



This is a digital copy of a book that was preserved for generations on library shelves before it was carefully scanned by Google as part of a project to make the world's books discoverable online.

It has survived long enough for the copyright to expire and the book to enter the public domain. A public domain book is one that was never subject to copyright or whose legal copyright term has expired. Whether a book is in the public domain may vary country to country. Public domain books are our gateways to the past, representing a wealth of history, culture and knowledge that's often difficult to discover.

Marks, notations and other marginalia present in the original volume will appear in this file - a reminder of this book's long journey from the publisher to a library and finally to you.

Usage guidelines

Google is proud to partner with libraries to digitize public domain materials and make them widely accessible. Public domain books belong to the public and we are merely their custodians. Nevertheless, this work is expensive, so in order to keep providing this resource, we have taken steps to prevent abuse by commercial parties, including placing technical restrictions on automated querying.

We also ask that you:

- + *Make non-commercial use of the files* We designed Google Book Search for use by individuals, and we request that you use these files for personal, non-commercial purposes.
- + *Refrain from automated querying* Do not send automated queries of any sort to Google's system: If you are conducting research on machine translation, optical character recognition or other areas where access to a large amount of text is helpful, please contact us. We encourage the use of public domain materials for these purposes and may be able to help.
- + *Maintain attribution* The Google "watermark" you see on each file is essential for informing people about this project and helping them find additional materials through Google Book Search. Please do not remove it.
- + *Keep it legal* Whatever your use, remember that you are responsible for ensuring that what you are doing is legal. Do not assume that just because we believe a book is in the public domain for users in the United States, that the work is also in the public domain for users in other countries. Whether a book is still in copyright varies from country to country, and we can't offer guidance on whether any specific use of any specific book is allowed. Please do not assume that a book's appearance in Google Book Search means it can be used in any manner anywhere in the world. Copyright infringement liability can be quite severe.

About Google Book Search

Google's mission is to organize the world's information and to make it universally accessible and useful. Google Book Search helps readers discover the world's books while helping authors and publishers reach new audiences. You can search through the full text of this book on the web at <http://books.google.com/>

885.40

Harvard College Library

FROM THE REQUEST OF

MORACE APPLETON HAVEN,

OF PORTSMOUTH, N. H.

(Class of 1848.)

NCE CENTER LIBRARY





ZEITSCHRIFT FÜR MATHEMATIK UND PHYSIK.

BEGRÜNDET 1856 DURCH † O. SCHLÖMILCH.

FRÜHER HERAUSGEGEBEN VON O. SCHLÖMILCH (1856—1896) UND M. CANTOR (1859—1900).

ORGAN FÜR ANGEWANDTE MATHEMATIK.

GEGENWÄRTIG

UNTER MITWIRKUNG VON C. VON BACH, G. HAUCK, R. HELMERT, F. KLEIN,
C. VON LINDE, H. A. LORENTZ, H. MÜLLER-BRESLAU, H. SEELIGER, H. WEBER

HERAUSGEGEBEN

VON

R. MEHMKE
IN STUTTGART.

UND

C. RUNGE
IN HANNOVER.

47. BAND.

MIT 1 DOPPELTAFEL, 1 TAFEL UND 70 FIGUREN IM TEXT.



LEIPZIG,
DRUCK UND VERLAG VON B. G. TEUBNER.
1902.

999-61

Sci 885.40

Haven fund

Inhalt.

	Seite
Bobylew, D. und Friesendorff, Th. Über das perimetrische Rollen eines Kreisels, dessen Schwerpunkt unter dem Unterstützungspunkte liegt . .	354
Burmester, L. Kinematisch-geometrische Theorie der Bewegung der affin-veränderlichen, ähnlich-veränderlichen und starren räumlichen oder ebenen Systeme. Zweiter Teil	128
Dolezal, Eduard. Das Problem der fünf und drei Strahlen in der Photogrammetrie. Mit einer Tafel	29
Fischer, O. Über die reduzierten Systeme und die Hauptpunkte der Glieder eines Gelenkmechanismus und ihre Bedeutung für die technische Mechanik	429
Fischer, Victor. Analogien zur Thermodynamik	1
Francke, Adolf. Bogen mit elastisch gebundenen Widerlagern	15
— Der Spitzbogenträger mit elastisch gebundenen, drehbaren Widerlagern .	23
Heun, Karl. Das Verhalten des Virials und des Momentes eines stationären Kräftesystems bei der Bewegung des starren Körpers	104
Horn, J. Zur Theorie der kleinen endlichen Schwingungen von Systemen mit einem Freiheitsgrad	400
Klein, F. Zur Schraubentheorie von Sir Robert Ball	237
Krüger, L. Zur Ausgleichung von Polygonen und von Dreiecksketten und über die internationale Näherungsformel für den mittleren Winkelfehler .	157
Kühler, J. Noch einmal die richtige Knickformel	367
Mayr, Robert. Über Körper von kinetischer Symmetrie. Mit einer Doppeltafel	479
Rodenberg, C. Über die Schnittkurve zweier kongruenten Ringflächen und ihr Zerfallen in Kreise	196
— Über die Schnittpunkte einer Ellipse mit einer ihr coaxialen Ellipse oder Hyperbel	199
Rudio, Ferdinand. Zur Kubatur des Rotationsparaboloides	126
Schuh, Fred. Die Horopterkurve	375
Skutsch, Rudolf. Über Gleichungswagen	85
Timerding, H. E. Die Bernoullische Wertetheorie	321
Unger, O. Über ein Konstruktionsprinzip und seine Verwertung bei der Schattenbestimmung an Drehflächen	467
Zermelo, E. Hydrodynamische Untersuchungen über die Wirbelbewegungen in einer Kugelfläche. Erste Mitteilung	201

Kleinere Mitteilungen.

Druckfehler in den Tables des Logarithmes à huit décimales du Service Géographique de l'Armée	266
Der Rechenschieber in Deutschland	489
Mantisse	491

Preisaufgaben für 1903.

	Seite
Académie des Sciences, Paris, Prix Fourneyron	491
Académie Royale de Belgique	492

Auskünfte.

Betreffend: Bezeichnungen für die Umkehrungen der Hyperbelfunktionen. . .	266
Dezimale Zeit- und Kreisteilung	266
Neue Winkelteilung in der französischen Marine	266, 492
Vorlesungsapparat zur Statik und Dynamik	492

Anfragen.

Betreffend: Verallgemeinerung des Bour-Proellschen Satzes	267
Rechenschieber von Horner	492

Bücherschau.

A. von Oettingen. Elemente des geometrisch-perspektivischen Zeichnens. Von H. Doehlemann	268
A. Föppl. Vorlesungen über technische Mechanik. Von K. Heun	270
Heinrich Weber. Die partiellen Differentialgleichungen der mathematischen Physik. Von Rudolf Rothe	280
F. W. Gedicus. Kinetik, Beiträge zu einer einheitlichen mechanischen Grundanschauung. Von K. Heun	282
Alois Indra. Die wahre Gestalt der Spannungskurve. Von Hh.	282
Erich Geyger. Die angewandte darstellende Geometrie. Von K. Doehle- mann	493
Frederick Slate. The principles of mechanics. Von Paul Stäckel . . .	494
H. A. Roberts. A treatise on elementary dynamics. Von Paul Stäckel .	497
J. J. van Laar. Lehrbuch der mathematischen Chemie. Von P. Bräuer .	498
A. Wassilief. P. L. Tschebyschef und seine wissenschaftlichen Leistungen. — N. A. Delaunay. Die Tschebyschef'schen Arbeiten in der Theorie der Gelenkmechanismen. Von Rudolf Rothe	500
Christian Beyel. Darstellende Geometrie. Von K. Doehlemann	500
E. Hammer. Der Hammer-Fennelsche Tachymetertheodolit und die Tachy- meterkippregel zur unmittelbaren Lattenablesung von Horizontaldistanz und Höhenunterschied. Von A. Galle	502
Neue Bücher	284, 505
Abhandlungsregister 1900—1901. Von E. Wölffing	287
Nachtrag zu dem Verzeichnis von Abhandlungen aus der angewandten Mathe- matik, welche im Jahre 1900 in technischen Zeitschriften erschienen sind. Von E. Wölffing	317
Berichtigung	508

17

ZEITSCHRIFT FÜR MATHEMATIK UND PHYSIK.

BEGRÜNDET 1856 DURCH † O. SCHLÖMILCH.

FRÜHER HERAUSGEGEBEN VON O. SCHLÖMILCH (1856–1896) UND M. CANTOR (1859–1900).

ORGAN FÜR ANGEWANDTE MATHEMATIK.

GEGENWÄRTIG

UNTER MITWIRKUNG VON C. VON BACH, G. HAUCK, R. HELMERT, F. KLEIN,
C. VON LINDE, H. A. LORENTZ, H. MÜLLER-BRESLAU, H. SEELIGER, H. WEBER

HERAUSGEGEBEN

VON

R. MEHMKE UND **C. RUNGE**
IN STUTTGART. IN HANNOVER.

47. BAND. 1. u. 2. (DOPPEL-)HEFT.

MIT 1 TAFEL UND 44 FIGUREN IM TEXT.

Ausgegeben am 21. Februar 1902.



LEIPZIG,
DRUCK UND VERLAG VON B. G. TEUBNER.
1902.

Analogien zur Thermodynamik.

Von VICTOR FISCHER in Stuttgart.

In seinen „Prinzipien der Statik monocyclischer Systeme“¹⁾ hat Helmholtz eine Bewegungsart analytisch begründet, die besonders wegen ihrer vielfachen Analogien mit den sogenannten verborgenen Bewegungen eine große Bedeutung erlangt hat. In der genannten Arbeit führt Helmholtz vor allem die Analogie der monocyclischen Bewegung mit der Wärmebewegung durch. Er zeigt, daß das bei der ersteren erhaltene Energiedifferential vollkommen mit jenem der Wärme übereinstimmt²⁾, und daß ferner durch entsprechende Koppelung, das ist die kinematische Verbindung zweier monocyclischer Systeme, die er für den besonderen Fall eines umkehrbaren Vorganges als isomere Koppelung bezeichnet, die charakteristischen Eigenschaften eines Wärmeüberganges hervortreten. Weitere Analogien in dieser Richtung sind von Boltzmann ausgeführt worden.³⁾

Meine Aufgabe soll es nun sein, auf einen sehr einfachen derartigen monocyclischen Bewegungsvorgang hinzuweisen, durch dessen Betrachtung wir zu Gleichungen gelangen, die denen der Thermodynamik auch in Bezug auf die besondere Bedeutung der darin vorkommenden Größen ziemlich vollkommen analog sind.

Zu diesem Zwecke denken wir uns einen Ring von kreisförmigem Querschnitt, dessen Querschnittsdimensionen gering gegen die Länge der Mittellinie sind. Dieser sei rings eingeschlossen von einer Hülle, unter der wir uns auch eine Flüssigkeit vorstellen können, die auf seine

1) Journal für die reine und angew. Mathematik. Bd. 97.

2) Eine weitere Analogie mit den cyclischen Bewegungen ist bekanntlich auch in neueren Werken über Elektrodynamik bezüglich des Verhaltens der ponderomotorischen und besonders der elektromotorischen Kräfte durchgeführt worden.

3) L. Boltzmann. Über die Eigenschaften monocyclischer und anderer damit verwandter Systeme. Journ. f. d. reine u. angew. Mathematik. Bd. 98. — Vorlesungen über Maxwells Theorie der Elektrizität und des Lichtes, I. Theil, 2. Vorlesung. Leipzig 1891.

Oberfläche einen überall gleichmäßigen Druck ausübt. Der besseren Anschaulichkeit wegen wollen wir unsere Betrachtungen auf ein scheibenförmiges Element beschränken, das wir uns aus dem Ringe heraus-schneiden, da sich die Ergebnisse für dieses ebenso auf den ganzen Ring erstrecken, der sich ja aus lauter solchen gleichen Scheiben gleich-artig zusammensetzt. Die Breite dieser Scheibe setzen wir der Ein-fachheit halber gleich der Einheit. Ihre Masse sei m und die spezi-fische Masse, also die Masse pro Volumeinheit sei μ .

Der ganze Ring sei nun in gleichmäßiger Rotation um seine Mittellinie begriffen; mit andern Worten, er bilde das, was wir einen einfachen Wirbel nennen können. Für die Scheibe als Element des Ringes können wir dann folgende dynamische Betrachtung anstellen: Ist ω die Winkelgeschwindigkeit und $v = r\omega$ die Geschwindigkeit irgend eines Punktes in der Entfernung r von der Mittellinie, so können wir uns für jeden Punkt die Fliehkraft pro Masseneinheit $f = r\omega^2$ an-gegeben denken. Es wird daher die Grösse der Fliehkraft dF eines ringförmigen Scheibenelementes dm gleich sein

$$dF = f dm = r\omega^2 \cdot \mu 2r\pi dr = 2\pi\mu\omega^2 r^2 dr.$$

Für die Gesamtgrösse F der Fliehkraft ergibt sich daraus

$$F = \int_0^R 2\pi\mu\omega^2 r^2 dr = \frac{2}{3}\pi\mu\omega^2 R^3 = \frac{2}{3}\pi\mu V^2 R,$$

wobei R den Umfangsradius und V die Umfangsgeschwindigkeit der Scheibe bedeuten. Führen wir in den erhaltenen Ausdruck wieder die Masse $m = R^2\pi\mu$ ein, so erhalten wir schliesslich

$$(1) \quad F = \frac{2}{3}m\omega^2 R = \frac{2}{3}m \frac{V^2}{R}.$$

Wenn wir uns also $\frac{2}{3}$ der Scheibenmasse im Umfangsradius konzentriert denken, so entspricht deren Fliehkraft der Gesamtfliehkraft der homo-genen Scheibe.

Ich möchte hier, bevor ich weiter gehe, noch die Bemerkung ein-schalten, daß wir derartige Ausdrücke auch noch für beliebige andere Körper bilden können, die um eine durch ihren Schwerpunkt gehende Achse rotieren, da die Ableitung derselben nur von der geometrischen Gestalt des Körpers abhängt.

Bilden wir denselben beispielsweise noch für eine Kugel. Wir können uns diese aus lauter Elementarscheiben senkrecht zur Umdrehungs-achse zusammengesetzt denken. Der Halbmesser einer solchen Elemen-tarscheibe sei r , ihre Breite db ; dann ist ihre Masse $dm = \mu\pi r^2 db$,

und nach Gleichung (1) ist daher ihr Beitrag zur Gesamtflyhkraft der Kugel.

$$dF = \frac{2}{3} \pi \mu \omega^2 r^3 db.$$

Durch Integration erhalten wir, wenn R der Halbmesser der Kugel ist,

$$F = \frac{2}{3} \pi \mu \omega^2 \int_{-R}^{+R} r^3 db.$$

Da wir aber für r und b schreiben können

$$r = R \sin \alpha$$

$$b = R \cos \alpha,$$

so geht unser Integral nach Einführung dieser Beziehung über in

$$F = \frac{2}{3} \pi \mu \omega^2 R^4 \int_0^\pi \sin^4 \alpha d\alpha.$$

Es ist nun

$$\int_0^\pi \sin^4 \alpha d\alpha = \frac{3\pi}{8}$$

mithin

$$F = \frac{\pi^2}{4} \mu \omega^2 R^4.$$

Führen wir wieder die Masse $m = \frac{4}{3} R^3 \pi \mu$ ein, so erhalten wir schließlich als Ausdruck für die Gesamtflyhkraft der Kugel

$$(2) \quad F = \frac{3\pi}{16} m R \omega^2 = \frac{3\pi}{16} m \frac{V^2}{R}.$$

Kehren wir wieder zu unserem Wirbel zurück. Dieser soll nun derart beschaffen sein, daß der Gesamtbetrag der auftretenden Flyhkkräfte als gleichmäßig verteilter Druck auf den Wirbelumfang zur Geltung kommt.

Daß sich eine solche Vorstellung verwirklichen läßt, wollen wir uns sofort an einem Modell klar machen, das auch thatsächlich ausgeführt werden kann.

Zu diesem Zwecke nehmen wir eine hölzerne kreisrunde Scheibe, zerschneiden dieselbe erst in Ringe von gleicher Dicke und zerteilen diese wieder in radialer Richtung. Die auf solche Art gebildeten Scheibenteile durchbohren wir nun so, wie es durch gestrichelte Linien in der Zeichnung (Fig. 1) angedeutet ist. Auf einer hölzernen Nabe (Fig. 2) befestigen wir nun in radialer Richtung Messingstäbe von genügendem Widerstande gegen Verbiegung, die den Bohrlöchern in Fig. 1 entsprechen müssen.

Auf diese Stäbe fädeln wir die einzelnen Scheibenteile auf und ziehen über den ganzen Scheibenumfang ein geschlossenes elastisches Band. Die so gebildete Scheibe können wir nun auf eine Welle aufkeilen, an der eine Kurbel angebracht ist.

Wenn wir nun das Ganze als reibungslos ansehen, so daß also, wenn das Band entfernt wird, die einzelnen Scheibenteile in radialer Richtung vollkommen frei beweglich erscheinen, und die Scheibe in Umdrehung bringen, so wird in jedem Scheibenteile eine ihm entsprechende Fliehkraft auftreten; und zwar wird dieselbe in unserem Falle mit dem Quadrate der Schwerpunktradien zunehmen, was leicht nachzurechnen ist. Jede dieser Fliehkräfte wird sich nun in ihrer ganzen Größe als Druck auf den nächstfolgenden Teil und von diesem wieder weiter übertragen, so daß schließlich die Summe aller auf-

Fig. 1.

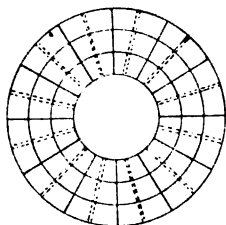
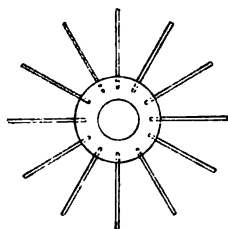


Fig. 2.



tretenden Fliehkräfte $\Sigma m \omega^2 r$ als Druck, und zwar schon aus bloßen Symmetriegründen, als gleichmäßig verteilter Druck auf das elastische Band zur Geltung kommt.

Wir sehen, daß wir an den dynamischen Verhältnissen nichts ändern, wenn wir die angenommenen Scheibenelemente durch solche von beliebiger symmetrischer Gestalt ersetzen, beispielsweise durch Kugeln, die gegen den Scheibenumfang hin größer werden. Wir können uns ferner die Messingstäbe weggenommen denken, so wird auch dann nachdem die einzelnen Scheibenelemente zentral auf einander drücken, die Bewegung ohne Auftreten von tangentiellen Drücken aufrecht erhalten werden können, wenn nur die Kugeln eine genügend rauhe Oberfläche haben, und wenn keine allzu heftigen Geschwindigkeitsänderungen stattfinden. Den Zusammenhang der einzelnen Kugeln können wir uns in diesem Falle durch elastische Schnüre bewerkstelligt denken, wobei wir aber voraussetzen, daß die in tangentieller Richtung auftretenden Zugspannungen so gering sind, daß wir ihre Wirkung vernachlässigen können. Auch hier können wir an unserer Annahme, daß sich die Fliehkräfte ungehindert auf den Scheibenumfang übertragen, festhalten. Lassen wir die Scheibenelemente in unserer Vorstellung immer kleiner

werden, so geht schliesslich die obige Summe in das früher gebildete Integral über. Da nun der Gesamtdruck auf den Scheibenumfang gleich sein wird $P = 2R\pi p$, wobei p den spezifischen Druck, also den Druck pro Flächeneinheit bedeutet, so können wir dem Gesagten zufolge schreiben:

$$(3') \quad F = \frac{2}{3}\pi\mu V^2 R = P = 2R\pi p$$

$$(3) \quad \frac{1}{3}\mu V^2 = p.$$

Statt der spezifischen Masse können wir in Gleichung (3) auch deren reziproken Wert, das spezifische Volumen $v = \frac{1}{\mu}$ einführen und dieselbe in der Form schreiben:

$$(3) \quad V^2 = 3pv$$

Diese Gleichung entspricht gewissermassen der Grundgleichung der kinetischen Gastheorie, und sie möge die Grundlage für die folgenden energetischen Betrachtungen an unserer rotierenden Scheibe bilden. Aus Analogiegründen wollen wir noch für $V^2 = T$ und für $\frac{1}{3}$ den Buchstaben R setzen. Gleichung (3) schreibt sich dann in der Form

$$(3) \quad RT = pv.$$

Hätten wir statt der obigen Scheibe ein rotierendes cylindrisches Gefäss betrachtet, das von einer unzusammendrückbaren Flüssigkeit erfüllt ist, so hätten wir an Stelle von (3) für den Druck auf die Mantelfläche die Gleichung $V^2 = 2pv$ erhalten, wovon man sich auf Grund der Eulerschen Gleichungen oder auch durch Aufstellung der Gleichgewichtsbedingungen für den vorliegenden Fall leicht überzeugen kann. Es wird dann der Gesamtdruck der Flüssigkeit auf die Mantelfläche gleich sein $mR\omega^2$, also ebenso gross als die Fliehkraft der ganzen Flüssigkeitsmasse, wenn wir uns dieselbe im Umfangsradius konzentriert denken. Hier dürften wir im Falle einer Ausdehnung in radialer Richtung den im Innern gebildeten Hohlraum nicht vernachlässigen, da derselbe von gleicher Grösse ist mit der äussern Volumänderung, während bei unserer Anordnung für eine geringe Ausdehnung der Scheibe dieser Hohlraum im Verhältnis zur Ausdehnung noch so klein bleibt, dass wir ihn vernachlässigen können.

Der Betrag an kinetischer Energie der Scheibe, welcher uns gleichzeitig deren Eigenenergie vorstellt, ist

$$e = \frac{\Theta\omega^2}{2},$$

wenn $\Theta = \frac{mR^2}{2}$ das Trägheitsmoment bedeutet. Wir erhalten daher

nach Einführung dieses Wertes und unter Berücksichtigung von Gleichung (3)

$$(4) \quad e = \frac{m V^2}{4} = \frac{3}{4} m p v;$$

und wenn wir die Masse der Scheibe gleich der Einheit setzen und aus später sich ergebenden Gründen die Bezeichnung $\frac{1}{4} = c$, und $\frac{4}{3} = \kappa - 1$ einführen, können wir auch schreiben:

$$(4) \quad e = c_p T = \frac{p v}{\kappa - 1}.$$

Es ist also die Eigenenergie der Scheibe sowohl eine Funktion ihrer Umfangsgeschwindigkeit, als auch von Druck und Volumen.

Denken wir uns der Scheibe Energie zugeführt. Aus Analogie-rücksichten nehmen wir an, dies geschehe so, daß eine zweite Scheibe, die wir uns auch als starren Körper denken können, von größerer Umfangsgeschwindigkeit mit der ersten in entsprechende Berührung komme. Infolge der dadurch bedingten Ausgleichung der Umfangsgeschwindigkeiten¹⁾ wird kinetische Energie von der einen Scheibe auf die andere übertragen, die sowohl zur Erhöhung der kinetischen Energie der letzteren, als auch durch Ausdehnung derselben unter Überwindung eines äußern Druckes zur Arbeitsleistung dienen kann. Dabei ist noch zu bemerken, daß die Scheiben nicht absolut glatt sein dürfen, sondern eine gewisse Rauigkeit besitzen müssen, und daß während des Ausgleiches der Umfangsgeschwindigkeiten ein unvermeidlicher Energieverlust durch Reibung stattfinden wird, was sich mit dem Satz von der Vermehrung der Entropie in Zusammenhang bringen läßt. Wir sehen ferner, daß bei einer derartigen Energieübertragung niemals von selbst Energie von einer Scheibe mit kleinerer Umfangsgeschwindigkeit auf eine solche mit größerer Umfangsgeschwindigkeit übertragen werden kann. Mag die Scheibe mit der geringeren Umfangsgeschwindigkeit und mit ihr auch ihre kinetische Energie noch so groß sein im Vergleich zur Scheibe mit der größeren Umfangsgeschwindigkeit, immer findet die Energieübertragung von der größeren zur kleineren Umfangsgeschwindigkeit statt; und was von den Umfangsgeschwindigkeiten gilt, das gilt ebenso von ihren Quadraten. In dieser Beziehung findet also Analogie mit dem Verhalten der Temperatur statt.

Eines ist dabei noch zu beachten. Bei einem derartigen Energieausgleich zweier Scheiben, beziehungsweise zweier Wirbel spielt deren

1) Der sich hierbei abspielende dynamische Vorgang ist ein spezieller Fall des Stosses zweier Massen, die nur Geschwindigkeiten in Bezug auf ihre Schwerpunkte besitzen, während die Geschwindigkeiten der Schwerpunkte selbst gleich 0 sind.

Umlaufssinn eine wesentliche Rolle. Wir dürfen aber nicht vergessen, daß wenn wir uns die Wärme unter dem Bilde einer Wirbelbewegung vorstellen wollen¹⁾, der von uns betrachtete einzelne Wirbel auch nur ein Element der ganzen Bewegung vorstellen kann, die sich aus lauter solchen Elementen zusammensetzt. Soll diese Bewegung geordnet sein, so müssen stets Elemente von positivem mit solchen von negativem Umdrehungssinn zusammenwirken. Es müssen also mindestens soviel positive als negative Wirbel vorhanden sein.

Bezüglich der Arbeitsleistung unserer Scheibe setzen wir fest, daß dieselbe sehr langsam erfolge, daß daher der wirkende Druck stets nur wenig größer ist als der zu überwindende, ebenso soll die Differenz der Umfangsgeschwindigkeiten beider zusammenwirkenden Scheiben immer gering bleiben, mithin die Änderung der Winkelgeschwindigkeiten und daher auch der kinetischen Energien sehr langsam erfolgen. Schließlich soll auch die Ausdehnung der Scheibe im Verhältnis zu ihrem Durchmesser gering bleiben, damit wir ihre Massenverteilung noch als homogen ansehen können. Wir machen also dieselben Voraussetzungen, die in der Thermodynamik gemacht werden, um die Wärmevorgänge als umkehrbar zu betrachten. Wir sehen aber auch, daß sich diese Voraussetzungen vollständig mit den Annahmen decken, die wir machen müssen, um unsern Bewegungsvorgang als einen cyklischen zu bezeichnen, bei dem die Winkelgeschwindigkeit als cyklische Koordinate, das Volumen als langsam veränderliche Koordinate zu betrachten ist.

Für den virtuellen, umkehrbaren Prozeß können wir daher schreiben:

$$(5) \quad dQ = de + pdv.$$

Dabei ist zu beachten, daß dQ kein Differential im gewöhnlichen Sinne vorstellt, denn es ist nach (4)

$$de = \frac{3}{4}vdp + \frac{3}{4}pdv,$$

daher

$$dQ = \frac{3}{4}vdp + \frac{7}{4}pdv,$$

$$\frac{\partial(\frac{7}{4}p)}{\partial p} - \frac{\partial(\frac{3}{4}v)}{\partial v} = 1.$$

Dieses Resultat stimmt mit der bekannten Hauptgleichung der Thermodynamik überein. Es wird hier wie dort die Energieumwand-

1) Vorstellungen, die von Wirbelbewegungen ausgehen, sind keineswegs neu. Ich erinnere an die beiden Abhandlungen: W. Thomson, On Vortex Atoms, Philosophical Magazine 1867. M. Rankine, On the Thermal Energy of Molecular Vortices, Trans. of the R. S. of Edinburgh. Vol. XXV. 1869.

lung bedingt sein durch die Art und Weise, wie sich der Druck mit dem Volumen ändert.

Wir wollen nun gleich daran gehen, die wichtigsten dieser Umwandlungen an unserem Beispiele zu betrachten und beginnen mit der isothermischen, resp. isodynamischen Zustandsänderung. Bei dieser wird, wie wir wissen, die gesamte zugeführte Wärme zur Arbeitsleistung verwendet, während die Eigenenergie konstant bleibt.

Übertragen wir dies auf unsern Fall, so können wir nach (4) schreiben:

$$e = \frac{V^2}{4} = \frac{3}{4} p v = \text{const.}$$

daher ist

$$(6) \quad V^2 = \text{const}; \quad p v = \text{const.}$$

Gleichung (6) entspricht der Gleichung der Isotherme. Wir wollen dieselbe, um den dynamischen Zusammenhang in unserer Analogie besser zu überblicken, noch auf eine andere Weise herleiten. Wir können $V^2 = \text{const}$ auch ausdrücken durch

$$(6a) \quad R^2 \omega^2 = R_1^2 \omega_1^2.$$

Nun ist nach (3')

$$F = P = \frac{2}{3} m \omega^2 R = 2 R \pi p,$$

$$F_1 = P_1 = \frac{2}{3} m \omega_1^2 R_1 = 2 R_1 \pi p_1.$$

Daraus folgt

$$(7) \quad \frac{\omega^2}{\omega_1^2} = \frac{p}{p_1},$$

und aus $m = \mu R^2 \pi = \mu_1 R_1^2 \pi$ ergibt sich

$$\frac{\mu}{\mu_1} = \frac{v_1}{v} = \frac{R_1^3}{R^3}.$$

Führen wir diese beiden Beziehungen in (6a) ein, so bekommen wir wieder

$$(6) \quad p v = p_1 v_1.$$

Auf einfache Weise lassen sich noch die weiteren Beziehungen ableiten:

$$\frac{F}{F_1} = \frac{P}{P_1} = \frac{\omega}{\omega_1}.$$

$$P v^{\frac{1}{2}} = P_1 v_1^{\frac{1}{2}}.$$

Dieses Resultat in Worte gefasst, lautet: Während der spezifische Druck dem Quadrate der Winkelgeschwindigkeit direkt proportional und dem spezifischen Volumen verkehrt proportional ist, erscheint der

Gesamtdruck der Winkelgeschwindigkeit direkt proportional und der Wurzel aus dem spezifischen Volumen verkehrt proportional.

Die Arbeitsverhältnisse bei einer solchen Ausdehnung, wo also bei konstant erhaltener Umfangsgeschwindigkeit Energie zugeführt wird, werden ebenfalls ganz analog den isothermischen sein. Nennen wir die von der Scheibe geleistete Arbeit A , so ist nach (6) für die Masseneinheit

$$A = \int_R F dR = \int_v^v p dv = p_1 v_1 \int_v^v \frac{dv}{v}$$

$$(8) \quad A = p_1 v_1 \lg \frac{v_1}{v} = \frac{V^2}{3} \lg \frac{v_1}{v} = RT \lg \frac{v_1}{v}.$$

Die Energieübertragung können wir uns wieder so denken, daß auf unserer Scheibe eine zweite rollt, die aber im Vergleich zu jener so groß ist, daß ihre Umfangsgeschwindigkeit, beziehungsweise ihre kinetische Energie durch die Berührung mit der ersteren nur geringen Schwankungen unterworfen sein kann. Damit nun zwischen beiden Scheiben eine umkehrbare und isothermische Energieübertragung stattfindet, muß die Differenz zwischen beiden Umfangsgeschwindigkeiten erstens sehr gering und zweitens konstant sein. Ein gewisser Unterschied muß aber immer bestehen, da sonst überhaupt keine Energieüberführung eintreten kann.

Die dauernde Aufrechterhaltung dieses konstanten Unterschiedes wird eben durch die isothermische Ausdehnung der kleinen Scheibe bedingt.

Dieses Bild ist, wie ich schon einmal erwähnte, das einfachste, das wir uns von dem Vorgang machen können. Wollen wir den tatsächlichen Verhältnissen näher kommen, so müssen wir unsere Analogie derart verallgemeinern, daß an Stelle der einzelnen Wirbel ganze Wirbelsysteme, von denen das eine sehr groß gegenüber dem andern ist, in Berührung kommen, so daß von deren Berührungsflächen sich Energie von dem einen System auf das andere überträgt. Wir denken uns dabei einen Körper von durchweg gleicher Temperatur unter dem Bilde einer stationären Wirbelbewegung derart, daß alle Wirbel des Systems mit gleichen Umfangsgeschwindigkeiten ineinander greifen. Eine Energieübertragung denken wir uns infolge des kontinuierlichen Zusammenhanges der Bewegung von der Erregungsstelle ausgehend von einem Wirbel auf den andern fortgepflanzt. Es wird also die Ausdehnung der Wirbel an der Oberfläche die Ausdehnung aller übrigen Wirbel bedingen.

Die nächste Zustandsänderung, der wir uns nun zuwenden wollen, sei die adiabatische. Bei derselben wird dem Gase keine Wärme zugeführt. Dessen Arbeitsleistung geschieht bloß auf Kosten seiner Eigenenergie. Übertragen wir dies auf unser Beispiel, so müssen wir sagen: Die Scheibe soll sich Arbeit verrichtend ausdehnen, ohne daß ihr von aussen Energie zugeführt wird. Es muß sich daher die kinetische Energie um den Betrag der geleisteten Arbeit vermindern.

Unsere Energiegleichung (5) schreibt sich demnach:

$$0 = de + p dv$$

$$0 = \frac{3}{4} v dp + \frac{7}{4} p dv,$$

daraus folgt weiter

$$0 = \frac{dp}{p} + \frac{7}{3} \frac{dv}{v}$$

$$(9) \quad p v^{\frac{7}{3}} = \text{const.}$$

Diese Gleichung entspricht bis auf den Exponenten $\frac{7}{3} = 1 + \frac{4}{3}$ der Gleichung der adiabatischen Zustandsänderung.

Um den dynamischen Vorgang wieder vor Augen zu haben, wollen wir auch hier unsere Gleichung noch auf einem zweiten Wege ableiten.

Wir können das Energiedifferential für die Masseneinheit auch in folgender Weise anschreiben:

$$-de = F dR$$

$$-\frac{1}{4} dV^2 = \frac{2}{3} V^2 \frac{dR}{R}.$$

Die Integration ergibt

$$-\frac{1}{4} \int_{V_1}^{V_2} \frac{dV^2}{V^2} = \frac{2}{3} \int_R^{\frac{R_1}{R}} \frac{dR}{R}$$

$$V^2 R^{\frac{8}{3}} = V_1^2 R_1^{\frac{8}{3}}.$$

Führen wir wieder die Beziehung $\frac{R^2}{R_1^2} = \frac{v}{v_1}$ ein, und setzen $V^2 = T$, so erhalten wir

$$\frac{T}{T_1} = \left(\frac{v_1}{v} \right)^{x-1}.$$

Auch in dieser Form ist uns die Gleichung aus der Thermodynamik bekannt, und ihre Zurückführung auf (9) unterliegt keinen Schwierigkeiten.

Bezüglich des Verhaltens des Gesamtdruckes zum Volumen ergibt sich

$$Pv^{\frac{11}{6}} = P_1 v_1^{\frac{11}{6}}.$$

Was die von der Scheibe an die Hülle abgegebene Arbeit A anbelangt, so schreibt sich dieselbe analog wie in der Thermodynamik

$$(10) \quad A = \frac{1}{4}(V^2 - V_1^2) = \frac{3}{4}(pv - p_1 v_1) = \frac{pv}{\kappa - 1} \left(1 - \left(\frac{v}{v_1}\right)^{\kappa-1}\right).$$

Den letzten Ausdruck der Gleichung (10) hätten wir natürlich auch durch Ausführung von $\int_1^2 p dv$ unter Benutzung von (9) erhalten.

Wir kommen nun zur Zustandsänderung bei konstantem Volumen. Bei dieser müssen wir uns denken, daß die rotierende Scheibe durch die sie umgebende Hülle an einer Ausdehnung verhindert wird. Es wird dann, dem analogen Fall der Thermodynamik entsprechend, von der Scheibe keine Arbeit abgegeben. Daher wird die ganze ihr zugeführte Energie zur Erhöhung ihrer kinetischen Energie verbraucht, und die Energiegleichung lautet:

$$dQ = de.$$

Durch Integration erhalten wir für die Masseneinheit

$$(11) \quad Q = (e_1 - e) = \frac{1}{4}(V_1^2 - V^2) = \frac{3}{4}v(p_1 - p).$$

Aus Gleichung (3') ergibt sich sofort

$$\frac{V^2}{V_1^2} = \frac{\omega^2}{\omega_1^2} = \frac{p}{p_1} = \frac{P}{P_1} = \frac{F}{F_1}.$$

Es ist also der spezifische Druck proportional dem Quadrate der Umfangsgeschwindigkeit, was mit dem Verhalten der Temperatur bei konstantem Volumen eines vollkommenen Gases übereinstimmt.

Wir haben schließlich noch die Zustandsänderung bei konstantem Druck zu besprechen. Bei dieser muß die Energiezufuhr so geleitet werden, daß der Druck stets gleich ist einem konstant bleibenden Gegendruck der Umgebung. Wenn wir dieser Bedingung Rechnung tragen, so geht die Energiegleichung (5) über in

$$dQ = \frac{3}{4}p dv + p dv = \frac{7}{4}p dv.$$

Durch Integration erhalten wir

$$(12) \quad Q = \frac{7}{4}p \int_1^2 dv = \frac{7}{4}p(v_1 - v) = \frac{7}{12}(V_1^2 - V^2).$$

Setzen wir für $\frac{7}{12} = c_p$, so ergeben sich zwischen c_p und $c_v = \frac{1}{4}$ die beiden Beziehungen

$$\frac{c_p}{c_v} = \frac{\frac{7}{12}}{\frac{1}{4}} = \frac{7}{3} = \kappa.$$

$$c_p - c_v = \frac{7}{12} - \frac{1}{4} = \frac{1}{3} = R.$$

Dies sind dieselben Beziehungen, wie sie uns aus der Thermodynamik geläufig sind.

c_v können wir definieren als jene Energie, die wir der rotierenden Scheibe zuführen müssen, um das Quadrat ihrer Umfangsgeschwindigkeit bei konstant bleibendem Volumen um eine Einheit zu erhöhen, und c_p als jene Energie, die wir zuführen müssen, um das Quadrat der Umfangsgeschwindigkeit um eine Einheit zu erhöhen, wenn sich gleichzeitig die Scheibe bei konstantem spezifischen Druck ausdehnt. Durch das Verhältnis dieser beiden Energiebeträge ist κ , durch ihre Differenz ist R definiert.

Wir wollen die Energiegleichung wieder mit Einführung der Fliehkraft anschreiben und dabei beachten, daß ω^2 , da es nach (7) p direkt proportional ist, ebenfalls konstant bleibt:

$$dQ = \frac{1}{4} dV^2 + \frac{2}{3} \omega^2 R dR.$$

Durch Integration zwischen gegebenen Grenzen ergibt sich

$$Q = \frac{1}{4} (V_1^2 - V^2) + \frac{1}{3} (V_1^2 - V^2),$$

und nach Einführung unserer Analogiebezeichnungen,

$$Q = c_v (T_1 - T) + R (T_1 - T) = c_p (T_1 - T).$$

In dieser Form ist uns der Ausdruck auch aus der Thermodynamik bekannt.

Für das Verhältnis der Fliehkräfte können wir schreiben:

$$\frac{F}{F_1} = \frac{P}{P_1} = \frac{R}{R_1} = \frac{v^{\frac{1}{2}}}{v_1^{\frac{1}{2}}}.$$

Bezüglich der dynamischen Verhältnisse ist noch zu bemerken, daß während bei der isothermischen Zustandsänderung die Umfangsgeschwindigkeit konstant bleibt, dies hier für die Winkelgeschwindigkeit zutrifft.

Wir haben nun in unserer dynamischen Analogie die vier wichtigsten umkehrbaren Prozesse der Thermodynamik besprochen, und es unterliegt keinen Schwierigkeiten mehr, sich jede andere Zustandsänderung, so z. B. die polytropische, bei der die zugeführte Wärme der Temperaturerhöhung proportional ist, ebenso zu vergegenwärtigen.

Es bleibt uns jetzt nur noch übrig den Carnotschen Kreisprozeß zu besprechen. Da die Gleichungen der Isotherme und Adiabate denen der Thermodynamik vollkommen analog sind, so werden sich auch hier dieselben Schlüsse wie dort wiederfinden. Wir wollen daher diesen Fall nur ganz kurz behandeln und zunächst die Arbeitsgleichungen der vier Teilprozesse in der Reihe anschreiben, wie sie aufeinander folgen und dann summieren.

$$\begin{aligned} A_1 &= Q_1 = \frac{1}{2} V_1^2 \lg \frac{v_2}{v_1} \\ A'_1 &= (e_1 - e_2) = \frac{1}{4} (V_1^2 - V_2^2) \\ -A_2 &= -Q_2 = -\frac{1}{2} V_2^2 \lg \frac{v_3}{v_4} \\ -A'_2 &= -(e_1 - e_2) = -\frac{1}{4} (V_1^2 - V_2^2). \end{aligned}$$

Da nun, wie sich in bekannter Weise ergibt,

$$\frac{v_2}{v_1} = \frac{v_3}{v_4},$$

so erhalten wir durch Addition der angeschriebenen 4 Ausdrücke

$$A_1 - A_2 = Q_1 - Q_2 = (V_1^2 - V_2^2) \cdot \frac{1}{2} \lg \frac{v_2}{v_1}.$$

Daraus folgt weiter

$$\begin{aligned} \frac{Q_1 - Q_2}{Q_1} &= \frac{V_1^2 - V_2^2}{V_1^2} \\ \frac{Q_1}{V_1^2} - \frac{Q_2}{V_2^2} &= 0. \end{aligned}$$

Dieses Resultat ist also vollständig analog demjenigen der mechanischen Wärmetheorie. Wir ersehen daraus, daß die bei dem Kreisprozeß gewonnene Arbeit proportional ist der Differenz der Quadrate der größten und kleinsten Umfangsgeschwindigkeit und einem Quotienten von der Form $\frac{Q}{V^2}$; auch hier werden wir daher auf die Einführung eines Begriffes geführt, der demjenigen der Entropie in der Thermodynamik entspricht.

Betrachten wir die Energiegleichung (5) genauer, so sehen wir, daß zufolge der Beziehung $V^2 = 3pv$ das Quadrat der Umfangsgeschwindigkeit ein integrierender Faktor derselben ist. Wir erhalten durch dessen Einführung

$$\frac{dQ}{V^2} = d\eta = \frac{1}{4} \frac{dp}{p} + \frac{7}{12} \frac{dv}{v} = \frac{1}{4} \left(\frac{dp}{p} + \frac{7}{3} \frac{dv}{v} \right).$$

Das so definierte $d\eta$ ist ein vollständiges Differential und dessen Integration ergibt

$$(13) \quad \eta = \frac{1}{4} \lg p v^{\frac{7}{3}} + \text{const} = c_s \lg p v^{\frac{7}{3}} + \text{const}.$$

Dies entspricht dem bekannten Ausdruck für die Entropie eines vollkommenen Gases.

Die unmittelbare Folge dieses Umstandes ist, daß wir das Differential der zugeführten Energie für umkehrbare Vorgänge auch in der Form schreiben können

$$(14) \quad dQ = V^2 d\eta.$$

Nun haben wir angenommen, daß die Energieübertragung durch den Ausgleich der Umfangsgeschwindigkeiten zweier aufeinander rollenden Scheiben erfolgt, und Gleichung (14) gilt nur für den Fall, daß die Differenz der Umfangsgeschwindigkeiten so gering bleibt, daß wir die hierbei auftretenden Energieverluste durch Reibung vernachlässigen können. Diese Beschränkung müssen wir bei nicht umkehrbaren Vorgängen fallen lassen. Verstehen wir nun, um in Übereinstimmung mit den thermodynamischen Bezeichnungen zu bleiben, unter dQ die von der zweiten Scheibe aufgenommene Energie, unter $\frac{1}{4} dV_1^2 = V_1^2 \cdot \frac{1}{4} \frac{dV_1^2}{V_1^2} = T_1 d\eta_1$ die von der ersten Scheibe bei konstantem Volumen abgegebene kinetische Energie, so ist infolge des unvermeidlichen Energieverlustes durch Reibung

$$(15) \quad dQ < V_1^2 d\eta_1.$$

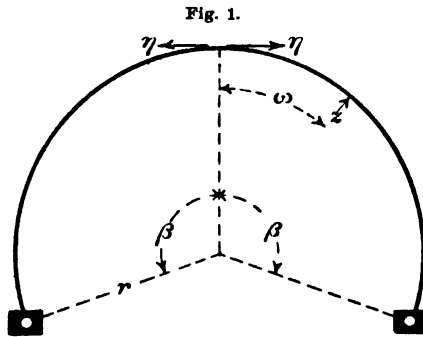
Bogen mit elastisch gebundenen Widerlagern.

Von Baurat ADOLF FRANCKE in Herzberg a. Harz.

Wir betrachten zunächst, Abb. 1, einen Kreisbogenträger mit drehbaren, aber unverschieblichen Endpunkten und setzen in demselben einen Spannungszustand η voraus, wobei η einen im Bogen in Richtung der Schlusssehne wirkenden Schub bedeuten möge und positive Zahlen η einem im Scheitel wirkenden Drucke, negative einem Zuge entsprechen mögen.

Der Bogen verbiegt sich nach Maßgabe der Gleichungen:

$$\frac{EJ d^2 z}{r^3 d\omega^2} = -\cos \omega \eta = -K,$$



wenn K die Längskraft im Bogen bedeutet,

$$\frac{EJ d^2 z}{r^3 d\omega^2} = -\sin \omega \eta = Q,$$

wenn Q die Querkraft bedeutet

$$\frac{EJ d^3 z}{r^3 d\omega^3} = \eta (\cos \omega - \cos \beta) = -\frac{M}{r},$$

wenn M das Biegemoment darstellt,

$$\frac{EJ dz}{r^3 d\omega} = \eta (\sin \omega - \omega \cos \beta); \quad \frac{EJ}{r^3} z = \left(\cos \beta - \cos \omega - \omega^2 - \beta^2 \frac{\cos \beta}{2} \right) \eta.$$

Betrachten wir nun die Veränderung der geometrischen Kurvenlänge des Bogens $\int_{-\beta}^{+\beta} z d\omega$ und die daraus folgende elastische Achsenverschiebung:

$$w = \int_{-\beta}^{+\beta} z d\omega - \int_{-\beta}^{+\beta} \frac{K r d\omega}{E F}$$

$$= -\frac{2r^2\eta}{EJ} \left\{ \left(1 + \frac{J}{Fr^2}\right) \sin\beta - \beta \cos\beta - \frac{\beta^3}{3} \cos\beta \right\} = -w_\eta \cdot \eta,$$

so erkennen wir, daß dieser Wert w , für $\eta = -1$, den stets wiederkehrenden Nennerwert in den Bestimmungsgleichungen der Kräfteverteilung des irgendwie belasteten Bogens mit drehbaren aber unverschieblichen Widerlagern darstellen wird. Denn die Belastung P , p erzeugt ihrerseits, unter der Voraussetzung $\eta = 0$, irgend welche elastische Achsenschiebung w_P , w_p und es besteht daher, wegen der Unmöglichkeit der Verschiebung der Balkenenden in Richtung der Achse oder, allgemeiner gesagt, wegen des Zwanges der Stetigkeit des Balkens zwischen seinen beiden eigenen, als solche bestimmt gegebenen Endflächen, die Gleichung:

$$-\eta w_\eta + p w_p = 0.$$

Betrachtet man nun an Stelle eines Bogenträgers mit unverschieblichen, drehbaren Widerlagern, einen solchen mit drehbaren, aber nicht unverschieblichen sondern elastisch, etwa durch eine Zugstange, gebundenen Enden, so kann man mit geringer Mühe die sämtlichen für den Bogen mit unverschieblichen Kämpfergelenken gültigen Formeln der Kräfteverteilung umschreiben in die entsprechenden Formeln für elastische Bindung.

Man braucht sich nur zu erinnern, daß, geometrisch betrachtet, zur Bogenlänge $2r\beta$ stets die Sehnenlänge $2r\sin\beta$ zugehört, und man wird erkennen, daß eine elastische Achsenschiebung $w = -\Delta \frac{\beta}{\sin\beta}$ als gleichwertig, in Bezug auf die Gestaltung der elastischen Verhältnisse und der Kräfteverteilung, zu erachten ist mit einer Verlängerung Δ der Bogensehne, indem eine zwangsweise Verlängerung der Sehne im Scheitel Zug, also den Zustand $-\eta$ hervorruft. Der, etwa durch Wärmezunahme, thatsächlich im Zustande $+\eta$ befindliche Bogen der Abb. 1 von der ursprünglichen Länge $2r\beta$ geht bei Freigabe der Enden über in den spannungslosen Bogen der Länge $\left(2r + \frac{a}{\beta}\right)\beta$, wo die positive Länge a der absoluten Größe nach dem Wert w gleich ist.

Der also freigegebene Bogen liegt genau im Winkel 2β , hat den Halbmesser $r + \frac{a}{2\beta}$ und die Sehne $\left(2r + \frac{a}{\beta}\right)\sin\beta$. Werden die Endpunkte dieser Sehne unverschieblich aber drehbar gehalten, so hat der Bogen bei eintretender Abkühlung das Bestreben, wieder ein Kreisbogen vom Halbmesser r zu werden und seine natürliche Länge $2r\beta$

anzunehmen. Es entsteht der dem ersten Zustande $+\eta$ entgegengesetzte Zustand $-\eta$, hervorgerufen durch die Sehnenänderung $\frac{a}{\beta} \sin \beta$. Man kann auch sagen: das richtige Verhältnis zwischen Bogen und Sehne: $\frac{2r\beta}{2r\sin\beta}$ wird durch die Bogenlängenänderung $a = b\beta$ und die Sehnenlängenänderung $-b\sin\beta$ in genau gleicher Weise abgeändert, weil für genügend kleine Werte b : $\frac{2r\beta + b\beta}{2r\sin\beta}$ und $\frac{2r\beta}{2r\sin\beta - b\sin\beta}$ nicht von $\frac{\beta}{\sin\beta} \left(1 + \frac{b}{2r}\right)$ verschieden sind.

Ist daher ψ die elastische Bindung der beiden Widerlager, d. h. verlängert sich die Sehne um ψ bei der in ihr wirkenden Zugkraft

Fig. 2.

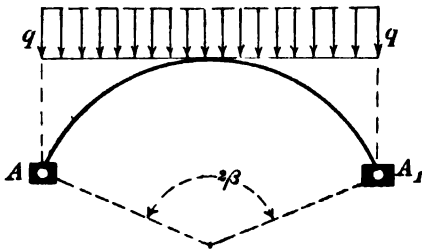
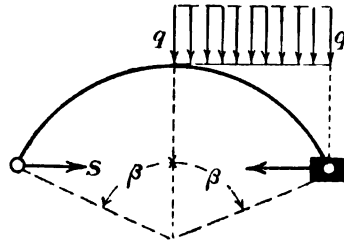


Fig. 3.



$S = 1$, so ist, weil die Zugkraft $S = 1$ der Sehne stets im Scheitel den Druck $\eta = 1$ erzeugt, die Gleichung gültig

$$(I) \quad -S \left(w_\eta + \frac{\psi \beta}{\sin \beta} \right) + P w_P = 0.$$

Wir werden nun in w_η , wie überhaupt im Folgenden allgemein, den Werth $\frac{J}{E r^3}$ meist nicht augenscheinlich halten, weil derselbe als verschwindend keinen rechnerischen Einfluss hat. Setzen wir allgemein abkürzend $[\beta] = \sin \beta - \beta \cos \beta - \frac{\beta^3 \cos \beta}{3}$ und teilen Gleichung (I) durch $\frac{2r^3}{EJ}$, so erhalten wir, für $\psi = \frac{2r \sin \beta}{f \cdot E_1}$, die allgemeine Gleichung:

$$(Ia) \quad S \left\{ [\beta] + \frac{E}{E_1} \frac{J}{f r^3} \cdot \beta \right\} = P \frac{EJ \cdot w_P}{2r^3},$$

worin also E das Elastizitätsmaß des Bogens, E_1 dasjenige der Zugstange, J das Trägheitsmoment des Bogenquerschnittes, f den Querschnitt der Zugstange bedeutet.

Weil nun Abb. 2, der Bogenträger mit unverschieblichen Drehpunkten A, A_1 , durch die volle Streckenlast q , im Zustande $\eta = 0$, geometrisch verkürzt wird um das Maß $\frac{[2\beta] r^4}{16 E J} q$, so erzeugt, Abb. 3,

die Belastung einer Bogenhälfte den Zug S in der Zugstange:

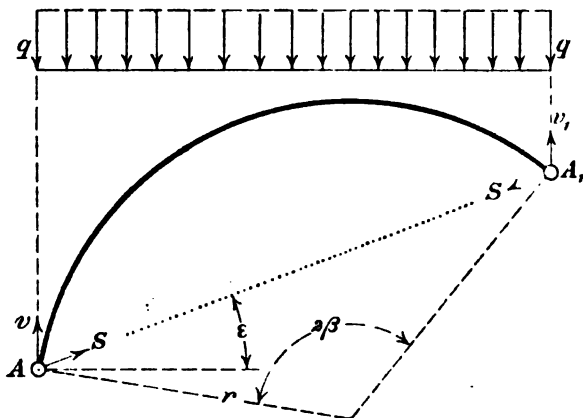
$$64S = qr \frac{[2\beta]}{[\beta] + \beta \left(\frac{J}{fr^3} \right) \cdot \frac{E}{E_1}},$$

also bei gleichem Materiale den Zug

$$S = \frac{qr}{64} \cdot \frac{[2\beta]}{([\beta] + \beta \frac{J}{fr^3})}.$$

Der Bogenträger der Abb. 4 erleidet, bei unverschieblichen Dreh-

Fig. 4.



punkten A, A_1 , im Zustande $S = 0$ eine elastische Achsenschiebung w mit dem Werte

$$\frac{EJ}{2qr^4} w = \frac{\cos 2\varepsilon [2\beta]}{32} + \sin^2 \varepsilon \cdot \cos \beta [\beta],$$

daher im Bogen mit Spannstanze ein Zug S erzeugt wird:

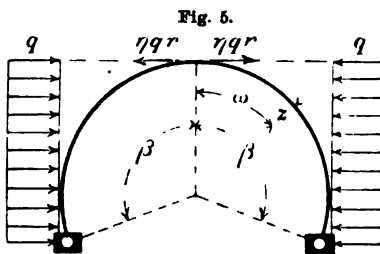


Fig. 5.

$$\frac{S}{qr} = \frac{\sin^2 \varepsilon \cos \beta [\beta] + \frac{\cos 2\varepsilon \cos [2\beta]}{32}}{[\beta] + \beta \frac{J}{fr^3}},$$

unter Voraussetzung lotrechter Auflagerkräfte, also wagerechter Verschiebung des beweglichen Lagers.

Der Bogen der Abb. 5 verbiegt sich bei unverschieblichen Drehlagern

nach Maßgabe der Gleichungen:

$$\frac{EJ d^3 z}{qr^4 d\omega^3} = -\eta \sin \omega + (1 - \cos \omega) \sin \omega = (1 - \eta) \sin \omega - \frac{\sin 2\omega}{2};$$

$$\begin{aligned}\frac{EJ d^2 z}{qr^4 d\omega^2} &= (1 - \eta)(\cos \beta - \cos \omega) + \frac{\cos 2\omega - \cos 2\beta}{4}; \\ \frac{EJ dz}{qr^4 d\omega} &= (1 - \eta)(\omega \cos \beta - \sin \omega) + \frac{\sin 2\omega - 2\omega \cos 2\beta}{8}; \\ \frac{EJ}{qr^4} z &= (1 - \eta) \left\{ (\omega^2 - \beta^2) \frac{\cos \beta}{2} + \cos \omega - \cos \beta \right\} - (\omega^2 - \beta^2) \frac{\cos 2\beta}{8} \\ &\quad + \frac{\cos 2\beta - \cos 2\omega}{16}; \\ \frac{EJ}{qr^4} \int z d\omega &= (1 - \eta) \left\{ \left(\frac{\omega^3}{6} - \frac{\omega \beta^2}{2} \right) \cos \beta + \sin \omega - \omega \cos \beta \right\} \\ &\quad - \left(\frac{\omega^3}{3} - \omega \beta^2 \right) \frac{\cos 2\beta}{8} + \frac{2\omega \cos 2\beta - \sin 2\omega}{32}.\end{aligned}$$

Dem Zustand $S = 0$, $\eta = 1 - \cos \beta$ entspricht die Achsenschiebung:

$$\frac{EJ}{qr^4} \omega = \cos \beta [\beta] - \frac{[2\beta]}{32} - \frac{J}{Fr^2} \left(\frac{2\beta - \sin 2\beta}{4} \right),$$

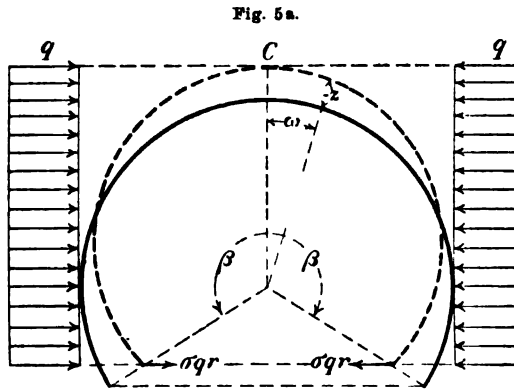
daher im Bogenträger mit Spannstanze, für $\frac{J}{Fr^2} =$ verschwindend, die Spannung erzeugt wird:

$$\frac{S}{qr} = \frac{\cos \beta [\beta] - \frac{[2\beta]}{32}}{[\beta] + \beta \frac{J}{fr^2}},$$

welche negativ ausfallend, Druck bedeutet und beispielsweise für einen Halbkreis den Wert erhält

$$\frac{S}{qr} = \frac{\pi + \frac{\pi^2}{3}}{32 \left(1 + \frac{\pi J}{2 fr^2} \right)}.$$

Selbstverständlich können alle derartige Werte auch gefunden oder bestätigt werden durch die unvermittelte Betrachtung der elastischen Bewegungen des vollständig freien, an den Enden durch die entsprechenden Kräfte belasteten Bogens.

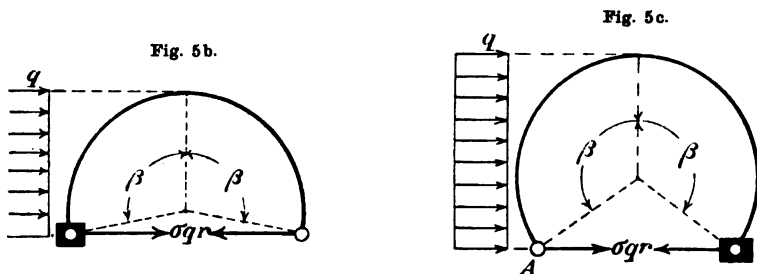


$$\begin{aligned}\frac{EJ}{qr^4} \omega &= (\cos \beta - \sigma) \left\{ \left(\frac{\omega^3}{6} - \frac{\omega \beta^2}{2} \right) \cos \beta + \sin \omega - \omega \cos \beta \right\} \\ &\quad - \left(\frac{\omega^3}{3} - \omega \beta^2 \right) \frac{\cos 2\beta}{8} - \omega \cdot \sigma \frac{J}{fr^2} + \frac{2\omega \cos 2\beta - \sin 2\omega}{32}\end{aligned}$$

stellt für den angegebenen Wert $S = \sigma qr$ die elastische Bewegung des in Abb. 5a dargestellten, vollkommen freibeweglichen Trägers dar,

wobei die, in gewissem Sinne an sich willkürliche Koordinatenbestimmung so gewählt wurde, daß die Sehne sich parallel verschiebt und in dem Winkel 2β liegt.

Dem Zustand $\eta = 2\sigma$ entspricht im Bogen der Abb. 5 die zugehörige Achsenschiebung $\frac{EJ}{2qr^4}w = (1 - 2\sigma)[\beta] - \frac{[2\beta]}{32}$ und weil, beim Bogen mit festen Drehlagern, einseitigen Belastungen, unter Streichung der Belastung der einen Seite der vorher symmetrischen Belastung, sowie auch halben Werten η die halbe Wirkung in Bezug auf die Änderung der Bogenlänge entspricht, so ist bei einseitiger Belastung und Zustand



$\eta = \sigma$ in dem Bogen der Abb. 5 die elastische Achsenschiebung $\frac{EJ}{2qr^4}w = \left(\frac{1}{2} - \sigma\right)[\beta] - \frac{[2\beta]}{64}$ vorhanden und mithin gilt für die Spannung σqr der Spannweite des Bogens der Abb. 5b die Gleichung:

$$\left(\frac{1}{2} - \sigma\right)[\beta] - \frac{[2\beta]}{64} - \sigma\beta\frac{J}{fr^3} = 0; \quad \sigma = \frac{[\beta] - \frac{[2\beta]}{32}}{2\left\{[\beta] + \beta\frac{J}{fr^3}\right\}},$$

nach welcher beispielsweise die Wirkung des Winddruckes bemessen werden kann.

Im Zustand $\eta = 2(1 - \cos\beta) + 2\sigma$ erleidet der Bogen der Abb. 5 die elastische Achsenschiebung w :

$$\frac{EJ}{2r^4q}w = (2\cos\beta - 1 - 2\sigma)[\beta] - \frac{[2\beta]}{32},$$

und mithin, für den Zustand: $\eta = (1 - \cos\beta) + \sigma$ und einseitige Belastung, folgt der Wert

$$\sigma = \frac{(2\cos\beta - 1)[\beta] - \frac{[2\beta]}{32}}{2\left\{[\beta] + \beta\frac{J}{fr^3}\right\}}$$

für die Spannung σqr der Spannweite der Abb. 5b, wobei allgemein negativen Werten σ Druck entspricht und das Widerlager A lotrechte Zugleistung zu tragen hat, wenn das Eigengewicht des Bogens nicht genügt, diesen in A entstehenden lotrechten Zug aufzuheben.

In ähnlicher Weise finden wir aus der Gleichung der elastischen Erregung des Bogens der Abb. 6:

$$\frac{EJ d^3 z}{Sr^3 d\omega^3} = -\eta \sin \omega, \text{ I} + \sin \omega^1),$$

$$\frac{EJ d^3 z}{Sr^3 d\omega^3} = \eta (\cos \omega - \cos \beta)$$

$$+ \cos \beta - \cos \alpha, \text{ I} + \cos \alpha - \cos \omega$$

und den weiteren Integralen, durch

Einsetzung des Zustandes $\eta = 2\sigma_1$,

für die Spannkraft der Zugstange der Abb. 6 a den Wert:

$$\begin{aligned} 2\sigma_1 &= \frac{[\beta] + \alpha \cos \alpha \left(1 + \frac{\beta^2}{2} - \frac{\alpha^2}{6}\right) - \sin \alpha \left(1 + \frac{\beta^2 - \alpha^2}{2}\right)}{[\beta] + \beta \frac{E}{E_1} \frac{J}{fr^3}} \\ &= \frac{[\beta] - [\alpha] - \frac{\partial \delta_1}{2} (\sin \alpha - \alpha \cos \alpha)}{[\beta] + \beta \frac{E}{E_1} \frac{J}{fr^3}}, \end{aligned}$$

Fig. 6 a.

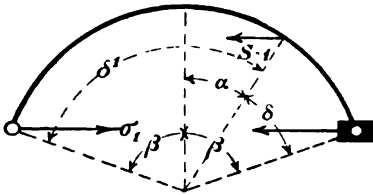
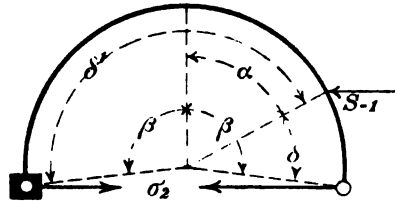


Fig. 6 b.



während durch Einsetzung des Zustandes $\eta = 2 + 2\sigma_2$ der entsprechende Wert:

$$\begin{aligned} 2\sigma_2 &= \frac{-[\beta] + \alpha \cos \alpha \left(1 + \frac{\beta^2}{2} - \frac{\alpha^2}{6}\right) - \sin \alpha \left(1 + \frac{\beta^2 - \alpha^2}{2}\right)}{[\beta] + \beta \frac{E}{E_1} \frac{J}{fr^3}} \\ &= - \frac{[\beta] + [\alpha] + \frac{\partial \delta_1}{2} (\sin \alpha - \alpha \cos \alpha)}{[\beta] + \beta \frac{E}{E_1} \frac{J}{fr^3}} \end{aligned}$$

1) Diese Gleichung ist so zu verstehen, daß dieselbe für Bogenstrecke I bei dem Komma abzubereiten ist, mithin für Werte $\omega = 0$ bis $\omega = \alpha$ die Formel:

$$\frac{EJ d^3 z}{Sr^3 d\omega^3} = -\eta \sin \omega \text{ gilt, während die Gesamtformel } \frac{EJ d^3 z}{Sr^3 d\omega^3} = -\eta \sin \omega + \sin \omega$$

für Strecke II, also für Werte $\omega = \alpha$ bis $\omega = \beta$, gültig ist. Der Gleichungszusatz $+\sin \omega$, auf der rechten Seite, zur Formel der Strecke I, entspricht dem unstetigen Sprung der Querkraft $Q = \frac{EJ d^3 z}{r^3 d\omega^3}$ in dem Angriffspunkte, $\omega = \alpha$, der Einzelkraft S.

gefunden werden kann. Selbstverständlich gehen die Werthe σ_1 , σ_2 , der eine in den anderen über, durch Vertauschung von α mit $-\alpha$ und Umsetzung des Vorzeichens des Gesamtwertes, entsprechend der Bewegung der stets gleichgerichteten Kraft S von der einen Seite bis auf die andere Seite der Bogenachse.

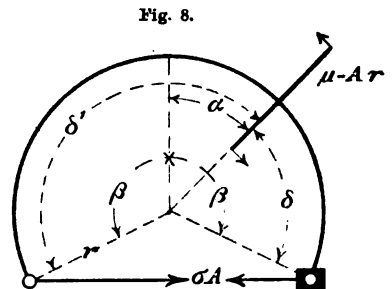
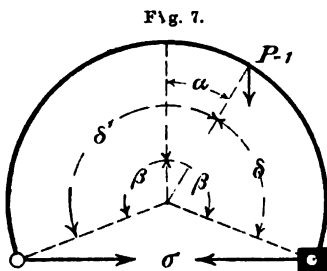
Eine lotrechte, zur Sehne senkrechte, Einzellast $P = 1$ aber erzeugt den Spannstanzenzug, Abb. 7:

$$\sigma = \frac{\cos \beta + \left(\beta + \frac{\beta^3}{3} \right) \sin \beta - \left(\frac{\beta^2 - \alpha^2}{2} + 1 \right) \cos \alpha + \alpha \sin \alpha \left(\frac{\alpha^2}{6} - \frac{\beta^2}{2} - 1 \right)}{2 \left([\beta] + \beta \frac{J}{f r^3 E_1} \right)},$$

während ein Drehmoment, Abb. 8, $M = Ar$ den Spannstanzenzug σA erzeugt mit dem Werte:

$$4\sigma = \frac{\alpha \left(\beta^2 - \frac{\alpha^2}{3} \right)}{[\beta] + \beta \frac{E}{E_1} \frac{J}{f r^3}},$$

die Wirkung aber einer den Bogen mit Hebelarm angreifenden Einzel-



kraft kann als Summe der Wirkung eines Drehmomentes und einer unmittelbar angreifenden Einzelkraft gegeben werden.

Für große Werte f oder E_1 , verschwindende Werte $\frac{E}{E_1} \frac{J}{f r^3}$ nähern sich alle Zustände dem Zustand der Unverschieblichkeit der Widerlager, für sehr kleine Werte f oder E_1 verschwinden alle Werte σ .

Weil für Flachbögen $\frac{[\beta]}{\beta}$ ein sehr kleiner Bruch, für Tunnelbögen ein größerer Wert ist, so erkennt man, daß die Anordnung der Spannstanze, unter sonst gleichen Verhältnissen, sich dem Zustande unverschieblicher Widerlager beim Tunnelbogen mehr nähert, als beim Flachbogen.

Der Spitzbogenträger mit elastisch gebundenen, drehbaren Widerlagern.

Von Baurat ADOLF FRANCKE in Herzberg a. Harz.

Gleichwie bei den Kreisbogen, so kann auch beim Spitzbogenträger mit drehbaren und etwa durch eine Zugstange elastisch an einander gebundenen Widerlagern die Kräfteverteilung aus derjenigen des Bogens mit unverschieblichen Drehpunkten abgeleitet werden, so zwar daß sämtliche für den Bogen mit unverschieblichen Endpunkten gültigen Formeln mit geringer Mühe, durch entsprechende Vervollständigung des Nenners, für den Fall der Anordnung einer Zugstange umgeschrieben werden können.

Wir betrachten zunächst als einfachsten Fall den vollen Spitzbogen, bei welchem die Mittelpunkte M, M_1 der Bögen, wie beim Halbkreis auf der Verbindungsgeraden der Enddrehpunkte, also auf der Kämpferlinie liegen, während M, M_1 beim übervollen oder Tunnel-spitzbogen oberhalb, beim nicht vollen oder flachen Spitzbogen unterhalb dieser Geraden liegen. Beim Zusammenfallen der Punkte M, M_1 erhält man aus diesen drei verschiedenen Formen des Spitzbogens den Halbkreis, Tunnel- und Flachbogen.

Der volle Spitzbogenträger.

Betrachten wir, Abb. 1, einen vollen Spitzbogenträger, welcher irgendwie, durch äußere oder innere Anregung, also z. B. durch Wärmeänderung oder äußere Lasten, symmetrisch zu seiner Symmetrieachse CC_1 beansprucht wird, so wird sich dieser Bogenträger symmetrisch verbiegen mit, in Richtung des Halbmessers gemessenen, elastischen Senkungen z .

Nehmen wir die Gerade AA_1 als unverschieblichen Ursprung der Winkel ω , so bedeutet $w = \int_0^{\omega} z d\omega - \int_0^{\omega} \frac{Kr d\omega}{EF}$ die, vom Strahl $\omega = 0$

ab gerechnete, elastische Achsenschiebung, d. h. also der betreffende Punkt bewegt sich elastisch vorwärts über den Strahl ω um das Maß w . Insbesondere also würde, unter der Voraussetzung, daß die Länge des Bogens nicht durch andere Ursachen, Wärme, geändert

wird, der Punkt C um das Maß $w = \int_0^{\beta} z d\omega - \int_0^{\beta} \frac{K\tau d\omega}{EF}$ über den

Strahl β in Richtung des Bogens vorgeschoben erscheinen. Sei also Δ die etwa durch sonstige Gründe veranlasste Längenänderung der Bogen

achse, so ist

$$(w + \Delta) \sin \beta + z \cos \beta = 0,$$

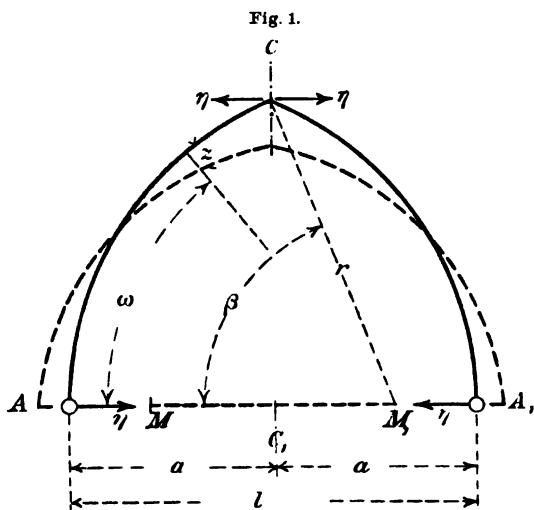
für

$$\omega = \beta,$$

oder

$$w + \Delta + z \operatorname{ctg} \beta = 0$$

die allgemeine Bestimmungsgleichung der Kräfteverteilung bei symmetrischer Beanspruchung des Bogens, weil CC_1 die Symmetrieachse bleibt, der Punkt C sich nur in lotrechter Richtung bewegen kann, die wagerechte Verschiebung verschwindet.



Betrachten wir nun den Bogen der Abb. 1, dessen Widerlager durch eine Zugstange vom Querschnitt f und vom Elastizitätsmaße E_1 verbunden sein mögen, im Zustande des wagerechten Schubes η , so verbiegt sich der Bogen nach Maßgabe der Gleichungen:

$$\frac{EJ}{r^3} \frac{d^3 z}{d\omega^3} = \eta \sin \omega; \quad \frac{EJ}{r^3} \frac{dz}{d\omega} = \eta (\cos \beta - \cos \omega);$$

$$\frac{EJ}{x^3} z = \eta [\omega \cos \beta - \sin \omega] - \frac{EJ}{x^3} z_0,$$

WO

$$\eta = \frac{2z_0}{l} f E_1, \quad z_0 = \frac{\eta l}{2f E_1}$$

zu setzen ist. Man erhält daher:

$$\frac{EJ}{r^3}z = \eta \left[\omega \cos \beta - \sin \omega - \frac{E}{E_1} \cdot \frac{l}{2r} \frac{J}{fr^3} \right];$$

$$\frac{E_J}{r^2} w = \eta \left[\frac{\omega^2 \cos \beta}{2} + (\cos \omega - 1) \left(1 + \frac{J}{Er^2} \right) - \frac{E}{E} \frac{l}{2r} \frac{J}{fr^2} \omega \right].$$

Der Wert $\frac{J}{Fr^3}$ verschwindet stets gegen 1, und wir erhalten, für $\frac{l}{2r} = \frac{a}{r}$, aus:

$$-\frac{EJ}{r^3} [w + z \operatorname{ctg} \beta]_{\omega=\beta} \\ = \eta \left[1 - \frac{\beta^2 \cos \beta}{2} - \beta \cos \beta \operatorname{ctg} \beta + \frac{E}{E_1} \frac{a}{r} \frac{J}{fr^3} (\beta + \operatorname{ctg} \beta) \right]$$

in dem Klammerausdruck den allgemeinen Nenner zur Bestimmung des, durch Belastung oder andere Einflüsse, erzeugten wagerechten Schubes η .

Wird abkürzend gesetzt: $B = 1 - \frac{\beta^2 \cos \beta}{2} - \beta \cos \beta \operatorname{ctg} \beta$, so hat man nur diesen für drehbare aber unverschiebliche Auflagerpunkte gültigen Nenner B umzuschreiben in den Nenner $B + \frac{E a J}{E_1 r f r^3} (\beta + \operatorname{ctg} \beta)$, um aus den für feste Drehpunkte gültigen Formeln die für elastische Bindung gültigen Formeln zu gewinnen. Das nämliche Verfahren bleibt sinngemäß anwendbar auch für den allgemeinen Fall des flachen oder übervollen Spitzbogenträgers.

Der beliebig geformte Spitzbogenträger.

Abb. 2 zeigt das Bild des flachen Spitzbogenträgers, und um dieses Bild in das Bild des Tunnelspitzbogenträgers zu verwandeln, hat man Winkel γ negativ zu wählen, $+\gamma$ mit $-\gamma$ zu vertauschen. In gleicher Weise gelten daher die hier für positive Werte γ , für den flachen Spitzbogenträger aufgestellten Formeln, unter Vertauschung von γ mit $-\gamma$, für den Tunnelspitzbogen.

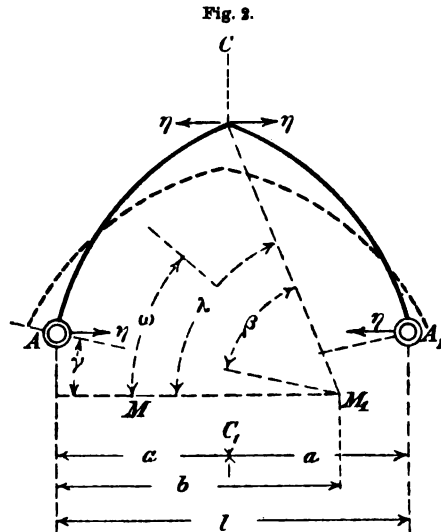
Der mit der elastischen Zugstange des Querschnittes f versehene Bogen verbiegt sich im Zustande η nach der Gleichung:

$$\frac{EJ}{r^3} \frac{d^2 z}{d\omega^2} = \eta (\sin \omega - \sin \gamma);$$

$$\frac{EJ}{r^3} \frac{dz}{d\omega} = \eta$$

$$\{\cos \lambda - \cos \omega - (\omega - \lambda) \sin \gamma\},$$

indem für $\omega = \lambda$ im Symmetriepunkte C die Neigung $\frac{dz}{r d\omega} = 0$ ist.

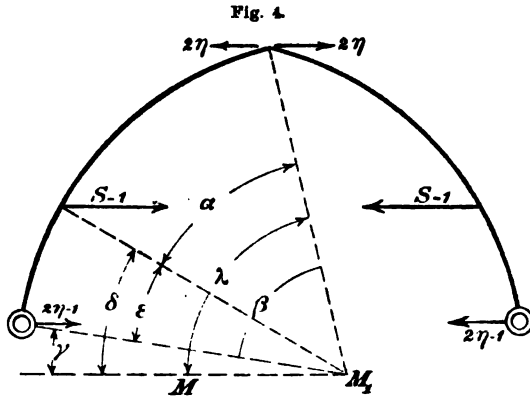


Zwei symmetrische, wagerechte Kräfte $S = 1$ erzeugen im Bogen mit unverschieblichen Drehpunkten AA_1 , im Scheitel den wagerechten Schub 2η , mithin den Widerlagerschub $2\eta - 1$ mit dem Werte:

$$(2\eta - 1) = \frac{Z}{B},$$

wo

$$\begin{aligned} Z = & \alpha \sin \delta \left(1 + \frac{\beta^2}{2} - \frac{\alpha^2}{b} \right) \\ & + \cos \delta \left(\frac{\alpha^2 - \beta^2}{2} - 1 \right) \\ & + \frac{\beta^2 \cos \lambda}{2} \\ & + \operatorname{ctg} \lambda \left[\beta \cos \lambda - \varepsilon \cos \delta \right. \\ & \left. + \sin \delta \left(1 + \frac{\beta^2 - \varepsilon^2}{2} \right) \right] \end{aligned}$$



ist. Dieser Wert folgt aus der Differentialgleichung:

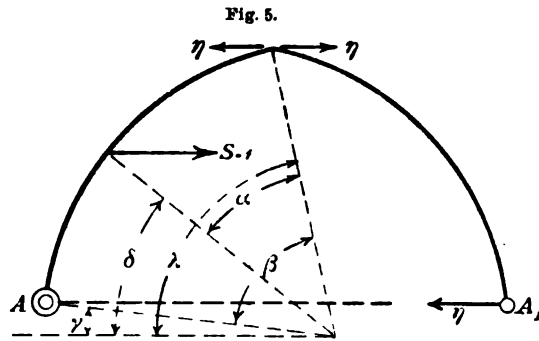
$$\frac{EJ}{r^3 S} \frac{d^2 z}{d\omega^2} = (2\eta - 1)(\sin \omega - \sin \gamma) + \sin \omega - \sin \delta$$

und den Integralen dieser Gleichung gemäß der Bedingung:

$$\omega + z \operatorname{ctg} \lambda = 0 \text{ für } \omega = \lambda.$$

Im Bogen mit durch eine Zugstange des Querschnittes f elastisch gebundenen Widerlagern wird daher durch zwei symmetrisch wirkende wagerechte Einzelkräfte $S = 1$ im Scheitel der Schub 2η , und also in der Schubstange der Schub $2\eta - 1$ erzeugt mit dem Werte:

$$2\eta - 1 = \frac{Z}{B + \left(\frac{a}{b}\right) \left(\frac{E}{E_1}\right) \left(\frac{J}{fr^3}\right) (\beta + \operatorname{ctg} \lambda)}.$$



Eine einzige wagerechte Kraft $S = 1$ erzeugt mithin den aus dieser vorstehenden Gleichung fließenden Zug der Schubstange η , wenn Abb. 5 das Widerlager A unverschieblich ist, das Widerlager A_1 als solches keinen Schub aufzunehmen vermag, sondern frei auf der Wagerechten gleitet. Im umgekehrten Falle, wenn, Abb. 6, A freiverschieb-

lich, A_1 unverschieblich ist, so ist der Wert η aus der Gleichung zu nehmen:

$$2\eta + 1 = \frac{Z}{B + \left(\frac{a}{b}\right) \frac{E}{E_1} \cdot \frac{J}{fr^3} \cdot (\beta + \operatorname{ctg} \lambda)}$$

wobei der Zahlenwert η negativ ausfällt, also Druck bedeutet für die Nebensange, wie am einfachsten durch die Betrachtung eines, im Zu-

Fig. 6.

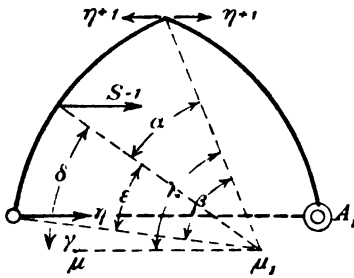
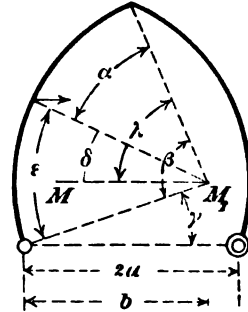


Fig. 7.



stande des Scheitelschubes $H = 2\eta + 2$ befindlichen, symmetrisch durch zwei Einzellasten $S = 1$ belasteten Bogens, mit den Kämpferschüben $2\eta + 1$, hervorgeht.

Für den Tunnelbogen, Abb. 7, ist γ mit dem negativen Zeichen in die vorstehenden Formeln einzuführen, insbesondere gilt daher für den Tunnelbogen der allgemeine Wert:

$$B = \cos \gamma - \frac{\beta^2 \cos \lambda}{2} + \sin \gamma \left(\beta + \frac{\beta^3}{3} \right) + \operatorname{ctg} \lambda \left[\left(1 + \frac{\beta^3}{2} \right) \sin \gamma - \beta \cos \lambda \right].$$

Das Problem der fünf und drei Strahlen in der Photogrammetrie.

Von EDUARD DOLEŽAL in Leoben.

Mit einer Tafel.

Einleitung.

In den letzten drei Jahrzehnten hat die Photogrammetrie vornehmlich durch deutsche Forscher nach allen Richtungen hin eine vertiefte, wissenschaftliche Durchbildung erfahren. Neben der reinen Mathematik und darstellenden Geometrie wurde auch die projektive Geometrie mit Erfolg herangezogen, und eine Reihe höchst interessanter photogrammetrischer Probleme fand wissenschaftliche Behandlung und elegante Lösung.

Gelehrte wie: Finsterwalder, Jordan, Hauck, Koppe u. s. w. stehen neben dem Schöpfer dieser Disziplin Laussedat mit der theoretischen Entwicklung der Photogrammetrie in innigstem Zusammenhange.

Auch der instrumentelle Teil der Photogrammetrie wurde nicht vernachlässigt. Typische Instrumente wurden geschaffen; so Prof. Dr. Anton Schells photogrammetrische Apparate: ein Universal-Phototheodolit, ein photogrammetrischer Stereoskop-Apparat und eine Vorrichtung zur bequemen Ausführung photogrammetrischer Rekonstruktionen, wovon die beiden letzteren Apparate leider noch nicht zur Veröffentlichung gelangten; die Koppeschen Konstruktionen: Phototheodolite für geodätische, meteorologische und astronomische Zwecke, ferner Phototheodolite von Paganini und Baron Hübl für phototopographische Arbeiten, der interessante Phototheodolit des Engländers Bridges Lee u. s. w., Apparate, welche bekunden, daß man die instrumentelle Seite der Photogrammetrie reiflich studiert und vorgerafste Ideen in tadellosen Erzeugnissen der Präzisionsmechanik zu verwirklichen verstanden hat.

In der Theorie und Praxis der Photogrammetrie bieten besonders

jene Probleme reges Interesse, die sich mit der photogrammetrischen Festlegung des Standpunktes befassen und dadurch noch erhöhte Bedeutung gewinnen, daß sie gleichzeitig auch die Ermittlung der perspektivischen Konstanten der photographischen Camera und des Orientierungswinkels der Bildebene im Raume ermöglichen. Die perspektivischen Konstanten der Camera sind für den photogrammetrischen Apparat als Individuum und die Kenntnis des Orientierungswinkels ist für eine ausgeführte photogrammetrische Aufnahme von ausschlaggebender Bedeutung.

In folgender Abhandlung sollen zu zwei Problemen erwähnter Art neue Lösungen gegeben und an speziellen Beispielen beleuchtet werden; es sind dies:

1. Das Problem der fünf Strahlen und
2. Das Problem der drei Strahlen.

I.

Das Fünfstrahlen-Problem.

Diese Aufgabe besteht in folgendem: Fünf Punkte P_0, P_1, P_2, P_3 und P_4 sind der horizontalen und der vertikalen Lage nach bekannt; gegeben sind ihre rechtwinkligen Koordinaten: $(x_0, y_0), (x_1, y_1), (x_2, y_2), (x_3, y_3)$ und (x_4, y_4) , sowie die absoluten Höhen: H_0, H_1, H_2, H_3 und H_4 .

In einem sechsten Punkte, dem Standpunkte, wurde auf einer vertikalen Ebene eine photographische Aufnahme ausgeführt; man soll aus den Abszissendifferenzen: d_1, d_2, d_3 und d_4 der Bildpunkte

- a) die Lage des Standpunktes,
- b) die perspektivischen Konstanten der Camera und
- c) den Orientierungswinkel der Bildebene bzw. der Bilddistanz bestimmen.

Diese Aufgabe wurde zum erstenmale in den 80er Jahren von H. Müller in Freiburg gelegentlich anderer Untersuchungen aufgestellt und vom Standpunkte der neueren Geometrie gelöst. Müller ging auf die praktische Anwendung der Aufgabe nicht ein. Professor dipl. Ingenieur Franz Steiner von der k. k. deutschen technischen Hochschule in Prag hat, ohne von der Arbeit Müllers Kenntnis zu haben, eine rechnerische und graphische Lösung dieser Aufgabe gegeben¹⁾, und Steiner gebührt auch das Verdienst, diese höchst interessante Aufgabe unter

1) Prof. dipl. Ing. Franz Steiner: „Die Photographie im Dienste des Ingenieurs“, Wien 1891, S. 28.

dem Namen: „Das Problem der fünf Punkte“ in die photogrammetrische Praxis eingeführt zu haben.

Der k. und k. Hauptmann J. Mandl¹⁾ zeigte in einer interessanten Arbeit, wie diese Aufgabe, gestützt auf die Grundsätze der modernen Algebra, analytisch einfacher gelöst werden könne und entwickelte durch eine direkte Konstruktion, welche mit Hilfe von Zirkel und Lineal allein ausgeführt werden kann, die Lage des Standpunktes und der Bildebene, sowie die Grösse der Bildweite, im Gegensatze zu Steiner, dessen konstruktives Verfahren mühsamer ist, indem es punktweise Konstruktion mehrerer Kegelschnitte erfordert.

Anmerkung: Was die Benennung der Aufgabe betrifft, so möge nachfolgende Bemerkung und der daran sich knüpfende Vorschlag erwogen werden.

Bekanntlich wird in der Geodäsie der Vorgang, wobei die Bestimmung der Lage eines Punktes durch bloße Winkelmessung erfolgt und ausschliesslich Operationen im Standpunkte erheischt, als Einschneiden bezeichnet. Für das Einschneiden ist die Festlegung von Strahlen, Visuren, maßgebend, die vom Standpunkte nach den der Lage nach gegebenen Punkten gehen; nach deren Anzahl wäre daher logischerweise das Problem zu bezeichnen.

Die Bestimmung des Standpunktes bei fünf der Lage nach gegebenen Punkten erfolgt durch Festlegung der fünf nach den gegebenen Punkten gehenden Strahlen, somit wäre diese Aufgabe, wie wir es auch gethan haben, als „das Problem der fünf Strahlen“ oder „Fünfstrahlen-Problem“ und folgerichtig das Rückwärtseinschneiden als „Das Problem der drei Strahlen“ oder „Dreistrahlen-Problem“ zu benennen.

Nachfolgend soll auf eine trigonometrisch-analytische Lösung des Problems eingegangen werden, die bei überschüssiger Anzahl von gegebenen Punkten eine bequeme Anwendung der Sätze aus der Methode der kleinsten Quadrate gestattet.

In Tafel I, Fig. 1 bezeichnet B. E. die Horizontalspur der im Raume in vertikaler Lage gedachten Bildebene, Platte oder auch des Positivs der photographischen Aufnahme, p_0, p_1, p_2, p_3 und p_4 sind Perspektiven oder Bildpunkte der Originale: P_0, P_1, P_2, P_3 und P_4 ; p'_0, p'_1, p'_2, p'_3 und p'_4 sind Projektionen dieser Bildpunkte auf den angenommenen Horizont der Perspektive (des Photogrammes) \overline{HH} ;

$$\overline{p_0 p'_1} = d_1, \quad \overline{p_0 p'_2} = d_2, \quad \overline{p_0 p'_3} = d_3 \dots \overline{p_0 p'_n} = d_n$$

1) Julius Mandl: „Über Verwertung von photographischen Aufnahmen aus dem Luftballon“ in den „Mitteilungen über Gegenstände des Artillerie- und Genie-Wesens“ XXIX. Jahrgang, Wien 1898, S. 165.

sind die Abszissendifferenzen der Bildpunkte, welche unbekümmert um die Lage des Hauptpunktes der Perspektive Ω in der Richtung des angenommenen Horizontes \overline{HH} entweder auf dem Negative oder einem ungetonten Papierpositive mit Schärfe gemessen wurden.

Die gegebenen Punkte sind durch ihre Koordinaten:

$$P_0(x_0, y_0), \quad P_1(x_1, y_1), \quad P_2(x_2, y_2) \dots P_n(x_n, y_n),$$

ebenso auch der Standpunkt P durch (x, y) gekennzeichnet.

Betrachtet man den Punkt P_0 als Pol und eine durch denselben gezogene zur x -Achse parallele Gerade $\overline{P_0x'}$ als Polarachse, so mögen bedeuten:

$$r_1, r_2, r_3 \dots r_n \text{ und } r$$

die Radienvektoren und

$$\theta_1, \theta_2, \theta_3 \dots \theta_n \text{ und } \theta$$

die Richtungswinkel; wird hingegen die Station P als Pol aufgefaßt bei Annahme einer gleichen Richtung der Polachse, so sollen mit:

$$r = \varrho_0, \varrho_1, \varrho_2 \dots \varrho_n$$

die Leitstrahlen und mit:

$$\omega_0, \omega_1, \omega_2 \dots \omega^n$$

die Polwinkel bezeichnet werden.

Der Abstand des Punktes P , welcher zugleich auch das Zentrum des perspektivischen Bildes, Photogrammes, ist, von der Bildebene BE stellt die Bildweite f dar, und der Winkel γ , den die Richtung dieser mit dem Strahle $\overline{PP_0} = \varrho_0 = r$ einschließt, ist der Orientierungswinkel, durch welchen die Bilddistanz und damit auch die Bildebene orientiert wird.

Nachdem wir hiermit an der Hand der Tafel I, Fig. 1 einige notwendige Erklärungen gemacht haben, schreiten wir zur Lösung unserer Aufgabe, wobei wir unterscheiden wollen:

1. „Einfache Punktbestimmung“, wenn zur Bestimmung der gesuchten Größen nur so viele Bestimmungsstücke herangezogen werden, als gerade erforderlich sind, und
2. „Mehrfache Punktbestimmung“ hingegen, wenn eine überschüssige Anzahl von Bestimmungsstücken verwertet wird.

1.

Einfache Bestimmung.

Der Standpunkt wird festgelegt sein, sobald man seine Polarkoordinaten r und θ kennt, bezogen auf P_0 als Pol und $\overline{P_0x'}$ als Polar-

achse. Zur Festlegung der Bildebene reicht die Kenntnis der Bildweite f und des Orientierungswinkels γ vollends aus.

Es sind somit vier Unbekannte: r , Θ , f und γ , zu ermitteln.

Die Richtungswinkel der einzelnen Polstrahlen ergeben sich aus den gegebenen Koordinaten:

$$(1) \quad \begin{cases} \operatorname{tg} \theta_1 = \frac{y_1 - y_0}{x_1 - x_0} \\ \operatorname{tg} \theta_2 = \frac{y_2 - y_0}{x_2 - x_0} \\ \operatorname{tg} \theta_3 = \frac{y_3 - y_0}{x_3 - x_0} \\ \operatorname{tg} \theta_4 = \frac{y_4 - y_0}{x_4 - x_0} \end{cases}$$

und die Leitstrahlen durch folgende Gleichungen, die erwünschte Kontrollen bieten:

$$(2) \quad \begin{cases} r_1 = \frac{y_1 - y_0}{\sin \theta_1} = \frac{x_1 - x_0}{\cos \theta_1} = \sqrt{(x_1 - x_0)^2 + (y_1 - y_0)^2} \\ r_2 = \frac{y_2 - y_0}{\sin \theta_2} = \frac{x_2 - x_0}{\cos \theta_2} = \sqrt{(x_2 - x_0)^2 + (y_2 - y_0)^2} \\ r_3 = \frac{y_3 - y_0}{\sin \theta_3} = \frac{x_3 - x_0}{\cos \theta_3} = \sqrt{(x_3 - x_0)^2 + (y_3 - y_0)^2} \\ r_4 = \frac{y_4 - y_0}{\sin \theta_4} = \frac{x_4 - x_0}{\cos \theta_4} = \sqrt{(x_4 - x_0)^2 + (y_4 - y_0)^2} \end{cases}$$

Nun kann man an die Aufstellung jener Gleichungen gehen, die zur Berechnung der Unbekannten führen.

Die Tangente des Horizontalwinkels α_1 zwischen den Visuren vom Standpunkte P nach den gegebenen Punkten P_0 und P_1 läßt sich, wie aus Tafel I, Fig. 1 ersichtlich ist, doppelt ausdrücken.

Aus den Dreiecken: $PP_1P'_1$ und $Pp'_1p''_1$ erhält man:

$$\operatorname{tg} \alpha_1 = \operatorname{tg} (\omega_1 - \omega_0) = \frac{\overline{p'_1 p''_1}}{p''_1 P} = \frac{\overline{P_1 P'_1}}{P P'_1}.$$

Nun ist aber:

$$\begin{cases} p'_1 p''_1 = d_1 \cos \gamma \\ p''_1 P = \frac{f}{\cos \gamma} - d_1 \sin \gamma \\ \text{und} \\ \overline{P_1 P'_1} = r_1 \sin (\theta - \theta_1) \\ \overline{P P'_1} = r - r_1 \cos (\theta - \theta_1), \end{cases}$$

welche Ausdrücke, in die Tangente eingesetzt, geben:

$$(3) \quad \operatorname{tg} \alpha_1 = \operatorname{tg} (\omega_1 - \omega_0) = \frac{\frac{d_1 \cos \gamma}{\cos \gamma - d_1 \sin \gamma}}{\frac{r_1 \sin (\theta - \theta_1)}{r - r_1 \cos (\theta - \theta_1)}}.$$

Werden hier die trigonometrischen Funktionen der Winkeldifferenz $(\varpi - \varpi_1)$ entwickelt und die gewonnenen Ausdrücke entsprechend reduziert, so ergibt sich:

$$r_1 \cos \theta_1 \frac{f \sin \theta}{\cos \gamma} - r_1 \sin \theta_1 \frac{f \cos \theta}{\cos \gamma} + r_1 d_1 \cos \theta_1 \cos (\theta + \gamma) \\ + r_1 d_1 \sin \theta_1 \sin (\theta + \gamma) - d_1 r \cos \gamma = 0$$

oder, durch $r \cos \gamma$ dividiert, auch:

$$(4) \quad r_1 \cos \theta_1 \left(\frac{f \sin \theta}{r \cos^2 \gamma} \right) - r_1 \sin \theta_1 \left(\frac{f \cos \theta}{r \cos^2 \gamma} \right) + r_1 d_1 \cos \theta_1 \left(\frac{\cos (\theta + \gamma)}{r \cos \gamma} \right) \\ + r_1 d_1 \sin \theta_1 \left(\frac{\sin (\theta + \gamma)}{r \cos \gamma} \right) = d_1.$$

In vorstehendem Polynome stellen die eingeklammerten Quotienten Unbekannte dar, für welche wir die Symbole einführen:

$$(5) \quad \begin{cases} \frac{f \sin \theta}{r \cos^2 \gamma} = m, \\ \frac{f \cos \theta}{r \cos^2 \gamma} = n, \\ \frac{\cos (\theta + \gamma)}{r \cos \gamma} = p, \\ \frac{\sin (\theta + \gamma)}{r \cos \gamma} = q, \end{cases}$$

wodurch die Gleichung (4) die Form annimmt:

$$(6) \quad r_1 \cos \theta_1 m - r_1 \sin \theta_1 n + r_1 d_1 \cos \theta_1 p + r_1 d_1 \sin \theta_1 q = d_1.$$

Zur Bestimmung der vier neuen Unbekannten: m , n , p und q reichen vier Gleichungen aus, die auf ähnliche Weise erhalten werden wie die vorstehende Gleichung (6).

Wir erhalten:

$$(7) \quad \begin{cases} \text{Für den Punkt } P_1 \dots r_1 \cos \theta_1 m - r_1 \sin \theta_1 n + r_1 d_1 \cos \theta_1 p + r_1 d_1 \sin \theta_1 q = d_1, \\ \text{„ „ „ } P_2 \dots r_2 \cos \theta_2 m - r_2 \sin \theta_2 n + r_2 d_2 \cos \theta_2 p + r_2 d_2 \sin \theta_2 q = d_2, \\ \text{„ „ „ } P_3 \dots r_3 \cos \theta_3 m - r_3 \sin \theta_3 n + r_3 d_3 \cos \theta_3 p + r_3 d_3 \sin \theta_3 q = d_3, \\ \text{„ „ „ } P_4 \dots r_4 \cos \theta_4 m - r_4 \sin \theta_4 n + r_4 d_4 \cos \theta_4 p + r_4 d_4 \sin \theta_4 q = d_4, \end{cases}$$

ein Gleichungssystem, aus welchem die vier Unbekannten bestimmt werden können.

Da sich die Produkte $r_n \cos \theta_n$ und $r_n \sin \theta_n$ nach den Gleichungen (2) durch Koordinatendifferenzen ausdrücken lassen, so können wir (7) auch schreiben:

$$(8) \quad \begin{cases} (x_1 - x_0)m - (y_1 - y_0)n + d_1(x_1 - x_0)p + d_1(y_1 - y_0)q = d_1, \\ (x_2 - x_0)m - (y_2 - y_0)n + d_2(x_2 - x_0)p + d_2(y_2 - y_0)q = d_2, \\ (x_3 - x_0)m - (y_3 - y_0)n + d_3(x_3 - x_0)p + d_3(y_3 - y_0)q = d_3, \\ (x_4 - x_0)m - (y_4 - y_0)n + d_4(x_4 - x_0)p + d_4(y_4 - y_0)q = d_4, \end{cases}$$

oder auch:

$$(9) \quad \begin{cases} \frac{x_1 - x_0}{d_1} m - \frac{y_1 - y_0}{d_1} n + (x_1 - x_0)p + (y_1 - y_0)q = 1, \\ \frac{x_2 - x_0}{d_2} m - \frac{y_2 - y_0}{d_2} n + (x_2 - x_0)p + (y_2 - y_0)q = 1, \\ \frac{x_3 - x_0}{d_3} m - \frac{y_3 - y_0}{d_3} n + (x_3 - x_0)p + (y_3 - y_0)q = 1, \\ \frac{x_4 - x_0}{d_4} m - \frac{y_4 - y_0}{d_4} n + (x_4 - x_0)p + (y_4 - y_0)q = 1. \end{cases}$$

Die Unbekannten bestimmen sich durch:

$$(10) \quad \begin{cases} m = \frac{\Delta_m}{\Delta}, \\ n = \frac{\Delta_n}{\Delta}, \\ p = \frac{\Delta_p}{\Delta}, \\ q = \frac{\Delta_q}{\Delta}, \end{cases}$$

worin Δ die Determinante des Systems und Δ_m , Δ_n , Δ_p und Δ_q jene der Unbekannten bedeuten, berechnet aus einem der identischen Gleichungssysteme (7), (8) oder (9).

Sind auf Grund der Gleichungen (10) die neuen Unbekannten bestimmt, so ergeben sich nach einfacher Rechnung aus den Gleichungen (5):

$$(11) \quad \begin{cases} \text{a) Für die Polarkoordinaten des Standpunktes:} \\ \quad \begin{cases} \operatorname{tg} \theta = \frac{m}{n}, \\ r = \frac{\cos(\theta + \gamma)}{p \cos \gamma}. \end{cases} \\ \text{b) Für den Orientierungswinkel der Bilddistanz:} \\ \quad \operatorname{tg} \gamma = \frac{q - p \operatorname{tg} \theta}{p + q \operatorname{tg} \theta}. \\ \text{c) Für die Bildweite der Kamera:} \\ \quad f = \frac{m \cos \gamma \cos(\theta + \gamma)}{p \sin \theta}. \end{cases}$$

Die vorstehenden Gleichungen kann man in eine andere Form

bringen, falls die trigonometrischen Funktionen durch die Größen m , n , p und q ausgedrückt werden; es ergibt sich:

$$(12) \quad \left\{ \begin{array}{l} r = \frac{\sqrt{m^2 + n^2}}{mq + np} \\ \operatorname{tg} \theta = \frac{m}{n} \\ \operatorname{tg} \gamma = \frac{nq - mp}{mq + np} \\ f = \frac{mq + np}{p^2 + q^2} \end{array} \right.$$

Nachdem durch die Gleichungen (11) bzw. (12) die vier Unbekannten: r , θ , f , und γ bestimmt erscheinen, so kann die endgültige Lösung des Problems gegeben werden:

a) Die Lage des Standpunktes

ist bestimmt durch die rechtwinkligen Koordinaten:

$$(13) \quad \left\{ \begin{array}{l} x = x_0 + r \cos \theta \\ y = y_0 + r \sin \theta, \end{array} \right.$$

die nach Einführung der Polarkoordinaten aus (11) und (12) übergehen in:

$$(I) \quad \left\{ \begin{array}{l} x = x_0 + \frac{\cos \theta \cos (\theta + \gamma)}{p \cos \gamma} \\ y = y_0 + \frac{\sin \theta \cos (\theta + \gamma)}{p \cos \gamma} \\ \text{oder:} \\ x = x_0 + \frac{n}{mq + np} \\ y = y_0 + \frac{m}{mq + np} \end{array} \right.$$

b) Die Orientierung der Bildebene,

welche durch den Horizontalwinkel γ , bezogen auf P als Scheitel oder Pol und \overline{PP}_0 als Radiusvektor, bestimmt erscheint:

$$(II) \quad \operatorname{tg} \gamma = \frac{nq - mp}{mq + np}.$$

c) Die perspektivischen Konstanten der Kamera,

zu welchen zu rechnen sind:

- 1) Die Bildweite f ,
- 2) Der Horizont und die Vertikallinie resp. die Lage ihres Schnittpunktes, des Hauptpunktes der Perspektive.

Die Länge der Bildweite ist unmittelbar durch die Gleichungen (11) und (12) gegeben:

$$(III) \quad \begin{cases} f = \frac{m}{p} \cdot \frac{\cos \gamma \cos (\theta + \gamma)}{\sin \theta} \\ \text{oder} \\ f = \frac{mq + np}{p^2 + q^2}. \end{cases}$$

Nebenbei sei die interessante Beziehung angefügt, welche zwischen der Bildweite, den Koordinatendifferenzen $x - x_0$, $y - y_0$ und den Hilfsvariablen: m , n , p und q besteht, nämlich:

$$(14) \quad \begin{cases} f = \frac{1}{x - x_0} \frac{n}{p^2 + q^2} \\ f = \frac{1}{y - y_0} \frac{m}{p^2 + q^2}. \end{cases}$$

Die Lage des Hauptpunktes der Perspektive Ω , durch welchen die Vertikallinie VV parallel zu den Bildern von vertikalen Linien im Raume hindurch geht, wird durch die Abszissen der Bildpunkte p_0, p_1, p_2, p_3 und p_4 festgelegt, nämlich:

$$(IV) \quad \begin{cases} \xi_0 = f \operatorname{tg} \gamma \\ \xi_1 = \xi_0 - d_1 = f \operatorname{tg} \gamma - d_1 \\ \vdots \\ \xi_4 = \xi_0 - d_4 = f \operatorname{tg} \gamma - d_4. \end{cases}$$

Ehe die Lage des Horizontes bestimmt werden kann, ist es erforderlich, noch einige Größen zu ermitteln; so die Azimute der von P ausgehenden Radienvektoren: $\varrho_0, \varrho_1, \dots, \varrho_4$ und diese selbst.

Wir erhalten:

$$(15) \quad \begin{cases} \operatorname{tg} w_0 = \frac{y_0 - y}{x_0 - x} \\ \operatorname{tg} w_1 = \frac{y_1 - y}{x_1 - x} \\ \vdots \\ \operatorname{tg} w_4 = \frac{y_4 - y}{x_4 - x}, \end{cases}$$

und die Horizontalwinkel zwischen den einzelnen Leitstrahlen und der Polarachse PP_0 ergeben sich mit:

$$(16) \quad \begin{cases} \alpha_1 = \omega_1 - \omega_0 \\ \alpha_2 = \omega_2 - \omega_0 \\ \vdots \\ \alpha_4 = \omega_4 - \omega_0, \end{cases}$$

deren Tangenten sich durch die Koordinatendifferenzen ausdrücken lassen:

$$(17) \quad \begin{cases} \operatorname{tg} \alpha_1 = \operatorname{tg}(\omega_1 - \omega_0) = \frac{(x_0 - x)(y_1 - y) - (x_1 - x)(y_0 - y)}{(x_0 - x)(x_1 - x) + (y_1 - y)(y_0 - y)} \\ \operatorname{tg} \alpha_2 = \operatorname{tg}(\omega_2 - \omega_0) = \frac{(x_0 - x)(y_2 - y) - (x_2 - x)(y_0 - y)}{(x_0 - x)(x_2 - x) + (y_2 - y)(y_0 - y)} \\ \vdots \\ \operatorname{tg} \alpha_4 = \operatorname{tg}(\omega_4 - \omega_0) = \frac{(x_0 - x)(y_4 - y) - (x_4 - x)(y_0 - y)}{(x_0 - x)(x_4 - x) + (y_4 - y)(y_0 - y)}. \end{cases}$$

Neue Ausdrücke für die Winkel α , die zugleich eine angenehme Rechnung und erwünschte Kontrolle gestatteten, würden aus den einzelnen Dreiecken: PP_0P_1 , $PP_0P_2 \dots$ mit Anwendung des Sinussatzes gewonnen.

Aus dem Dreiecke PP_0P_1 ergibt sich die Proportion:

$$r : r_1 = \sin[(\theta - \theta_1) + \alpha_1] : \sin \alpha_1,$$

woraus sich:

$$(18) \quad \begin{cases} \operatorname{tg} \alpha_1 = \frac{r_1 \sin(\theta - \theta_1)}{r - r_1 \cos(\theta - \theta_1)} \\ \text{und analog:} \\ \operatorname{tg} \alpha_2 = \frac{r_2 \sin(\theta - \theta_2)}{r - r_2 \cos(\theta - \theta_2)} \\ \vdots \\ \operatorname{tg} \alpha_4 = \frac{r_4 \sin(\theta - \theta_4)}{r - r_4 \cos(\theta - \theta_4)} \end{cases}$$

berechnet.

Die Leitstrahlen $\varrho_0, \varrho_1 \dots \varrho_4$ ergeben sich mit Zuhilfenahme der Koordinatendifferenzen und der in Gleichung (15) berechneten Azimute derselben mit:

$$(19) \quad \begin{cases} \varrho_0 = \frac{x_0 - x}{\cos \omega_0} = \frac{y_0 - y}{\sin \omega_0} = \sqrt{(x_0 - x)^2 + (y_0 - y)^2} \\ \varrho_1 = \frac{x_1 - x}{\cos \omega_1} = \frac{y_1 - y}{\sin \omega_1} = \sqrt{(x_1 - x)^2 + (y_1 - y)^2} \\ \vdots \\ \varrho_4 = \frac{x_4 - x}{\cos \omega_4} = \frac{y_4 - y}{\sin \omega_4} = \sqrt{(x_4 - x)^2 + (y_4 - y)^2}. \end{cases}$$

Andere Ausdrücke hierfür ergeben sich bei Verwendung der polaren Koordinaten r und θ durch Anwendung des Sinussatzes auf die Dreiecke: $PP_0P_1, PP_0P_2 \dots$ und zwar:

$$(20) \quad \begin{cases} \varrho_0 = r \\ \varrho_1 = \frac{\sin(\theta - \theta_1)}{\sin \alpha_1} r_1 = \frac{\sin(\theta - \theta_1)}{\sin(\theta - \theta_1 + \alpha_1)} r \\ \varrho_2 = \frac{\sin(\theta - \theta_2)}{\sin \alpha_2} r_2 = \frac{\sin(\theta - \theta_2)}{\sin(\theta - \theta_2 + \alpha_2)} r \\ \vdots \\ \varrho_4 = \frac{\sin(\theta - \theta_4)}{\sin \alpha_4} r_4 = \frac{\sin(\theta - \theta_4)}{\sin(\theta - \theta_4 + \alpha_4)} r. \end{cases}$$

Jetzt kann an die Bestimmung resp. Überprüfung des Horizontes geschritten werden.

Die Abszissendifferenzen:

$$(21) \quad \begin{cases} d_1 = \xi_0 - \xi_1 \\ d_2 = \xi_0 - \xi_2 \\ \vdots \\ d_4 = \xi_0 - \xi_4, \end{cases}$$

die unmittelbar auf dem Photogramme oder Positive gemessen werden können, beziehen sich auf eine angenommene Richtung des Horizontes. Wird diese Richtung senkrecht zu den Bildern von in der Natur vertikalen Linien gewählt und kann die Bildebene als vertikal im Raume vorausgesetzt werden, was aus dem parallelen Verlauf der Bilder vertikaler Geraden mit Sicherheit erkannt wird, so ist die gewählte Horizontrichtung die richtige.

Sollte jedoch eine Differenz beider Richtungen, der angenommenen und wahren, bestehen, so läßt sich diese nachfolgend am einfachsten feststellen.

Wir berechnen die Abszissen: $\xi_0, \xi_1 \dots \xi_4$ mit Verwendung der berechneten Bildweite f und der Horizontalwinkel: $\gamma, \alpha_1 \dots \alpha_4$ und erhalten:

$$(22) \quad \begin{cases} \xi'_0 = f \operatorname{tg} \gamma \\ \xi'_1 = f \operatorname{tg}(\gamma - \alpha_1) \\ \xi'_2 = f \operatorname{tg}(\gamma - \alpha_2) \\ \vdots \\ \xi'_4 = f \operatorname{tg}(\gamma - \alpha_4) \end{cases}$$

und bilden hieraus die Abszissendifferenzen:

$$(23) \quad \begin{cases} \xi'_0 - \xi'_1 = \delta_1 \\ \xi'_0 - \xi'_2 = \delta_2 \\ \vdots \\ \xi'_0 - \xi'_4 = \delta_4. \end{cases}$$

Werden die Differenzen aus (21) und (23) einander gleich, also:

$$\delta_1 = d_1, \quad \delta_2 = d_2 \dots, \quad \delta_4 = d_4,$$

so fällt die angenommene Lage des Horizontes mit der wahren Lage zusammen.

Sollte es sich ereignen, daß die berechneten Abszissenunterschiede mit den gemessenen nicht übereinstimmen, so ist dies auf den Einfluß der nicht richtig angenommenen Horizontalrichtung zurückzuführen,

und es müßte die Berechnung der Größen: r , θ , f und γ mit Zugrundelegung der berechneten Werte: $\delta_1, \delta_2 \dots, \delta_4$ wiederholt werden. Erst dann würde man für die Größen: r , θ , f , γ und alle aus denselben abgeleiteten Ausdrücke Werte erhalten, die als endgültige Werte zu behandeln wären.

Durch das vorstehende Verfahren wird bloß die Richtung des Horizontes geprüft, und es erübrigt nunmehr, seine Lage in Bezug auf die Bilder der benutzten Objekte festzulegen.

Kennt man die Höhen der benützten Punkte: $H_0, H_1 \dots, H_4$ und die Höhe des Instrumenthorizontes über derselben Vergleichungsebene H und sind $y_0, y_1 \dots, y_4$ die Ordinaten der Bildpunkte, bezogen auf den wahren Horizont des Photogrammes, so ergibt sich unter der Voraussetzung, daß der Apparathorizont tiefer liegt als die herangezogenen Punkte, also $H < H_0, H_1 \dots H_4$ ist, aus den ähnlichen Dreiecken: $CP_n P'_n$ und $Cp_n p'_n$ (Tafel I, Fig. 2):

$$y_n : (H_n - H) = \frac{f}{\cos(\gamma - \alpha_n)} : \varrho_n,$$

wobei γ das Azimut der Bilddistanz, α_n das Azimut des Strahles ϱ_n , bezogen auf den Leitstrahl $\varrho_0 = r$ bedeutet. Liegen die Bildpunkte rechts von der Vertikallinie, so ist $\gamma < \alpha_n$, hingegen, wenn $\gamma > \alpha_n$ ist, so befinden sich dieselben links von der Vertikallinie, vorausgesetzt, daß P_0 links liegt; in jedem Falle kann in der vorstehenden Proportion $\cos(\gamma - \alpha_n)$ gesetzt werden.

Die richtige Ordinate des Bildpunktes von P_n wird sein:

$$(24) \quad y_n = \frac{(H_n - H)f}{\varrho_n \cos(\gamma - \alpha_n)}.$$

Auf Grund dieser Gleichung erhalten wir für die Ordinaten der Bildpunkte:

$$(25) \quad \begin{cases} y_0 = \frac{(H_0 - H)f}{\varrho_0 \cos(\gamma - \alpha_0)} \\ y_1 = \frac{(H_1 - H)f}{\varrho_1 \cos(\gamma - \alpha_1)} \\ \vdots \\ y_4 = \frac{(H_4 - H)f}{\varrho_4 \cos(\gamma - \alpha_4)}, \end{cases}$$

wobei noch bemerkt sei, daß die Höhe des Instrumenthorizontes sich zusammensetzt aus der Höhe des Standpunktes h und der Höhe des Horizontes über dem Standpunkte, der Instrumenthöhe I , also:

$$H = h + I.$$

Werden nun die berechneten Ordinaten: $y_0, y_1 \dots y_4$ von den Bildpunkten $p_0, p_1 \dots p_4$ aus in entsprechendem Sinne in der Richtung der Vertikallinie aufgetragen, so ergeben sich die Punkte $p'_0, p'_1 \dots p'_4$, die als Projektionen der Bildpunkte auf den wahren Horizont zu betrachten sind und miteinander verbunden die wahre Lage des Horizontes angeben.

Aus der Gleichung (24) läßt sich die relative und auch die absolute Höhe eines jeden Punktes, bezogen auf ein und dieselbe Vergleichungsebene, berechnen, vorausgesetzt, daß die Ordinaten des wahren Horizontes bekannt sind; es ist nämlich:

$$(26) \quad \begin{cases} H_n - H = \cos (\gamma - \alpha_n) \frac{y_n \varrho_n}{f} \\ \text{und} \\ H_n = H + \cos (\gamma - \alpha_n) \frac{y_n \varrho_n}{f}. \end{cases}$$

Hat man jedoch die Ordinaten der Bildpunkte in Bezug auf den angenommenen, genäherten Horizont gemessen und zwar: $\eta_0, \eta_1 \dots \eta_4$, so ergeben sich nach Einsetzung dieser Werte statt y in Gleichung (26) nur Näherungswerte für die Höhen:

$$(27) \quad \begin{cases} H'_0 = H + \cos \gamma \frac{\eta_0 \varrho_0}{f} \\ H'_1 = H + \cos (\gamma - \alpha_1) \frac{\eta_1 \varrho_1}{f} \\ \vdots \\ H'_4 = H + \cos (\gamma - \alpha_4) \frac{\eta_4 \varrho_4}{f}. \end{cases}$$

Werden nun diese genäherten Höhenwerte mit den gegebenen Höhen: $H_0, H_1, \dots H_4$ verglichen, so entstehen Differenzen:

$$(28) \quad \begin{cases} \Delta H_0 = H_0 - H'_0 \\ \Delta H_1 = H_1 - H'_1 \\ \vdots \\ \Delta H_4 = H_4 - H'_4, \end{cases}$$

die, wenn sie größere Beträge erreichen, abgesehen von den kleinen Fehlern in φ, f, γ und α in erster Linie ihren Grund in den fehlerhaften Ordinaten η haben und lehren, daß der angenommene Horizont mit dem wahren sich nicht deckt.

Werden nun die Differenzen aus den gerechneten und gemessenen Werten der Ordinaten gebildet:

$$(29) \quad \begin{cases} y_0 - \eta_0 = \Delta y_0 \\ y_1 - \eta_1 = \Delta y_1 \\ \vdots \\ y_4 - \eta_4 = \Delta y_4, \end{cases}$$

so müssen diese Differenzen in ziemlich gleichem Betrage und, was besonders wichtig ist, mit gleichem Vorzeichen auftreten.

Kleine Variationen um den Mittelwert:

$$\Delta y = \pm \frac{\Delta y_0 + \Delta y_1 + \dots + \Delta y_4}{5},$$

wobei $\Delta y_0, \dots, \Delta y_4$ absolut zu nehmen sind, üben keinen Einfluss auf die weiteren Schlüsse, nur müssen sich die Schwankungen innerhalb der statthaften Grenzen bewegen.

Der Mittelwert Δy zeigt, um welchen linearen Betrag der angenommene Horizont zu verschieben ist und das übereinstimmende Vorzeichen giebt die Richtung der Verschiebung an.

Sollte es sich ereignen, daß die Höhe des Standpunktes resp. des Instrumenthorizontes nicht bekannt wäre, so kann man aus den Gleichungen (27) Näherungswerte für dieselbe gewinnen; wenn man in denselben statt der Näherungswerte der Höhen: H'_0, H'_1, \dots, H'_4 die bekannten Höhen: H_0, H_1, \dots, H_4 einsetzt. Es werden sich Beträge ergeben, die von dem wahren Werte H mehr oder weniger abweichen werden, also:

$$(30) \quad \begin{cases} H^0 = H_0 - \cos \gamma \frac{\eta_0 e_0}{f} \\ H' = H_1 - \cos (\gamma - \alpha_1) \frac{\eta_1 e_1}{f} \\ H'' = H_2 - \cos (\gamma - \alpha_2) \frac{\eta_2 e_2}{f} \\ \vdots \\ H^{IV} = H_4 - \cos (\gamma - \alpha_4) \frac{\eta_4 e_4}{f} \end{cases}$$

und ein wahrscheinlicher Wert der Horisonthöhe wird das arithmetische Mittel sein:

$$(31) \quad H = \frac{H^0 + H' + H'' + H''' + H^{IV}}{5}.$$

2.

Mehrfache Bestimmung.

Es seien allgemein n Punkte ihrer horizontalen und vertikalen Lage nach gegeben und auf einer vertikalen Ebene photographisch fixiert

worden; auf dem Photogramme habe man die Abstände der einzelnen Bildpunkte $p_0, p_1 \dots p_n$ von einem zum Anfangspunkte gewählten Punkte, z. B. p_0 , mit aller Schärfe gemessen und erhalten: $d_1, d_2 \dots d_n$, so handelt es sich, wie bei der einfachen Punktbestimmung:

- a) um die Festlegung des Standpunktes,
- b) um die perspektivischen Konstanten der Kamera und
- c) um die Orientierung der Bildebene im Raume.

Auch hier werden zuerst vier Unbekannte: r, θ, f und γ zu ermitteln sein, zu deren Berechnung sich $(n - 1)$ Bestimmungsgleichungen aufstellen lassen, so daß $(n - 1) - 4 = n - 5$ Bestimmungsgleichungen überschüssig erscheinen.

Aus diesem Grunde kann man die Sätze der Methode der kleinsten Quadrate zur Anwendung bringen und die wahrscheinlichsten Werte der Unbekannten bestimmen.

Vorerst erscheint es geboten, bei Annahme des Punktes P_0 als Pol die Azimute und Radienvektoren der einzelnen Punkte zu ermitteln.

Für die Richtungswinkel folgt:

$$(1) \quad \begin{cases} \operatorname{tg} \theta_1 = \frac{y_1 - y_0}{x_1 - x_0} \\ \operatorname{tg} \theta_2 = \frac{y_2 - y_0}{x_2 - x_0} \\ \vdots \\ \operatorname{tg} \theta_n = \frac{y_n - y_0}{x_n - x_0}, \end{cases}$$

und für die Leitstrahlen ergibt sich:

$$(2) \quad \begin{cases} r_1 = \frac{y_1 - y_0}{\sin \theta_1} = \frac{x_1 - x_0}{\cos \theta_1} = \sqrt{(x_1 - x_0)^2 + (y_1 - y_0)^2} \\ r_2 = \frac{y_2 - y_0}{\sin \theta_2} = \frac{x_2 - x_0}{\cos \theta_2} = \sqrt{(x_2 - x_0)^2 + (y_2 - y_0)^2} \\ \vdots \\ r_n = \frac{y_n - y_0}{\sin \theta_n} = \frac{x_n - x_0}{\cos \theta_n} = \sqrt{(x_n - x_0)^2 + (y_n - y_0)^2}. \end{cases}$$

Analog wie bei der „Einfachen Bestimmung“ läßt sich auch hier eine Bestimmungsgleichung aufstellen von der Form:

$$(3) \quad r_n \cos \theta_n m - r_n \sin \theta_n n + r_n d_n \cos \theta_n p + r_n d_n \sin \theta_n q = d_n,$$

worin m, n, p und q die Bedeutung haben:

$$(4) \quad \begin{cases} m = \frac{f \sin \theta}{r \cos^2 \gamma} \\ n = \frac{f \cos \theta}{r \cos^2 \gamma} \\ p = \frac{\cos(\theta + \gamma)}{r \cos \gamma} \\ q = \frac{\sin(\theta + \gamma)}{r \cos \gamma} \end{cases}$$

Bestimmungsgleichungen von der Form (3) lassen sich im Ganzen $(n - 1)$ aufstellen und zwar:

$$(5) \quad \begin{cases} \text{Für den Punkt } P_1 \dots r_1 \cos \theta_1 m - r_1 \sin \theta_1 n + r_1 d_1 \cos \theta_1 p + r_1 d_1 \sin \theta_1 q = d_1 \\ \text{„ „ „ } P_2 \quad r_2 \cos \theta_2 m - r_2 \sin \theta_2 n + r_2 d_2 \cos \theta_2 p + r_2 d_2 \sin \theta_2 q = d_2 \\ \quad \quad \quad \vdots \quad \quad \quad \vdots \quad \quad \quad \vdots \quad \quad \quad \vdots \\ \text{„ „ „ } P_n \quad r_n \cos \theta_n m - r_n \sin \theta_n n + r_n d_n \cos \theta_n p + r_n d_n \sin \theta_n q = d_n \end{cases}$$

oder auch, wenn man Koordinatendifferenzen einführt:

$$(6) \quad \begin{cases} (x_1 - x_0) m - (y_1 - y_0) n + d_1 (x_1 - x_0) p + d_1 (y_1 - y_0) q = d_1 \\ (x_2 - x_0) m - (y_2 - y_0) n + d_2 (x_2 - x_0) p + d_2 (y_2 - y_0) q = d_2 \\ \quad \quad \quad \vdots \quad \quad \quad \vdots \\ (x_n - x_0) m - (y_n - y_0) n + d_n (x_n - x_0) p + d_n (y_n - y_0) q = d_n \end{cases}$$

Diese Gleichungen führen auf die folgenden vier Normalgleichungen, deren Bildungsgesetz in der Theorie der kleinsten Quadrate begründet ist:

$$(7) \quad \begin{cases} [(r \cos \theta)^2] m - [r^2 \sin \theta \cos \theta] n + [r^2 d \cos^2 \theta] p + [r^2 d \sin \theta \cos \theta] q = [r d \cos \theta] \\ [r^2 \sin \theta \cos \theta] m - [(r \sin \theta)^2] n + [r^2 d \sin \theta \cos \theta] p + [r^2 d \sin^2 \theta] q = [r d \sin \theta] \\ [(r \cos \theta)^2 d] m - [r^2 d \sin \theta \cos \theta] n + [(r d \cos \theta)^2] p + [(r d)^2 \sin \theta \cos \theta] q = [r d^2 \cos \theta] \\ [r^2 d \sin \theta \cos \theta] m - [(r \sin \theta)^2 d] n + [(r d)^2 \sin \theta \cos \theta] p + [(r d \sin \theta)^2] q = [r d^2 \sin \theta] \end{cases}$$

Die vorstehenden Normalgleichungen können mit Berücksichtigung der Form der Gleichungen (6) auch geschrieben werden:

$$(8) \quad \begin{cases} [(x - x_0)^2] m - [(x - x_0)(y - y_0)] n + [d(x - x_0)^2] p + [d(x - x_0)(y - y_0)] q = [d(x - x_0)] \\ [(x - x_0)(y - y_0)] m - [(y - y_0)^2] n + [d(x - x_0)(y - y_0)] p + [d(y - y_0)^2] q = [d(y - y_0)] \\ [(x - x_0)^2 d] m - [d(x - x_0)(y - y_0)] n + [d^2(x - x_0)^2] p \\ \quad \quad \quad + [d^2(x - x_0)(y - y_0)] q = [d^2(x - x_0)] \\ [(x - x_0)(y - y_0) d] m - [d(y - y_0)^2] n + [d^2(x - x_0)(y - y_0)] p \\ \quad \quad \quad + [d^2(y - y_0)^2] q = [d^2(y - y_0)] \end{cases}$$

Die wahrscheinlichsten Werte der neuen Unbekannten folgen aus den Normalgleichungen mit:

$$(9) \quad \begin{cases} m = \frac{D_m}{D} \\ n = \frac{D_n}{D} \\ p = \frac{D_p}{D} \\ q = \frac{D_q}{D}, \end{cases}$$

wobei D die Determinante des Systems und D_m , D_n , D_p und D_q jene der Unbekannten bedeuten und sich in bekannter Weise aus (7) oder (8) bestimmen lassen.

Durch Substitution der vorstehenden wahrscheinlichen Werte von: m , n , p und q in die Gleichungen 1., (11) bzw. (12) resultieren die wahrscheinlichen Werte der Polarkoordinaten r und θ des Standpunktes der Bildweite f und des Orientierungswinkels γ .

Die Gleichungen: (1), (I), (II), (III) (IV) geben die wahrscheinlichen Werte der rechtwinkligen Koordinaten der Station u. s. w.

Die bei „Einfacher Bestimmung“ aufgestellten Bestimmungsgleichungen für die Azimute ω , die Horizontalwinkel x , die Radienvektoren ρ lassen sich auf n Punkte ausdehnen.

Die Überprüfung resp. Bestimmung des Horizontes kann in analoger Weise wie unter 1. geführt werden, ebenso die Höhenermittlung.

Sämtliche mit Benutzung der wahrscheinlichen Werte der neuen Unbekannten aus Gleichung (9) durchgeführten Untersuchungen ergeben wahrscheinliche Werte.

3.

Genauigkeits-Untersuchungen.

a) Einfache Bestimmung.

Die rechtwinkligen Koordinaten der gegebenen Punkte können als fehlerfrei angesehen werden, somit sind nur die Abszissendifferenzen: d_1 , d_2 , d_3 und d_4 , wenn vorerst die einfache Punktbestimmung ins Auge gefasst wird, mit gewissen Fehlern: Δd_1 , Δd_2 , Δd_3 und Δd_4 , behaftet, welche ihren Einfluss in erster Linie auf die neuen Unbekannten: m , n , p und q und dann auch auf die gesuchten Größen: r , θ , x , y sowie f , γ und x_0 , welche als Funktionen derselben erscheinen, ausüben.

Nach den Sätzen der Methode der kleinsten Quadrate über den mittleren Fehler einer Funktion erhalten wir für den mittleren Fehler der neuen Unbekannten:

$$(1) \quad \begin{cases} \Delta m = \pm \sqrt{\left(\frac{dm}{da_1}\right)^2 \Delta a_1^2 + \left(\frac{dm}{da_2}\right)^2 \Delta a_2^2 + \left(\frac{dm}{da_3}\right)^2 \Delta a_3^2 + \left(\frac{dm}{da_4}\right)^2 \Delta a_4^2} \\ \Delta n = \pm \sqrt{\left(\frac{dn}{da_1}\right)^2 \Delta a_1^2 + \left(\frac{dn}{da_2}\right)^2 \Delta a_2^2 + \left(\frac{dn}{da_3}\right)^2 \Delta a_3^2 + \left(\frac{dn}{da_4}\right)^2 \Delta a_4^2} \\ \Delta p = \sqrt{\left(\frac{dp}{da_1}\right)^2 \Delta a_1^2 + \left(\frac{dp}{da_2}\right)^2 \Delta a_2^2 + \left(\frac{dp}{da_3}\right)^2 \Delta a_3^2 + \left(\frac{dp}{da_4}\right)^2 \Delta a_4^2} \\ \Delta q = \sqrt{\left(\frac{dq}{da_1}\right)^2 \Delta a_1^2 + \left(\frac{dq}{da_2}\right)^2 \Delta a_2^2 + \left(\frac{dq}{da_3}\right)^2 \Delta a_3^2 + \left(\frac{dq}{da_4}\right)^2 \Delta a_4^2} \end{cases}$$

Die partiellen Differentialquotienten in den vorstehenden Gleichungen können in einfacher Weise aus den Gleichungen (1) und (10) abgeleitet und hierin eingeführt werden.

Da nun die gesuchten Unbekannten:

$$(2) \quad \begin{cases} tg \theta = \frac{m}{n} \\ tg(\theta + \gamma) = \frac{p}{q} \\ f = \frac{m \cos \gamma \cos(\theta + \gamma)}{p \sin \theta} \\ r = \frac{\cos(\theta + \gamma)}{p \cos \gamma}, \end{cases}$$

als Funktionen von m , n , p und q auftreten, so lassen sich ihre mittleren Fehler nach dem bei den Gleichungen (1) angewendeten Satze der Fehlerrechnung aufstellen.

Der mittlere Fehler von θ wird sein:

$$(3) \quad \Delta \theta = \pm \cos^2 \theta \sqrt{\left(\frac{d tg \theta}{dm}\right)^2 \Delta m^2 + \left(\frac{d tg \theta}{dn}\right)^2 \Delta n^2},$$

worin die partiellen Differentialquotienten aus (2) gefunden werden mit:

$$\begin{cases} \left(\frac{d tg \theta}{dm}\right) = \frac{1}{n} = \frac{tg \theta}{m} \\ \left(\frac{d tg \theta}{dn}\right) = -\frac{m}{n^2} = -\frac{tg \theta}{n}, \end{cases}$$

und somit wird der mittlere Fehler des Winkels θ :

$$(I) \quad \begin{cases} \Delta \theta = \pm \cos^2 \theta \sqrt{\left(\frac{\Delta m}{n}\right)^2 + \left(\frac{m \Delta n}{n^2}\right)^2} \\ \text{oder auch:} \\ \Delta \theta = \pm \frac{\sin 2\theta}{2} \sqrt{\left(\frac{\Delta m}{m}\right)^2 + \left(\frac{\Delta n}{n}\right)^2}. \end{cases}$$

In ähnlicher Weise kann sofort der mittlere Fehler für den Winkel γ aufgestellt werden, nämlich:

$$(II) \quad \Delta \gamma = \pm \frac{\sin 2(\theta + \gamma)}{2} \sqrt{\left(\frac{\Delta p}{p}\right)^2 + \left(\frac{\Delta q}{q}\right)^2}.$$

Die allgemeine Form des mittleren Fehlers der Bildweite f lautet:

$$(4) \quad \Delta f = \pm \sqrt{\left(\frac{df}{dm}\right)^2 \Delta m^2 + \left(\frac{df}{dp}\right)^2 \Delta p^2 + \left(\frac{df}{d\gamma}\right)^2 \Delta \gamma^2 + \left(\frac{df}{d\theta}\right)^2 \Delta \theta^2},$$

worin die partiellen Differentialquotienten sind:

$$\begin{cases} \left(\frac{df}{dm}\right) = \frac{\cos \gamma \cos(\theta + \gamma)}{p \sin \theta} = \frac{f}{m} \\ \left(\frac{df}{dp}\right) = -\frac{m \cos \gamma \cos(\theta + \gamma)}{\sin \theta} \frac{1}{p^2} = -\frac{f}{p} \\ \left(\frac{df}{d\gamma}\right) = -\frac{m \sin(\theta + 2\gamma)}{p \sin \theta} = -\frac{\sin(\theta + 2\gamma)}{\cos \gamma \cos(\theta + \gamma)} f, \\ \left(\frac{df}{d\theta}\right) = -\frac{\cos^2 \gamma m}{\sin^2 \theta p} = -\frac{1}{r p \sin \theta} f, \end{cases}$$

welche, in die Gleichung für Δf eingeführt, geben:

$$(III) \quad \begin{cases} \Delta f = \pm f \sqrt{\left(\frac{\Delta m}{m}\right)^2 + \left(\frac{\Delta p}{p}\right)^2 + \left(\frac{\Delta \theta}{r p \sin \theta}\right)^2 + \left(\frac{\sin(\theta + 2\gamma) \Delta \gamma}{\cos \gamma \cos(\theta + \gamma)}\right)^2}. \\ \text{Der relative Fehler der Bildweite beträgt:} \\ \frac{\Delta f}{f} = \pm \sqrt{\left(\frac{\Delta m}{m}\right)^2 + \left(\frac{\Delta p}{p}\right)^2 + \left(\frac{\Delta \theta}{r p \sin \theta}\right)^2 + \left(\frac{\sin(\theta + 2\gamma) \Delta \gamma}{\cos \gamma \cos(\theta + \gamma)}\right)^2}. \end{cases}$$

Der mittlere Fehler im Leitstrahle r ist:

$$(5) \quad \Delta r = \pm \sqrt{\left(\frac{dr}{dp}\right)^2 \Delta p^2 + \left(\frac{dr}{d\gamma}\right)^2 \Delta \gamma^2 + \left(\frac{dr}{d\theta}\right)^2 \Delta \theta^2},$$

wobei

$$\begin{cases} \left(\frac{dr}{dp}\right) = -\frac{\cos(\theta + \gamma)}{\cos \gamma} \frac{1}{p^2} = -\frac{r}{p} \\ \left(\frac{dr}{d\gamma}\right) = -\frac{\sin \theta}{p \cos^2 \gamma} = -\frac{m}{f p} r \\ \left(\frac{dr}{d\theta}\right) = -r \operatorname{tg}(\theta + \gamma) = -\frac{q}{p} r, \end{cases}$$

und nach ausgeführter Substitution ergibt sich:

$$(IV) \quad \begin{cases} \Delta r = \pm r \sqrt{\left(\frac{\Delta p}{p}\right)^2 + \left(\frac{m}{f p}\right)^2 \Delta \gamma^2 + \left(\frac{q}{p}\right)^2 \Delta \theta^2} \\ \text{und der relative Fehler:} \\ \frac{\Delta r}{r} = \pm \frac{1}{p} \sqrt{\Delta p^2 + \left(\frac{m}{f}\right)^2 \Delta \gamma^2 + q^2 \Delta \theta^2}. \end{cases}$$

Die mittleren Fehler der rechtwinkligen Koordinaten des Standpunktes:

$$\begin{cases} x = x_0 + r \cos \theta \\ y = y_0 + r \sin \theta, \end{cases}$$

worin x_0 und y_0 als fehlerfrei zu betrachten sind, ergeben sich mit:

$$(6) \quad \begin{cases} \Delta x = \pm \sqrt{\left(\frac{dx}{dr}\right)^2 \Delta r^2 + \left(\frac{dx}{d\theta}\right)^2 \Delta \theta^2} \\ \Delta y = \pm \sqrt{\left(\frac{dy}{dr}\right)^2 \Delta r^2 + \left(\frac{dy}{d\theta}\right)^2 \Delta \theta^2}. \end{cases}$$

Nun sind die in den vorstehenden Ausdrücken auftretenden partiellen Differentialquotienten:

$$\begin{cases} \left(\frac{dx}{dr}\right) = \cos \theta = \frac{x - x_0}{r} \\ \left(\frac{dx}{d\theta}\right) = -r \sin \theta = -(y - y_0) \\ \text{und} \\ \left(\frac{dy}{dr}\right) = \sin \theta = \frac{y - y_0}{r} \\ \left(\frac{dy}{d\theta}\right) = r \cos \theta = x - x_0, \end{cases}$$

somit nach ausgeführter Substitution in Gleichung (6):

$$(V) \quad \begin{cases} \Delta x = \pm \sqrt{\left(\frac{x - x_0}{r}\right)^2 \Delta r^2 + (y - y_0)^2 \Delta \theta^2} = \pm \sqrt{\cos^2 \theta \Delta r^2 + r^2 \sin^2 \theta \Delta \theta^2}, \\ \Delta y = \pm \sqrt{\left(\frac{y - y_0}{r}\right)^2 \Delta r^2 + (x - x_0)^2 \Delta \theta^2} = \pm \sqrt{\sin^2 \theta \Delta r^2 + r^2 \cos^2 \theta \Delta \theta^2}. \end{cases}$$

Der mittlere Punktfehler des Standpunktes ergibt sich durch:

$$\Delta M^2 = \Delta x^2 + \Delta y^2 = \Delta r^2 + r^2 \cdot \Delta \theta^2$$

oder mit Heranziehung der Ausdrücke für die mittleren Fehler von r und θ auch:

$$(VI) \quad \Delta M^2 = r^2 \left[\left(\frac{\Delta p}{p}\right)^2 + \left(\frac{m}{fp}\right)^2 \Delta \gamma^2 + \left(\frac{q}{p}\right)^2 \Delta \theta^2 + \frac{\sin^2 2\theta}{4} \left(\left(\frac{\Delta m}{m}\right)^2 + \left(\frac{\Delta n}{n}\right)^2 \right) \right].$$

Was die Genauigkeit betrifft, mit welcher die Vertikallinie bezw. der Hauptpunkt der Perspektive festgelegt wird, so ist dieselbe, da

$$\xi_0 = f \operatorname{tg} \gamma$$

ist, von der Schärfe abhängig, mit der f und γ das Resultat ξ_0 beeinflussen.

Der mittlere Fehler ist:

$$(7) \quad \Delta \xi_0 = \pm \sqrt{\left(\frac{d\xi_0}{df}\right)^2 \Delta f^2 + \left(\frac{d\xi_0}{d\gamma}\right)^2 \Delta \gamma^2},$$

wobei:

$$\begin{cases} \left(\frac{d\xi_0}{df}\right) = \operatorname{tg} \gamma = \frac{\xi_0}{f} \\ \left(\frac{d\xi_0}{d\gamma}\right) = -f = -\frac{\xi_0}{\frac{\sin 2\gamma}{2}}, \end{cases}$$

so daß man erhält:

$$(VII) \quad \begin{cases} \Delta \xi_0 = \pm \xi_0 \sqrt{\left(\frac{\Delta f}{f}\right)^2 + \left(\frac{\frac{\Delta \gamma}{\sin 2\gamma}}{2}\right)^2} \\ \text{oder den relativen Fehler:} \\ \frac{\Delta \xi_0}{\xi_0} = \pm \sqrt{\left(\frac{\Delta f}{f}\right)^2 + \left(\frac{\frac{\Delta \gamma}{\sin 2\gamma}}{2}\right)^2}. \end{cases}$$

Würde man die Lage des Hauptpunktes statt von dem Bildpunkte p_0 von p_1 , p_2 , p_3 oder p_4 aus bestimmen, so würden wir nach kurzer Rechnung für die mittleren Fehler der Abszissen durch Heranziehung der Gleichungen (1), (22) erhalten:

$$(VIII) \quad \begin{cases} \Delta \xi_1 = \pm \sqrt{\left[\left(\frac{\Delta f}{f}\right)^2 + \left(\frac{\frac{\Delta \gamma}{\sin 2\gamma}}{2}\right)^2\right] \xi_0^2 + \Delta d_1^2} = \sqrt{\Delta \xi_0^2 + \Delta d_1^2} \\ \Delta \xi_2 = \pm \sqrt{\left[\left(\frac{\Delta f}{f}\right)^2 + \left(\frac{\frac{\Delta \gamma}{\sin 2\gamma}}{2}\right)^2\right] \xi_0^2 + \Delta d_2^2} = \sqrt{\Delta \xi_0^2 + \Delta d_2^2}. \end{cases}$$

Wie aus den Gleichungen (VII) und (VIII) zu ersehen ist, besteht zwischen den mittleren Fehlern der Abszissen die Beziehung, daß

$$\Delta \xi_0 < \Delta \xi_1 < \Delta \xi_2 \dots$$

ist, was besagt, daß der Hauptpunkt resp. die Vertikallinie am genauesten durch die Abszisse des Bildpunktes p_0 d. i. ξ_0 ermittelt wird.

b) Mehrfache Bestimmung.

Auf Grund der mehrfachen Bestimmung werden die wahrscheinlichen Werte der Unbekannten r , θ , x , y und f , γ , ξ_0 erhalten.

Die mittleren Fehler dieser Größen ergeben sich aus den Gleichungen des vorhergehenden Abschnittes:

$$(1) \quad \begin{cases} \Delta r = \pm r \sqrt{\left(\frac{\Delta p}{p}\right)^2 + \left(\frac{m}{fp}\right)^2 \Delta \gamma^2 + \left(\frac{q}{p}\right)^2 \Delta \theta^2}, \\ \Delta \theta = \pm \frac{\sin 2\theta}{2} \sqrt{\left(\frac{\Delta m}{m}\right)^2 + \left(\frac{\Delta n}{n}\right)^2}, \\ \Delta f = \pm f \sqrt{\left(\frac{\Delta m}{m}\right)^2 + \left(\frac{\Delta p}{p}\right)^2 + \left(\frac{\Delta \theta}{rp \sin \theta}\right)^2 + \left(\frac{\sin(\theta + 2\gamma) \Delta \gamma}{\cos \gamma \cos(\theta + \gamma)}\right)^2}, \\ \Delta \gamma = \pm \frac{\sin 2(\theta + \gamma)}{2} \sqrt{\left(\frac{\Delta p}{p}\right)^2 + \left(\frac{\Delta q}{q}\right)^2}, \\ \Delta x = \sqrt{\cos^2 \theta \Delta r^2 + r^2 \sin^2 \theta \Delta \theta^2}, \\ \Delta y = \sqrt{\sin^2 \theta \Delta r^2 + r^2 \cos^2 \theta \Delta \theta^2}, \\ \Delta \xi_0 = \xi_0 \sqrt{\left(\frac{\Delta f}{f}\right)^2 + \left(\frac{\frac{\Delta \gamma}{\sin 2\gamma}}{2}\right)^2}, \end{cases}$$

wenn hierin für Δm , Δn , Δp , Δq die mittleren Fehler dieser Unbekannten eingesetzt werden.

Bezeichnet μ den mittleren Fehler der Gewichtseinheit, so ist dieser gegeben durch:

$$\mu = \pm \sqrt{\frac{[vv]}{n-4}},$$

wobei $[vv]$ die Summe der Fehlerquadrate der Bestimmungsgleichungen für m , n , p , q und n deren Anzahl bedeutet; sind ferner G_m , G_n , G_p und G_q die Gewichtsahlen der neuen Unbekannten, so werden die mittleren Fehler derselben lauten:

$$(2) \quad \begin{cases} \Delta m = \frac{\mu}{\sqrt{G_m}} = \mu \sqrt{Q_{11}} = \pm \sqrt{\frac{[vv]}{(n-4)G_m}}, \\ \Delta n = \frac{\mu}{\sqrt{G_n}} = \mu \sqrt{Q_{22}} = \pm \sqrt{\frac{[vv]}{(n-4)G_n}}, \\ \Delta p = \frac{\mu}{\sqrt{G_p}} = \mu \sqrt{Q_{33}} = \pm \sqrt{\frac{[vv]}{(n-4)G_p}}, \\ \Delta q = \frac{\mu}{\sqrt{G_q}} = \mu \sqrt{Q_{44}} = \pm \sqrt{\frac{[vv]}{(n-4)G_q}}, \end{cases}$$

Die Gewichtsahlen können in verschiedenster Art berechnet werden; am bequemsten werden sie wohl erhalten nach Bessels Vorgange aus den Normalgleichungen für m , n , p und q dadurch, daß man die Gewichtsgleichungen aufstellt und sie nach Q_{11} , Q_{22} , Q_{33} und Q_{44} auflöst, nämlich:

$$(3) \quad \begin{cases} [(r \cos \theta)^2] Q_{11} - [r^2 \sin \theta \cos \theta] Q_{12} + [r^2 d \cos^2 \theta] Q_{13} + [r^2 d \sin \theta \cos \theta] Q_{14} = 1, \\ [r^2 \sin \theta \cos \theta] Q_{11} - [(r \sin \theta)^2] Q_{12} + [r^2 d \sin \theta \cos \theta] Q_{13} + [r^2 d \sin^2 \theta] Q_{14} = 0, \\ [(r \cos \theta)^2 d] Q_{11} - [r^2 d \cos \theta] Q_{12} + [(r d \cos \theta)^2] Q_{13} + [r^2 d^2 \cos \theta \sin \theta] Q_{14} = 0, \\ [r^2 d \sin \theta \cos \theta] Q_{11} - [(r \sin \theta)^2 d] Q_{12} + [r^2 d^2 \sin \theta \cos \theta] Q_{13} + [(r d \sin \theta)^2] Q_{14} = 0. \end{cases}$$

$$(4) \quad \begin{cases} [(r \cos \theta)^2] Q_{21} - [r^2 \sin \theta \cos \theta] Q_{22} + [r^2 d \cos^2 \theta] Q_{23} + [r^2 d \sin \theta \cos \theta] Q_{24} = 0, \\ [r^2 \sin \theta \cos \theta] Q_{21} - [(r \sin \theta)^2] Q_{22} + [r^2 d \sin \theta \cos \theta] Q_{23} + [r^2 d \sin^2 \theta] Q_{24} = 1, \\ [(r \cos \theta)^2 d] Q_{21} - [r^2 d \cos \theta] Q_{22} + [(r d \cos \theta)^2] Q_{23} + [r^2 d^2 \sin \theta \cos \theta] Q_{24} = 0, \\ [r^2 d \sin \theta \cos \theta] Q_{21} - [(r \sin \theta)^2 d] Q_{22} + [r^2 d^2 \sin \theta \cos \theta] Q_{23} + [(r d \sin \theta)^2] Q_{24} = 0. \end{cases}$$

$$(5) \quad \begin{cases} [(r \cos \theta)^2] Q_{31} - [r^2 \sin \theta \cos \theta] Q_{32} + [r^2 d \cos^2 \theta] Q_{33} + [r^2 d \sin \theta \cos \theta] Q_{34} = 0, \\ [r^2 \sin \theta \cos \theta] Q_{31} - [(r \sin \theta)^2] Q_{32} + [r^2 d \sin \theta \cos \theta] Q_{33} + [r^2 d \sin^2 \theta] Q_{34} = 0, \\ [(r \cos \theta)^2] Q_{31} - [r^2 d \cos \theta] Q_{32} + [(r d \cos \theta)^2] Q_{33} + [r^2 d^2 \sin \theta \cos \theta] Q_{34} = 1, \\ [r^2 d \sin \theta \cos \theta] Q_{31} - [(r \sin \theta)^2 d] Q_{32} + [r^2 d^2 \sin \theta \cos \theta] Q_{33} + [(r d \sin \theta)^2] Q_{34} = 0. \end{cases}$$

$$(6) \quad \begin{cases} [(r \cos \theta)^2] Q_{41} - [r^2 \sin \theta \cos \theta] Q_{42} + [r^2 d \cos^2 \theta] Q_{43} + [r^2 d \sin \theta \cos \theta] Q_{44} = 0, \\ [r^2 \sin \theta \cos \theta] Q_{41} - [(r^2 \sin \theta)^2] Q_{42} + [r^2 d \sin \theta \cos \theta] Q_{43} + [r^2 d \sin^2 \theta] Q_{44} = 0, \\ [(r \cos \theta)^2 d] Q_{41} - [r^2 d \cos \theta] Q_{42} + [(r d \cos \theta)^2] Q_{43} + [r^2 d^2 \sin \theta \cos \theta] Q_{44} = 0, \\ [r^2 d \sin \theta \cos \theta] Q_{41} - [(r \sin \theta)^2 d] Q_{42} + [r^2 d^2 \sin \theta \cos \theta] Q_{43} + [(r d \sin \theta)^2] Q_{44} = 0. \end{cases}$$

Nach Substitution der aus (3), (4), (5) und (6) berechneten Werte der Gewichtszahlen in die Gleichungen (1) ergeben sich die mittleren Fehler, welche ein Bild von der erreichten Genauigkeit zu bieten im Stande sind.

Der mittlere Punktfehler wird erhalten aus der Gleichung:

$$(7) \quad \Delta M^2 = \Delta x^2 + \Delta y^2 = \Delta r^2 + r^2 \Delta \theta^2,$$

worin gleichfalls die mittleren Fehler aus (1) einzuführen sind.

Der vorstehenden Genauigkeitsuntersuchung liegt die Voraussetzung zu Grunde, daß die neuen Variablen m , n , p und q , als deren Funktionen die gesuchten Größen:

$$(8) \quad \begin{cases} r = \frac{\sqrt{m^2 + n^2}}{np + mq} \\ \theta = \arctg \frac{m}{n} \\ f = \frac{mq + np}{p^2 + q^2} \\ \gamma = \frac{nq - mp}{mq + np} \\ x = x_0 + \xi = x_0 + \frac{n}{mq + np} \\ y = y_0 + \eta = y_0 + \frac{m}{mp + nq} \\ \xi_0 = \frac{nq - mp}{p^2 + q^2} \end{cases}$$

erscheinen, von einander unabhängig sind. Dies trifft jedoch nicht zu, sondern es besteht eine Abhängigkeit, welche durch die Gleichungen 1. (5) zum Ausdrucke kommt.

Allgemein kann die gesuchte Unbekannte F

$$F = \varphi(m, n, p, q)$$

gesetzt werden, worin die Argumente von einander abhängig sind.

Bezeichnet man die partiellen Differentialquotienten mit:

$$f_1 = \left(\frac{d\varphi}{dm} \right), \quad f_2 = \left(\frac{d\varphi}{dn} \right), \quad f_3 = \left(\frac{d\varphi}{dp} \right) \quad \text{und} \quad f_4 = \left(\frac{d\varphi}{dq} \right),$$

so erhält man für den mittleren Fehler dieser Funktion:

$$(9) \quad \Delta F^2 = \pm [ff\varphi] \mu^2,$$

worin sämtliche Variationen zweiter Klasse der vier Elemente f_1 , f_2 , f_3 und f_4 auftreten und die Gewichtskoeffizienten Q mit einem Doppelindex, bestehend aus den Indizes der Elemente f , verbunden erscheinen.

In entwickelter Form hat man:

$$(10) \quad \Delta F^2 = \pm \mu^2 [f_1 f_1 Q_{11} + f_1 f_2 Q_{12} + \cdots + f_1 f_4 Q_{14} \\ + f_2 f_1 Q_{21} + f_2 f_2 Q_{22} + \cdots + f_2 f_4 Q_{24} \\ + f_3 f_1 Q_{31} + f_3 f_2 Q_{32} + \cdots + f_3 f_4 Q_{34} \\ + f_4 f_1 Q_{41} + f_4 f_2 Q_{42} + \cdots + f_4 f_4 Q_{44}].$$

Die Gewichtskoeffizienten Q ergeben sich hierfür aus den vorstehenden Gewichtsgleichungen (3), (4), (5) und (6); die partiellen Differentialquotienten f_1 , f_2 , f_3 und f_4 haben folgende Werte:

$$(11) \quad \left\{ \begin{array}{l} f_1 = r \left[\frac{m}{m^2 + n^2} - \frac{q}{mq + np} \right] \\ f_2 = r \left[\frac{n}{m^2 + n^2} - \frac{p}{mq + np} \right] \\ f_3 = -r \frac{n}{mq + np} \\ f_4 = r \frac{m}{mq + np} \end{array} \right\} \text{ für } r$$

$$(12) \quad \left\{ \begin{array}{l} f_1 = \frac{\operatorname{tg} \theta}{m} \\ f_2 = -\frac{\operatorname{tg} \theta}{n} \\ f_3 = 0 \\ f_4 = 0 \end{array} \right\} \text{ für } \operatorname{tg} \theta$$

$$(13) \quad \left\{ \begin{array}{l} f_1 = \frac{q}{mq + np} f \\ f_2 = \frac{p}{mq + np} f \\ f_3 = \frac{n - 2pf}{mq + np} f \\ f_4 = \frac{m - 2qf}{mq + np} f \end{array} \right\} \text{ für } f$$

$$(14) \quad \left\{ \begin{array}{l} f_1 = -\frac{n}{p^2 + q^2} f^2 \\ f_2 = +\frac{m}{p^2 + q^2} f^2 \\ f_3 = -qr^2 \\ f_4 = +pr^2 \end{array} \right\} \text{ für } \operatorname{tg} \gamma$$

$$(15) \quad \left. \begin{aligned} f_1 &= -\frac{q}{n} \xi^2 \\ f_2 &= \left[\frac{1}{\xi n} - \frac{p}{n} \right] \xi^2 \\ f_3 &= -\xi^2 \\ f_4 &= -\frac{m}{n} \xi \end{aligned} \right\} \text{für } \xi \text{ resp. } x$$

$$(16) \quad \left. \begin{aligned} f_1 &= \left[\frac{1}{\eta m} - \frac{q}{m} \right] \cdot \eta^2 \\ f_2 &= -\frac{p}{m} \eta^2 \\ f_3 &= -\frac{n}{m} \eta^2 \\ f_4 &= -\eta^2 \end{aligned} \right\} \text{für } \eta \text{ resp. } y$$

und

$$(17) \quad \left. \begin{aligned} f_1 &= -\frac{p}{p^2 + q^2} \\ f_2 &= +\frac{q}{p^2 + q^2} \\ f_3 &= -\frac{1}{p^2 + q^2} [m + 2p\xi_0] \\ f_4 &= +\frac{1}{p^2 + q^2} [n - 2q\xi_0] \end{aligned} \right\} \text{für } \xi_0$$

Beispiel.

Mit einem gewöhnlichen photographischen Apparate, der durch einige Zugaben für photogrammetrische Zwecke adjustiert war, wurde im Herbst 1899 von der Plattform des Observatoriums der k. k. technischen Hochschule in Wien eine photographische Aufnahme in der Richtung gegen die innere Stadt ausgeführt, so daß auf den Photographen die markanten Kirchturmspitzen: St. Michael, Augustiner, St. Peter, St. Stefan, Franziskaner und Universitätskirche erhalten wurden.

Auf den ungetonten Kopien wurden die Abstände der Bildpunkte obiger Objekte, bezogen auf St. Michael als Nullpunkt, gemessen und erhalten:

$$\begin{aligned} d_1 &= 6.52 \text{ mm} \\ d_2 &= 50.87 \text{ „} \\ d_3 &= 103.68 \text{ „} \\ d_4 &= 161.66 \text{ „} \\ d_5 &= 167.40 \text{ „} \end{aligned}$$

Die rechtwinkligen Koordinaten der genannten Punkte wurden der amtlichen Publikation des k. k. Finanz-Ministeriums:

„Koordinaten und absolute Höhen der triangulierten Punkte von Nieder-Österreich“

entnommen und zwar:

Punkt	Koordinaten		Anmerkung
	x	y	
	m	m	
St. Michael	— 30.592	— 447.179	Lage des Koordinaten- systems: x -Achse .. Meridian y -Achse .. Parallel. Koordinatenanfang ist St. Stefan.
Augustiner	— 311.459	— 383.379	
St. Peter	+ 129.917	— 229.508	
St. Stefan	0.000	0.000	
Franziskaner	— 251.773	+ 141.315	
Universitätskirche	+ 73.322	+ 342.487	

Die Unterlagen für die rechnerische Durchführung des Fünfstrahlen-Problems mit Verwendung der Sätze aus der Methode der kleinsten Quadrate sowie Genauigkeitsuntersuchungen befinden sich in der nachfolgenden Tabelle I (S. 55) und den sich anschließenden Rechnungen.

Die Koeffizienten der fünf möglichen Bestimmungsgleichungen für m , n , p und q ergeben sich aus Tabelle I Kolonne: 4, 5, 11, 12 und 13.

Die Bestimmungsgleichungen lauten:

$$1) \begin{cases} -280.867m - 63.800n - 1.83\,125p + 0.41\,598 = 0.00\,652, \\ 160.509m - 217.671n + 8.16\,500p + 11.07\,290 = 0.05\,087, \\ 30.592m - 447.179n + 3.17\,180p + 46.36\,350 = 0.10\,368, \\ -221.181m - 588.494n - 35.75\,620p + 95.13\,670 = 0.16\,166, \\ +103.914m - 789.666n + 17.39\,550p + 132.19\,400 = 0.16\,740, \end{cases}$$

aus welchen die Normalgleichungen mit den Koeffizienten der Unbekannten aus Tabelle I Vertikalreihe 11, 12, 15, 16, 19, 20, 23, 24, 27, 28, 30, 33 und 34 erhalten werden:

$$(2) \begin{cases} 165.306\,m + 17.408.6\,n + 11.638.3\,p - 4.227.07\,q = -8.85\,515, \\ 17.408.6\,m + 1.221.315\,n + 4.227.07\,p - 183.544\,q = -285.183, \\ 11.638.3\,m + 4.227.07\,n + 1.661.21\,p - 865.526\,q = -2.13\,605, \\ -4.227.07\,m - 183.544\,n - 865.526\,p + 28.797.9\,q = +42.8824. \end{cases}$$

Tabelle I.

1		2		3	4	5	6	7	8	9	10	11	12
Punkt		Koordinaten											
No.	Name	x	y	d	$x - x_0$	$y - y_0$	$\log(x - x_0)$	$\log(y - y_0)$	$\log d$	$\log(x - x_0)d$	$\log(y - y_0)d$	$(x - x_0)d$	$(y - y_0)d$
		m	m	m	m	m							
1	P ₀ St. Michael	—	447.179	—	280.867	—	63.800	2.44 850, n	1.80 482	7.81 425 ⁻¹⁰	0.26 275, n	9.61 907	—
2	P ₁ Augustiner	—	311.459	—	383.379	0.00 652	—	—	—	—	—	—	1.83 125
3	P ₂ St. Peter	—	129.917	—	229.508	0.05 087	—	—	—	—	—	—	8.16 500
4	P ₃ St. Stefan	—	0.000	—	0.000	0.10 368	—	—	—	—	—	—	3.17 180
5	P ₄ Franziskaner	—	261.773	—	141.315	0.16 166	—	—	—	—	—	—	35.75 620
6	P ₅ Universität	—	73.822	—	342.487	0.16 740	—	—	—	—	—	—	17.39 560
					103.914	—	789.666	2.01 667, n	2.89 744, n	2.12 120, n	—	—	8.85 515
													515.285.18 308
													[(x - x ₀)d] [(y - y ₀)d]
13		14	15	16	17	18	19	20	21	22	23	24	
	$\log(x - x_0)^2$	$\log(y - y_0)^2$	$(x - x_0)^2$	$(y - y_0)^2$	$\log(x - x_0)^2$	$\log(y - y_0)^2$	$\log(x - x_0)^2$	$\log(y - y_0)^2$	$\log(x - x_0)^2$	$\log(y - y_0)^2$	$(x - x_0)^2 d$	$(y - y_0)^2 d$	
4.89 700,	3.60 964	78 886.4	4 070.45	4.25 382, n	2.06 757, n	—	17 919.2	—	116.885	2.71 125,	1.42 389	514.340	26.539 4
4.41 100,	4.67 560,	25 763.4	47 880.44	4.54 390,	3.24 976,	—	34 938.7	—	1 777.308	3.11 746,	3.38 206,	1 310.590	2 410.244
2.97 121,	5.30 095,	48 935.87	199 967.3	4.13 608,	3.15 178,	—	13 679.9	—	1 418.843	1.98 691,	4.31 664,	97.080 5	20 732.6
4.68 950,	5.53 949,	48 921.6	348 330.8	5.11 449, n	4.23 309, n	—	130 166.0	—	21 042.45	3.89 810,	4.74 809,	7 908.72	55 987.7
4.03 335,	5.79 488,	10 798.4	623 565.7	4.91 412,	4.13 788,	—	82 058.0	—	13 786.56	3.25 711,	5.01 864,	1 807.64	104 887.2
		165 305.67	1 221 314.69			—	17 406.6	—	4 227.074			11 638.320 5	183 544.283 4
		[(x - x ₀) ²]	[(y - y ₀) ²]				[(x - x ₀)(y - y ₀)]		[(x - x ₀)(y - y ₀)d]			[(x - x ₀) ² d]	[(y - y ₀) ² d]
25		26	27	28	29	30	31	32	33	34	35	36	
	$\log(x - x_0)^2$	$\log(y - y_0)^2$	$(x - x_0)^2 d$	$(y - y_0)^2 d$	$\log(x - x_0)^2$	$\log(y - y_0)^2$	$\log(x - x_0)^2$	$\log(y - y_0)^2$	$\log(x - x_0)^2$	$\log(y - y_0)^2$	$(x - x_0)^2 d$	$(y - y_0)^2 d$	
0.52 550,	9.23 814	3.353 55	0.173 036	9.88 182, n	—	0.761 767	8.07 700, n	7.43 332	—	0.011 940 8	0.002 712 2	—	5.76.10 ⁻¹⁰
1.82 392,	2.08 852,	66.869 00	122.608 6	1.95 624,	90.411	9.61 842,	9.75 072,	—	0.415 356	0.563 278	—	—	43.56.10 ⁻¹⁰
1.00 260,	3.33 235,	10.060 2	2 149.55	2.16 747,	147.055	9.61 700,	0.68 187,	—	0.328 864	4.807 01	—	—	37.21.10 ⁻¹⁰
3.10 670,	3.95 569,	1 278.524	9 050.88	3.53 170, n	3 401.76	0.76 195, n	1.18 694,	—	5.780 371	15.379 99	—	—	0.16.10 ⁻¹⁰
2.48 087,	4.24 240,	302.603	17 474.64	3.36 164	2 299.53	0.46 419,	1.34 496,	—	2.912 047	22.429 4	—	—	0.04.10 ⁻¹⁰
		1 661.209 75	28 797.851 636			—	865.525 767		—	2.136 054	3 42.882 390 2		86.73.10 ⁻¹⁰
		[(x - x ₀) ² d]	[(y - y ₀) ² d]				[(x - x ₀)(y - y ₀)d]		[(x - x ₀) ² d]	[(y - y ₀) ² d]			[(y - y ₀) ² d]

Die Unbekannten ergeben sich hieraus mit:

$$(3) \quad \begin{cases} m = + 3.93 \ 342 \cdot 10^{-5}, \\ n = - 24.80 \ 60 \cdot 10^{-5}, \\ p = - 99.06 \ 09 \cdot 10^{-5}, \\ q = - 11.60 \ 28 \cdot 10^{-5}. \end{cases}$$

Die Polarkoordinaten des Standpunktes lauten:

$$(I) \quad \begin{cases} r = 1041.29 \text{ m}, \\ \theta = 170^\circ 59' 24 \end{cases}$$

und die rechtwinkligen Koordinaten sind:

$$\begin{cases} x = x_0 + r \cos \theta = - 1059.180 \text{ m}, \\ y = y_0 + r \sin \theta = - 284.083 \text{ m}. \end{cases}$$

Die Bildweite der Camera wird erhalten mit:

$$(II) \quad f = \frac{m \cos \gamma \cos(\theta + \gamma)}{p \sin \theta} = 242.44 \text{ mm}$$

und der Orientierungswinkel der Bilddistanz beträgt:

$$(III) \quad \gamma = 15^\circ 41' 26''.$$

Die Lage des Hauptpunktes und damit auch jene der Vertikallinie ergibt sich durch die Abszisse:

$$(IV) \quad \xi_0 = 68.103 \text{ mm}.$$

Die Richtigstellung des Horizontes wird ermittelt bei dem Beispiele, das sich an das Problem der drei Strahlen anschliesst.

Um ein Bild von der Genauigkeit der ermittelten Größen zu erhalten, wurden vorerst die mittleren Fehler der neuen Unbekannten: m , n , p und q bestimmt.

Es ist:

$$(4) \quad \begin{cases} \Delta m = \pm \frac{\mu}{\sqrt{G_m}} = \mu \sqrt{Q_{11}}, \\ \Delta n = \pm \frac{\mu}{\sqrt{G_n}} = \mu \sqrt{Q_{22}}, \\ \Delta p = \pm \frac{\mu}{\sqrt{G_p}} = \mu \sqrt{Q_{33}}, \\ \Delta q = \pm \frac{\mu}{\sqrt{G_q}} = \mu \sqrt{Q_{44}}, \end{cases}$$

worin der mittlere Fehler der Gewichtseinheit mit Zuhilfenahme der Kolumne (36) in Tabelle I erhalten wird mit:

$$(5) \quad \mu = \pm \sqrt{\frac{[vv]}{5-4}} = \pm 9.3129 \cdot 10^{-5}.$$

Zur Berechnung der Gewichtszahlen dienen nachstehende Gewichtsgleichungen, die nach Bessels Vorgange in bekannter Weise unmittelbar aus den Normalgleichungen aufgestellt werden können.

Wir erhalten:

$$(6) \begin{cases} 165.306 & Q_{11} + 17.408.6 & Q_{12} + 11.638.3 & Q_{13} - 4.227.07 & Q_{14} = 1, \\ 17.408.6 & Q_{11} + 1.221.315 & Q_{12} + 4.227.07 & Q_{13} - 183.544 & Q_{14} = 0, \\ 11.638.3 & Q_{11} + 4.227.07 & Q_{12} + 1.661.21 & Q_{13} - 865.526 & Q_{14} = 0, \\ -4.227.07 & Q_{11} - 183.544 & Q_{12} - 865.526 & Q_{13} + 28.797.9 & Q_{14} = 0, \end{cases}$$

ferner

$$(7) \begin{cases} 165.306 & Q_{21} + 17.406.6 & Q_{22} + 11.628.3 & Q_{23} - 4.227.07 & Q_{24} = 0, \\ 17.408.6 & Q_{21} + 1.221.315 & Q_{22} + 4.227.07 & Q_{23} - 183.544 & Q_{24} = 1, \\ 11.638.3 & Q_{21} + 4.227.07 & Q_{22} + 1.661.21 & Q_{23} - 865.526 & Q_{24} = 0, \\ -4.227.07 & Q_{21} - 183.544 & Q_{22} - 865.526 & Q_{23} + 28.797.9 & Q_{24} = 0, \end{cases}$$

weiter

$$(8) \begin{cases} 165.306 & Q_{31} + 17.408.6 & Q_{32} + 11.638.3 & Q_{33} - 4.227.07 & Q_{34} = 0, \\ 17.408.6 & Q_{31} + 1.221.315 & Q_{32} + 4.227.07 & Q_{33} - 183.544 & Q_{34} = 0, \\ 11.638.3 & Q_{31} + 4.227.07 & Q_{32} + 1.661.21 & Q_{33} - 865.526 & Q_{34} = 1, \\ -4.227.07 & Q_{31} - 183.544 & Q_{32} - 865.526 & Q_{33} + 28.797.9 & Q_{34} = 0, \end{cases}$$

und endlich:

$$(9) \begin{cases} 165.306 & Q_{41} + 17.408.6 & Q_{42} + 11.638.3 & Q_{43} - 4.227.07 & Q_{44} = 0, \\ 17.408.6 & Q_{41} + 1.221.315 & Q_{42} + 4.227.07 & Q_{43} - 183.544 & Q_{44} = 0, \\ 11.638.3 & Q_{41} + 4.227.07 & Q_{42} + 1.661.21 & Q_{43} - 865.526 & Q_{44} = 0, \\ -4.227.07 & Q_{41} - 183.544 & Q_{42} - 865.526 & Q_{43} + 28.797.9 & Q_{44} = 0. \end{cases}$$

Werden die vorstehenden Gewichtsgleichungen 6—9 aufgelöst, so ergeben sich für die eingeführten Zeichen Q die Werte:

$$\begin{aligned} Q_{11} &= + \frac{1}{83.645}, & Q_{12} &= - \frac{1}{12,782.800}, & Q_{13} &= - \frac{1}{11.894}, & Q_{14} &= - \frac{1}{11,927.300} \\ & & Q_{21} & & Q_{31} & & Q_{41} \\ Q_{22} &= + \frac{1}{50.474}, & Q_{23} &= + \frac{1}{67\,211}, & Q_{32} & & Q_{42} \\ & & & & Q_{33} &= + \frac{1}{822.95}, & Q_{34} &= + \frac{1}{8.403} \\ & & & & & & Q_{43} \\ & & & & & & Q_{44} &= + \frac{1}{1.181} \end{aligned}$$

die Gewichtszahlen selbst werden sein:

$$(10) \quad \begin{cases} G_m = \frac{1}{Q_{11}} = 83.645 \\ G_n = \frac{1}{Q_{22}} = 50.474 \\ G_p = \frac{1}{Q_{33}} = 822.96 \\ G_q = \frac{1}{Q_{44}} = 1.181.9 \end{cases}$$

und die mittleren Fehler der Unbekannten: m , n , p und q sind dann:

$$(11) \quad \begin{cases} \Delta m = 3.220 \cdot 10^{-7} \\ \Delta n = 4.145 \cdot 10^{-7} \\ \Delta p = 32.463 \cdot 10^{-7} \\ \Delta q = 27.089 \cdot 10^{-7} \end{cases}$$

Die mittleren Fehler der Unbekannten: θ , γ , r und f werden sein:

$$(V) \quad \begin{cases} \Delta \theta = \pm 4' 26'' \\ \Delta \gamma = \pm 9' 6'' \\ \Delta r = \pm 3.203 \text{ m} \\ \Delta f = \pm 0.80 \text{ mm} \end{cases}$$

Die relativen Fehler der Längen r und f berechnen sich zu:

$$(VI) \quad \begin{cases} \frac{\Delta r}{r} = \frac{1}{325} \\ \frac{\Delta f}{f} = \frac{1}{306} \end{cases}$$

oder in Prozenten ausgedrückt:

$$\begin{cases} \frac{\Delta r}{r} = 0.31 \% \\ \frac{\Delta f}{f} = 0.33 \% \end{cases}$$

Die mittleren Fehler der rechtwinkligen Koordinaten haben die Beträge:

$$(VII) \quad \begin{cases} \Delta x = \pm 3.410 \text{ m} \\ \Delta y = \pm 1.082 \text{ m}, \\ \text{was auf einen mittleren Punktfehler führt:} \\ M = \pm \sqrt{\Delta x^2 + \Delta y^2} = \pm 3.50 \text{ m} \end{cases}$$

Der Hauptpunkt der Perspektive resp. des Photogrammes und da-

mit die Lage der Vertikallinie wird bestimmt durch die Abszisse ξ_0 , bezogen auf p_0 :

$$(VIII) \quad \left\{ \begin{array}{l} \xi_0 = 68.103 \text{ mm,} \\ \text{mit dem mittleren Fehler:} \\ \Delta \xi_0 = \pm 0.69 \text{ mm,} \end{array} \right.$$

was den relativen Fehler bedingt:

$$\frac{\Delta \xi_0}{\xi_0} = \frac{1}{99}$$

oder in Prozenten:

$$\frac{\Delta \xi_0}{\xi_0} = 1.01 \%$$

II.

Das Dreistrahlen-Problem.

In der geodätischen Praxis ist diese Aufgabe unter den verschiedensten Namen bekannt: „Die Aufgabe des Snellius“, „Das Pothenot'sche Problem“, „Rückwärtseinschneiden“ etc. und findet bei trigonometrischen Punktbestimmungen ausgedehnte Verwendung.

In der Photogrammetrie läßt sich die Aufgabe in nachfolgender Weise formulieren:

Drei Punkte: P_0 , P_1 und P_2 sind der horizontalen und der vertikalen Lage nach bekannt durch ihre rechtwinkligen Koordinaten: (x_0, y_0) , (x_1, y_1) und (x_2, y_2) sowie ihre absoluten Höhen: H_0 , H_1 und H_2 .

In einem vierten Punkte P wird bei vertikaler Lage der Bildebene eines photogrammetrischen Apparates eine Aufnahme ausgeführt und auf dem Photogramme werden die Abszissendifferenzen: d_1 , d_2 gemessen, ebenso die Horizontalwinkel α_1 und α_2 nach den gegebenen Punkten mit einem Winkelmessinstrumente ermittelt.

Man fragt:

- a) nach den Koordinaten des Standpunktes,
- b) nach den perspektivischen Konstanten der Kamera, Bildweite und Lage des Hauptpunktes sowie
- c) nach der Orientierung der Bildebene im Raume.

Auch hier kann, wie bei dem Fünfstrahlen-Probleme die Lösung durch eine einfache oder, wenn mehr als zwei Punkte ihrer Lage nach gegeben sind, durch mehrfache Bestimmung erfolgen.

1.

Einfache Bestimmung.

Wenn auch in diesem Falle die Festlegung der Station durch Polarkoordinaten, bezogen auf P_0 , erfolgen soll, so sind wie früher dieselben vier Unkannten:

$$r, \theta, f \text{ und } \gamma$$

zu bestimmen.

Kennt man einmal die Polarkoordinaten des Standpunktes: r und θ , so lauten seine rechtwinkligen Koordinaten:

$$(1) \quad \begin{cases} x = x_0 + r \cos \theta \\ y = y_0 + r \sin \theta. \end{cases}$$

Die Polarwinkel der von P_0 ausgehenden Polstrahlen r_1 und r_2 werden durch die Ausdrücke erhalten:

$$(2) \quad \begin{cases} \operatorname{tg} \theta_1 = \frac{y_1 - y_0}{x_1 - x_0} \\ \operatorname{tg} \theta_2 = \frac{y_2 - y_0}{x_2 - x_0} \end{cases}$$

und die Radienvektoren:

$$(3) \quad \begin{cases} r_1 = \frac{y_1 - y_0}{\sin \theta_1} = \frac{x_1 - x_0}{\cos \theta_1} = \sqrt{(x_1 - x_0)^2 + (y_1 - y_0)^2} \\ r_2 = \frac{y_2 - y_0}{\sin \theta_2} = \frac{x_2 - x_0}{\cos \theta_2} = \sqrt{(x_2 - x_0)^2 + (y_2 - y_0)^2}. \end{cases}$$

Aus den Dreiecken: PP_0P_1 und PP_0P_2 folgen nach dem Sinussatze die Proportionen:

$$(4) \quad \begin{cases} r : r_1 = \sin [\alpha_1 - \theta_1 + \theta] : \sin \alpha_1 \\ r : r_2 = \sin [\alpha_2 - \theta_2 + \theta] : \sin \alpha_2; \end{cases}$$

ferner lassen sich für die Tangenten der Winkel α_1 und α_2 aus den Dreiecken: PP_1P_1' und $Pp_1'p_1''$ sowie PP_2P_2' und $Pp_2'p_2''$ die Gleichungen aufstellen:

$$(5) \quad \begin{cases} \operatorname{tg} \alpha_1 = \frac{d_1 \cos \gamma}{\frac{f}{\cos \gamma} - d_1 \sin \gamma} = \frac{r_1 \sin (\theta - \theta_1)}{r - r_1 \cos (\theta - \theta_1)} \\ \operatorname{tg} \alpha_2 = \frac{d_2 \cos \gamma}{\frac{f}{\cos \gamma} - d_2 \sin \gamma} = \frac{r_2 \sin (\theta - \theta_2)}{r - r_2 \cos (\theta - \theta_2)}. \end{cases}$$

Werden nun die vorstehenden Gleichungen (4) und (5) entwickelt und die Variablen entsprechend vereinigt, so gelangen wir zu folgenden drei Doppelgleichungen:

$$(6) \quad \begin{cases} r_1 \sin(\alpha_1 - \theta_1) \frac{\cos \theta}{r} + r_1 \cos(\alpha_1 - \theta_1) \frac{\sin \theta}{r} = \sin \alpha_1 \\ r_2 \sin(\alpha_2 - \theta_2) \frac{\cos \theta}{r} + r_2 \cos(\alpha_2 - \theta_2) \frac{\sin \theta}{r} = \sin \alpha_2, \end{cases}$$

weiter:

$$(7) \quad \begin{cases} \frac{f}{\cos^2 \gamma} - d_1 \operatorname{tg} \gamma = d_1 \cotg \alpha_1 \\ \frac{f}{\cos^2 \gamma} - d_2 \operatorname{tg} \gamma = d_2 \cotg \alpha_2 \end{cases}$$

und endlich:

$$(8) \quad \begin{cases} \frac{f}{\cos^2 \gamma} \frac{\sin(\theta - \theta_1)}{r} - \frac{d_1 \sin(\theta - \theta_1)}{r} \operatorname{tg} \gamma = \frac{d_1}{r_1} - d_1 \frac{\cos(\theta - \theta_1)}{r} \\ \frac{f}{\cos^2 \gamma} \frac{\sin(\theta - \theta_2)}{r} - \frac{d_2 \sin(\theta - \theta_2)}{r} \operatorname{tg} \gamma = \frac{d_2}{r_2} - d_2 \frac{\cos(\theta - \theta_2)}{r}. \end{cases}$$

Werden für die folgenden Quotienten neue Unbekannte eingeführt und zwar:

$$\begin{cases} \frac{\sin \theta}{r} = \xi_1 \\ \frac{\cos \theta}{r} = \eta_1 \end{cases}$$

ferner

$$\begin{cases} \frac{f}{\cos^2 \gamma} = \xi_2 \\ \operatorname{tg} \gamma = \eta_2 \end{cases}$$

gesetzt, so erscheinen die Doppelgleichungen (6), (7) und (8) in der Form:

$$(6') \quad \begin{cases} r_1 \cos(\alpha_1 - \theta_1) \xi_1 + r_1 \sin(\alpha_1 - \theta_1) \eta_1 = \sin \alpha_1 \\ r_2 \cos(\alpha_2 - \theta_2) \xi_1 + r_2 \sin(\alpha_2 - \theta_2) \eta_1 = \sin \alpha_2, \end{cases}$$

weiter:

$$(7') \quad \begin{cases} \xi_2 - d_1 \eta_2 = d_1 \cotg \alpha_1 \\ \xi_2 - d_2 \eta_2 = d_2 \cotg \alpha_2 \end{cases}$$

und die dritte Doppelgleichung:

$$(8') \quad \begin{cases} \frac{\sin(\theta - \theta_1)}{r} \xi_2 - d_1 \frac{\sin(\theta - \theta_1)}{r} \eta_2 = \frac{d_1}{r_1} - d_1 \frac{\cos(\theta - \theta_1)}{r} \\ \frac{\sin(\theta - \theta_2)}{r} \xi_2 - d_2 \frac{\sin(\theta - \theta_2)}{r} \eta_2 = \frac{d_2}{r_2} - d_2 \frac{\cos(\theta - \theta_2)}{r}. \end{cases}$$

Aus (6) folgt das erste Unbekanntenpaar:

$$(9) \quad \begin{cases} \xi_1 = \frac{r_2 \sin \alpha_1 \sin(\alpha_2 - \theta_2) - r_1 \sin \alpha_2 \sin(\alpha_1 - \theta_1)}{r_1 r_2 \sin[(\alpha_2 - \alpha_1) - (\theta_2 - \theta_1)]} \\ \eta_1 = \frac{r_1 \sin \alpha_2 \cos(\alpha_1 - \theta_1) - r_2 \sin \alpha_1 \cos(\alpha_2 - \theta_2)}{r_1 r_2 \sin[(\alpha_1 - \alpha_2) - (\theta_1 - \theta_2)]} \end{cases}$$

und für die Polarkoordinaten von P selbst:

$$(I) \quad \begin{cases} \operatorname{tg} \theta = \frac{\xi_1}{\eta_1} = \frac{r_1 \sin \alpha_1 \sin (\alpha_2 - \theta_2) - r_2 \sin \alpha_2 \sin (\alpha_1 - \theta_1)}{r_1 \sin \alpha_2 \cos (\alpha_1 - \theta_1) - r_2 \sin \alpha_1 \cos (\alpha_2 - \theta_2)} \\ r^2 = \frac{1}{\xi_1^2 + \eta_1^2} = \frac{r_1^2 \sin^2 \alpha_2 + r_2^2 \sin^2 \alpha_1 - 2 r_1 r_2 \sin \alpha_1 \sin \alpha_2}{(r_1 r_2)^2 \sin [(\alpha_1 - \alpha_2) - (\theta_1 - \theta_2)]} \end{cases}$$

Zufolge (7') lauten die Unbekannten:

$$(10) \quad \begin{cases} \xi_2 = \frac{d_1 d_2 [\cotg \alpha_1 - \cotg \alpha_2]}{d_2 - d_1} = \frac{d_1 d_2}{d_2 - d_1} \cdot \frac{\sin (\alpha_2 - \alpha_1)}{\sin \alpha_1 \sin \alpha_2} \\ \eta_2 = \frac{d_1 \cotg \alpha_1 - d_2 \cotg \alpha_2}{d_2 - d_1} \end{cases}$$

Die Bildweite f und der Orientierungswinkel γ werden dann sein:

$$(II) \quad \begin{cases} \operatorname{tg} \gamma = \eta_2 = \frac{d_1 \cotg \alpha_1 - d_2 \cotg \alpha_2}{d_2 - d_1} \\ f = \xi_2 \cos^2 \gamma = \frac{d_1 d_2}{d_2 - d_1} \cdot \frac{\sin (\alpha_2 - \alpha_1)}{\sin \alpha_1 \sin \alpha_2} \cos^2 \gamma \end{cases}$$

Die Doppelgleichung (8) und (8') vereinigt sämtliche geforderten Unbekannten und kann zur Berechnung irgend eines Paares derselben r , θ oder f , γ herangezogen werden, wenn bereits ein Paar hievon bekannt ist. Ist z. B. r und θ aus Gleichung (I) bestimmt worden, so dient zur Berechnung von ξ_2 und η_2 die Gleichung (8'):

$$\begin{cases} \frac{\sin (\theta - \theta_1)}{r} \xi_2 - d_1 \frac{\sin (\theta - \theta_1)}{r} \eta_2 = \frac{d_1}{r_1} - d_1 \frac{\cos (\theta - \theta_1)}{r} \\ \frac{\sin (\theta - \theta_2)}{r} \xi_2 - d_2 \frac{\sin (\theta - \theta_2)}{r} \eta_2 = \frac{d_2}{r_2} - d_2 \frac{\cos (\theta - \theta_2)}{r} \end{cases}$$

und aus Gleichung (II) folgt dann f und γ .

Da nun diese Bestimmung sicherlich verwickelter ist als jene, die sich durch Auflösung der Gleichung (7) für ξ_2 und η_2 bietet, so dürfte sich die Heranziehung der Gleichung (8') nicht als praktisch erweisen.

Die aufgestellte Doppelgleichung (8') wird zur Kontrolle gute Dienste leisten und zu diesem Zwecke mit Vorteil herangezogen werden können.

Kennt man die Polarkoordinaten nach (I), so sind die rechtwinkligen Koordinaten gegeben durch:

$$(III) \quad \begin{cases} x = x_0 + r \cos \theta \\ y = y_0 + r \sin \theta \end{cases}$$

Was die Festlegung des Hauptpunktes bezw. der Vertikallinie, die Überprüfung des Horizontes, Ermittlung der Höhen etc. betrifft, so gilt das, was beim Fünfstrahlenprobleme entwickelt wurde.

2.

Mehrfache Bestimmung.

Dieser Fall tritt dann ein, wenn mehr als 3, z. B. $n + 1$ Punkte der Lage nach gegeben vorliegen und die Horizontalwinkel $\alpha_1, \alpha_2, \dots, \alpha_n$ gemessen wurden, sowie auch die Abszissendifferenzen d_1, d_2, \dots, d_n .

Es seien $(n + 1)$ Punkte durch ihre rechtwinkligen Koordinaten und Höhen:

$$P_0(x_0, y_0, H_0), \quad P_1(x_1, y_1, H_1) \dots P_n(x_n, y_n, H_n)$$

gegeben; im Standpunkte P seien die Horizontalwinkel: $\alpha_1, \alpha_2, \dots, \alpha_n$ mit großer Schärfe gemessen und die Abstände: d_1, d_2, \dots, d_n auf den Photogrammen, bezogen auf den Bildpunkt p_0 , ermittelt worden.

Es handelt sich:

- a) um die Koordinaten der Station,
- b) um die perspektivischen Konstanten der Kamera und
- c) um den Orientierungswinkel der Bildebene.

Für die vier Unbekannten: r, θ, f und γ , die auch bei der mehrfachen Bestimmung gesucht werden, lassen sich mit Heranziehung der neuen Variablen: ξ_1, η_1 und ξ_2, η_2 auf Grund der Gleichungen: 1. (6') und (7') im ganzen $2n$ Bestimmungsgleichungen aufstellen, wovon $2n - 4 = 2(n - 2)$ Gleichungen überschüssig erscheinen; es sind somit die Sätze der Methode der kleinsten Quadrate auf die Bestimmungsgleichungen anwendbar. Aus den zwei Gruppen von Bestimmungsgleichungen, und zwar n für die neu eingeführten Unbekannten ξ_1 und η_1 und ebenso viele für ξ_2 und η_2 , lassen sich zwei Gruppen von je zwei Normalgleichungen bilden, die zur Berechnung der wahrscheinlichsten Werte der ξ_1, η_1 und ξ_2, η_2 führen.

Für ξ_1 und η_1 gelten die nach 1, Gleichung (6) gebildeten Bestimmungsgleichungen:

$$(1) \quad \begin{cases} r_1 \cos(\alpha_1 - \theta_1) \xi_1 + r_1 \sin(\alpha_1 - \theta_1) \eta_1 = \sin \alpha_1 \\ r_2 \cos(\alpha_2 - \theta_2) \xi_1 + r_2 \sin(\alpha_2 - \theta_2) \eta_1 = \sin \alpha_2 \\ \vdots \\ r_n \cos(\alpha_n - \theta_n) \xi_1 + r_n \sin(\alpha_n - \theta_n) \eta_1 = \sin \alpha_n, \end{cases}$$

woraus die Normalgleichungen folgen:

$$(2) \quad \begin{cases} [r^2 \cos^2(\alpha - \theta)] \xi_1 + [r^2 \sin(\alpha - \theta) \cos(\alpha - \theta)] \eta_1 = [r \sin \alpha \cos(\alpha - \theta)] \\ [r^2 \sin(\alpha - \theta) \cos(\alpha - \theta)] \xi_1 + [r^2 \sin^2(\alpha - \theta)] \eta_1 = [r \sin \alpha \sin(\alpha - \theta)] \end{cases}$$

und die neuen Unbekannten selbst:

$$(3) \quad \begin{cases} \xi_1 = \frac{[r^2 \sin^2(\alpha - \theta)] [r \sin \alpha \cos(\alpha - \theta)] - [r^2 \sin(\alpha - \theta) \cos(\alpha - \theta)] [r \sin \alpha \sin(\alpha - \theta)]}{[r^2 \sin^2(\alpha - \theta)] [r^2 \cos^2(\alpha - \theta)] - [r^2 \sin(\alpha - \theta) \cos(\alpha - \theta)]^2} \\ \eta_1 = \frac{[r^2 \cos^2(\alpha - \theta)] [r \sin \alpha \sin(\alpha - \theta)] - [r^2 \sin(\alpha - \theta) \cos(\alpha - \theta)] [r \sin \alpha \cos(\alpha - \theta)]}{[r^2 \sin^2(\alpha - \theta)] [r^2 \cos^2(\alpha - \theta)] - [r^2 \sin(\alpha - \theta) \cos(\alpha - \theta)]^2} \end{cases}$$

Die Polarkoordinaten des Standpunktes lauten

$$(I) \quad \begin{cases} \left\{ \begin{aligned} \operatorname{tg} \theta &= \frac{\xi_1}{\eta_1} \\ r^2 &= \frac{1}{\xi_1^2 + \eta_1^2} \end{aligned} \right. \\ \text{und weiter die rechtwinkligen Koordinaten:} \\ \left\{ \begin{aligned} x &= x_0 + r \cos \theta \\ y &= y_0 + r \sin \theta. \end{aligned} \right. \end{cases}$$

Zur Berechnung der Bildweite und des Orientierungswinkels folgen nach 1. Gleichung (7') die Bestimmungsgleichungen:

$$(4) \quad \begin{cases} \xi_2 - d_1 \eta_2 = d_1 \cotg \alpha_1 \\ \xi_2 - d_2 \eta_2 = d_2 \cotg \alpha_2 \\ \vdots \\ \xi_2 - d_n \eta_2 = d_n \cotg \alpha_n, \end{cases}$$

welche die Normalgleichungen zu bilden gestatten:

$$(5) \quad \begin{cases} n \xi_2 - [d] \eta_2 = [d \cotg \alpha] \\ -[d] \xi_2 + [dd] \eta_2 = -[dd \cotg \alpha]; \end{cases}$$

die neuen Unbekannten selbst sind dann:

$$(6) \quad \begin{cases} \xi_2 = \frac{[dd][d \cotg \alpha] - [d][dd \cotg \alpha]}{n[dd] - [d]^2} \\ \eta_2 = \frac{[d][d \cotg \alpha] - n[dd \cotg \alpha]}{n[dd] - [d]^2}. \end{cases}$$

Da nun die gesuchten Unbekannten f und γ mit ξ_2 und η_2 in einem sehr einfachen Zusammenhange stehen, so ist:

$$(II) \quad \begin{cases} \operatorname{tg} \gamma = \eta_2 = \frac{[d][d \cotg \alpha] - n[dd \cotg \alpha]}{n[dd] - [d]^2} \\ f = \xi_2 \cos^2 \gamma = \frac{[dd][d \cotg \alpha] - [d][dd \cotg \alpha]}{n[dd] - [d]^2} \cos^2 \gamma. \end{cases}$$

Die Festlegung des Hauptpunktes der Photographie und damit der Vertikallinie erfolgt durch die Abszissen der Bildpunkte p_0, p_1, \dots, p_n , die sich aus nachstehenden Gleichungen berechnen lassen:

$$(III) \quad \begin{cases} \xi_0 = f \operatorname{tg} \gamma \\ \xi_1 = f \operatorname{tg} (\gamma - \alpha_1) \\ \xi_2 = f \operatorname{tg} (\gamma - \alpha_2) \\ \vdots \\ \xi_n = f \operatorname{tg} (\gamma - \alpha_n), \end{cases}$$

wobei noch zur Kontrolle die Beziehungen bestehen müssen:

$$(7) \quad \begin{cases} \xi_0 = \xi_1 + d_1 \\ \xi_0 = \xi_2 + d_2 \\ \vdots \\ \xi_0 = \xi_n + d_n. \end{cases}$$

Prof. Dr. A. Schell der k. k. technischen Hochschule in Wien hat in Dr. J. M. Eders Handbuch der Photographie I. Bd., 2. Hälfte, 2. Auflage, die Bestimmung der Bildweite f und die Festlegung des Hauptpunktes der Photographie in analoger Weise mit Anwendung der Methode der kleinsten Quadrate gelöst.

Was die Überprüfung und etwaige Bestimmung des Horizontes betrifft, so kann die Untersuchung in ähnlicher Weise geführt werden wie bei dem Probleme der fünf Strahlen.

3.

Genauigkeits-Untersuchungen.

a) Einfache Bestimmung.

Neben den rechtwinkligen Koordinaten der gegebenen Punkte treten noch die Winkel: α_1 und α_2 , sowie die gemessenen Abszissendifferenzen: d_1 und d_2 in den Ausdrücken für die neuen Unbekannten: ξ_1 , η_1 und ξ_2 , η_2 , welche die Berechnung von r , θ , f , γ und ξ_0 vermitteln, auf.

Sind die Fehler der gemessenen Größen: Δd_1 , Δd_2 und $\Delta \alpha_1$, $\Delta \alpha_2$, so ergeben sich für die mittleren Fehler der neuen Unbekannten ξ_1 , η_1 , ξ_2 und η_2 , die als Funktionen der gemessenen Größen erscheinen, die allgemeinen Ausdrücke:

$$(1) \quad \begin{cases} \Delta \xi_1 = \pm \sqrt{\left(\frac{d \xi_1}{d \alpha_1}\right)^2 \Delta \alpha_1^2 + \left(\frac{d \xi_1}{d \alpha_2}\right)^2 \Delta \alpha_2^2} \\ \Delta \eta_1 = \pm \sqrt{\left(\frac{d \eta_1}{d \alpha_1}\right)^2 \Delta \alpha_1^2 + \left(\frac{d \eta_1}{d \alpha_2}\right)^2 \Delta \alpha_2^2}, \\ \text{ferner:} \\ \Delta \xi_2 = \pm \sqrt{\left(\frac{d \xi_2}{d d_1}\right)^2 \Delta d_1^2 + \left(\frac{d \xi_2}{d d_2}\right)^2 \Delta d_2^2 + \left(\frac{d \xi_2}{d \alpha_1}\right)^2 \Delta \alpha_1^2 + \left(\frac{d \xi_2}{d \alpha_2}\right)^2 \Delta \alpha_2^2} \\ \Delta \eta_2 = \pm \sqrt{\left(\frac{d \eta_2}{d d_1}\right)^2 \Delta d_1^2 + \left(\frac{d \eta_2}{d d_2}\right)^2 \Delta d_2^2 + \left(\frac{d \eta_2}{d \alpha_1}\right)^2 \Delta \alpha_1^2 + \left(\frac{d \eta_2}{d \alpha_2}\right)^2 \Delta \alpha_2^2}, \end{cases}$$

für welche die partiellen Differentialquotienten aus Abschnitt II, 1, Gleichung (9) und (10) einfach berechnet werden können.

Sind nun die mittleren Fehler in (1) bestimmt, so kann man zur Ermittlung der mittleren Fehler von r , θ , x , y , f , γ und ξ_0 schreiten.

Da wir nun haben:

$$(2) \quad \begin{cases} \operatorname{tg} \theta = \frac{\xi_1}{\eta_1} \\ r^2 = \frac{1}{\xi_1^2 + \eta_1^2} \\ f = \xi_2 \cos^2 \gamma = \frac{\xi_2}{1 + \eta_2^2} \\ \operatorname{tg} \gamma = \eta_2, \\ \begin{cases} x = x_0 + r \cos \theta = x_0 + \frac{\eta_1}{\xi_1^2 + \eta_1^2} \\ y = y_0 + r \sin \theta = y_0 + \frac{\xi_1}{\xi_1^2 + \eta_1^2}, \end{cases} \end{cases}$$

und die gesuchten Größen als Funktionen der neuen Variablen ξ_1 , η_1 , ξ_2 und η_2 auftreten, so lassen sich nach den Sätzen der Methode der kleinsten Quadrate die mittleren Fehler unter der Voraussetzung, daß die neuen Variablen als von einander unabhängig angesehen werden, in nachstehender Weise ausdrücken:

$$(3) \quad \begin{cases} \Delta \theta^2 = \cos^4 \theta \left[\left(\frac{d \operatorname{tg} \theta}{d \xi_1} \right)^2 \Delta \xi_1^2 + \left(\frac{d \operatorname{tg} \theta}{d \eta_1} \right)^2 \Delta \eta_1^2 \right], \\ \Delta r^2 = \frac{1}{(2r)^2} \left[\left(\frac{dr^2}{d \xi_1} \right)^2 \Delta \xi_1^2 + \left(\frac{dr^2}{d \eta_1} \right)^2 \Delta \eta_1^2 \right], \\ \Delta f^2 = \left(\frac{df}{d \xi_2} \right)^2 \Delta \xi_2^2 + \left(\frac{df}{d \eta_2} \right)^2 \Delta \eta_2^2, \\ \Delta \gamma^2 = \cos^2 \gamma \left(\frac{d \operatorname{tg} \gamma}{d \eta_2} \right)^2 \Delta \eta_2^2. \end{cases}$$

Werden nun die partiellen Differentialquotienten der vorstehenden Gleichungen aus (2) abgeleitet, so folgt:

$$\begin{cases} \left(\frac{d \operatorname{tg} \theta}{d \xi_1} \right) = \frac{1}{\eta_1} = \frac{\operatorname{tg} \theta}{\xi_1} \\ \left(\frac{d \operatorname{tg} \theta}{d \eta_1} \right) = \frac{\xi_1}{\eta_1^2} = - \frac{\operatorname{tg} \theta}{\eta_1}, \end{cases}$$

ferner:

$$\begin{cases} \left(\frac{dr^2}{d \xi_1} \right) = - 2r^4 \xi_1 \\ \left(\frac{dr^2}{d \eta_1} \right) = - 2r^4 \eta_1, \end{cases}$$

dann:

$$\begin{cases} \left(\frac{df}{d\xi_2}\right) = \cos^2 \gamma = \frac{f}{\xi_2} \\ \left(\frac{df}{d\gamma}\right) = -2\xi_2 \cos \gamma \sin \gamma = -\xi_2 \sin 2\gamma \\ \quad = -2f \operatorname{tg} \alpha = -2f \eta_1 \end{cases}$$

und

$$\left(\frac{d \operatorname{tg} \gamma}{d\xi_2}\right) = 0 \quad \left(\frac{d \operatorname{tg} \gamma}{d\eta_1}\right) = 1$$

Durch Einsetzen der partiellen Differentialquotienten in (3) ergeben sich die einfachen Ausdrücke für die mittleren Fehler der gesuchten Größen:

$$(I) \quad \begin{cases} \Delta \theta^2 = \frac{r^2 \cos^2 \theta}{\eta_1^2} [\eta_1^2 \Delta \xi_1^2 + \xi_1^2 \Delta \eta_1^2] \\ \quad = \left(\frac{\sin 2\theta}{2}\right)^2 \left[\left(\frac{\Delta \xi_1}{\xi_1}\right)^2 + \left(\frac{\Delta \eta_1}{\eta_1}\right)^2\right] \end{cases}$$

$$(II) \quad \begin{cases} \Delta r^2 = r^6 [\xi_1^2 \Delta \xi_1^2 + \eta_1^2 \Delta \eta_1^2] \\ \quad = r^4 [\sin^2 \theta \Delta \xi_1^2 + \cos^2 \theta \Delta \eta_1^2] \end{cases}$$

$$(III) \quad \begin{cases} \Delta f^2 = f^2 \left[\left(\frac{\Delta \xi_2}{\xi_2}\right)^2 + 4 \eta_2^2 \cos^4 \gamma \Delta \eta_2^2\right] \\ \quad = \frac{f^2}{\xi_2^2} [\Delta \xi_2^2 + 4 f \eta_2^2 \Delta \eta_2^2] \end{cases}$$

$$(IV) \quad \begin{cases} \Delta \gamma^2 = \cos^4 \gamma \Delta \eta_2^2 \\ \quad = \left(\frac{f}{\xi_2}\right)^2 \Delta \eta_2^2; \end{cases}$$

die relativen Fehler der Längen ergeben sich unmittelbar:

$$\begin{cases} \frac{\Delta r}{r} = \pm r \sqrt{\sin^2 \theta \Delta \xi_1^2 + \cos^2 \theta \Delta \eta_1^2} \\ \frac{\Delta f}{f} = \pm \sqrt{\left(\frac{\Delta \xi_2}{\xi_2}\right)^2 + 4 \eta_2^2 \cos^4 \gamma \Delta \eta_2^2}. \end{cases}$$

Die mittleren Fehler der rechtwinkligen Koordinaten, der mittleren Punktfelder und der mittleren Fehler der Abszisse für die Festlegung des Hauptpunktes sind durch entsprechende Ausdrücke bestimmbar, wie selbe in I, 3 abgeleitet wurden, nämlich:

$$(V) \quad \begin{cases} \Delta x^2 = \cos^2 \theta \Delta r^2 + r^2 \sin^2 \theta \Delta \theta^2 \\ \Delta y^2 = \sin^2 \theta \Delta r^2 + r^2 \cos^2 \theta \Delta \theta^2 \\ \Delta M^2 = \Delta x^2 + \Delta y^2 = \Delta r^2 + r^2 \Delta \theta^2 \\ \Delta \xi_0^2 = \pm \xi_0^2 \left[\left(\frac{\Delta f}{f}\right)^2 + \left(\frac{\Delta \gamma}{\sin 2\gamma}\right)^2 \right]. \end{cases}$$

b. Mehrfache Bestimmung.

Bei der mehrfachen Bestimmung werden statt der mittleren Fehler der Unbekannten auf Grund der überschüssigen Anzahl von Gleichungen, die zu ihrer Bestimmung vorliegen, die mittleren Fehler in die Rechnung einzuführen sein.

Die mittleren Fehler der Hilfsgrößen ξ_1 , η_1 , ξ_2 und η_2 ergeben sich nach Bestimmung der mittleren Fehler der Gewichtseinheiten μ_1 und μ_2 , sowie der Gewichtszahlen: G_{ξ_1} , G_{η_1} , G_{ξ_2} und G_{η_2} aus den Gleichungen:

$$(1) \quad \begin{cases} \Delta \xi_1 = \frac{\mu_1}{\sqrt{G_{\xi_1}}} = \pm \sqrt{\frac{[vv]}{(n-2)G_{\xi_1}}} = \mu_1 \sqrt{Q_{11}} \\ \Delta \eta_1 = \frac{\mu_1}{\sqrt{G_{\eta_1}}} = \pm \sqrt{\frac{[vv]}{(n-2)G_{\eta_1}}} = \mu_1 \sqrt{Q_{22}} \\ \Delta \xi_2 = \frac{\mu_2}{\sqrt{G_{\xi_2}}} = \pm \sqrt{\frac{[vv]}{(n-2)G_{\xi_2}}} = \mu_2 \sqrt{Q_{11}} \\ \Delta \eta_2 = \frac{\mu_2}{\sqrt{G_{\eta_2}}} = \pm \sqrt{\frac{[vv]}{(n-2)G_{\eta_2}}} = \mu_2 \sqrt{Q_{22}}. \end{cases}$$

Für den mittleren Fehler der Gewichtseinheit gilt der Ausdruck:

$$\mu_1 = \pm \sqrt{\frac{[vv]}{n-2}},$$

worin $[vv]$ die Summe der Fehlerquadrate der Bestimmungsgleichungen II, 2 und $n-2$ ihre überschüssige Anzahl bedeutet.

Zur Ermittlung von G_{ξ_1} und G_{η_1} dienen die Gewichtsgleichungen, die sich unmittelbar aus den Normalgleichungen II, 2 Gl. (2) ergeben, und zwar hat man für G_{ξ_1} :

$$\begin{cases} [r^2 \cos^2(\alpha - \theta)] Q'_{11} + [rr \sin(\alpha - \theta) \cos(\alpha - \theta)] Q'_{12} = 1 \\ [rr \sin(\alpha - \theta) \cos(\alpha - \theta)] Q'_{11} + [r^2 \sin^2(\alpha - \theta)] Q'_{12} = 0, \end{cases}$$

woraus dieses selbst sich ergibt mit:

$$(2) \quad Q'_{11} = \frac{1}{G_{\xi_1}} = \frac{[r^2 \sin^2(\alpha - \theta)]}{[r^2 \sin^2(\alpha - \theta)][r^2 \cos^2(\alpha - \theta)] - [rr \sin(\alpha - \theta) \cos(\alpha - \theta)]^2}.$$

Für die Berechnung von $Q'_{22} = \frac{1}{G_{\eta_1}}$ hat man die beiden Gleichungen:

$$\begin{cases} [rr \cos^2(\alpha - \theta)] Q'_{21} + [r^2 \sin(\alpha - \theta) \cos(\alpha - \theta)] Q'_{22} = 0 \\ [r^2 \sin(\alpha - \theta) \cos(\alpha - \theta)] Q'_{21} + [r^2 \sin^2(\alpha - \theta)] Q'_{22} = 1, \end{cases}$$

und für dieses selbst ist:

$$(3) \quad Q'_{22} = \frac{1}{G_{\eta_1}} = \frac{[r^2 \cos^2(\alpha - \theta)]}{[r^2 \sin^2(\alpha - \theta)][r^2 \cos^2(\alpha - \theta)] - [rr \sin(\alpha - \theta) \cos(\alpha - \theta)]^2}.$$

Die gesuchten mittleren Fehler von ξ_1 und η_1 werden die Form annehmen:

$$(4) \quad \begin{cases} \Delta \xi_1 = \pm \sqrt{\frac{[vv]}{(n-2)} \frac{[r^2 \sin^2(\alpha - \theta)]}{[r^2 \sin^2(\alpha - \theta)][r^2 \cos^2(\alpha - \theta)] - [r^2 \sin(\alpha - \theta) \cos(\alpha - \theta)]^2}} \\ \Delta \eta_1 = \pm \sqrt{\frac{[vv]}{n-2} \frac{[r^2 \cos^2(\alpha - \theta)]}{[r^2 \sin^2(\alpha - \theta)][r^2 \cos^2(\alpha - \theta)] - [r^2 \sin(\alpha - \theta) \cos(\alpha - \theta)]^2}} \end{cases}$$

In analoger Weise wird die Gewichtseinheit für die Unbekannten ξ_2 und η_2 erhalten:

$$\mu_2 = \pm \sqrt{\frac{[vv]}{n-2}},$$

wobei $[vv]$ die Summe der Fehlerquadrate der Bestimmungsgleichungen II, 2 Gl. (4) bedeutet und unter $n-2$ die überschüssige Anzahl derselben verstanden wird.

Zur Berechnung der Gewichtszahlen: G_{ξ_1} und G_{η_1} gelten die aus den Normalgleichungen für ξ_2 und η_2 in II, 2 Gl. (5) leicht aufstellbaren Doppelgleichungen:

$$\begin{cases} n Q''_{11} - [d] Q''_{12} = 1 \\ -[d] Q''_{11} + [dd] Q''_{12} = 0 \end{cases}$$

und

$$\begin{cases} n Q''_{21} - [d] Q''_{22} = 0 \\ -[d] Q''_{21} + [dd] Q''_{22} = 1. \end{cases}$$

Die Gewichtszahlen selbst lauten:

$$(5) \quad \begin{cases} G_{\xi_1} = \frac{1}{Q''_{11}} = \frac{[dd]}{n[dd] - [d]^2} \\ G_{\eta_1} = \frac{1}{Q''_{22}} = \frac{n}{n[dd] - [d]^2}. \end{cases}$$

Die mittleren Fehler der Hilfsgrößen ξ_2 und η_2 können dann geschrieben werden:

$$(6) \quad \begin{cases} \Delta \xi_2 = \pm \sqrt{\frac{[vv]}{n-2} \frac{n[dd] - [d]^2}{[dd]}} \\ \Delta \eta_2 = \pm \sqrt{\frac{[vv]}{n-2} \frac{n[dd] - [d]^2}{n}}. \end{cases}$$

Durch Einsetzen der mittleren Fehler für ξ_1 , η_1 und ξ_2 , η_2 in die Gleichungen (I) bis (V) des vorhergehenden Abschnittes erhalten wir die mittleren Fehler der Größen: r , θ , x , y , f , γ und ξ_0 .

Von Interesse ist der Zusammenhang, welcher zwischen den mittleren Fehlern von ξ_1 und η_1 einerseits und jenen der rechtwinkligen Koordinaten x und y andererseits besteht. Auch hier wird vorausgesetzt, daß alle berechneten Fehler als von einander unabhängig angesehen werden.

Die neuen Unbekannten ξ_1 und η_1 sind:

$$\begin{cases} \xi_1 = \frac{\sin \theta}{r} \\ \eta_1 = \frac{\cos \theta}{r} \end{cases}$$

und ihre mittleren Fehler berechnen sich hieraus zu:

$$(8) \quad \begin{cases} \Delta \xi_1^2 = \left(\frac{d\xi_1}{dr}\right)^2 \Delta r^2 + \left(\frac{d\xi_1}{d\theta}\right)^2 \Delta \theta^2 \\ \Delta \eta_1^2 = \left(\frac{d\eta_1}{dr}\right)^2 \Delta r^2 + \left(\frac{d\eta_1}{d\theta}\right)^2 \Delta \theta^2. \end{cases}$$

Da nun:

$$\begin{cases} \left(\frac{d\xi_1}{dr}\right) = -\frac{\sin \theta}{r^2} = -\frac{\xi_1}{r} \\ \left(\frac{d\xi_1}{d\theta}\right) = \frac{\cos \theta}{r} = \eta_1 \\ \left(\frac{d\eta_1}{dr}\right) = -\frac{\cos \theta}{r^2} = -\frac{\eta_1}{r} \\ \left(\frac{d\eta_1}{d\theta}\right) = -\frac{\sin \theta}{r} = -\xi_1 \end{cases}$$

ist, so geht nach Einführung der Werte Gleichung (8) über in:

$$(9) \quad \begin{cases} \sin^2 \theta \Delta r^2 + r^2 \cos^2 \theta \Delta \theta^2 = r^4 \Delta \xi_1^2 \\ \cos^2 \theta \Delta r^2 + r^2 \sin^2 \theta \Delta \theta^2 = r^4 \Delta \eta_1^2. \end{cases}$$

Werden die Gleichungen für die rechtwinkligen Koordinaten:

$$\begin{cases} x = x_0 + r \cos \theta \\ y = y_0 + r \sin \theta \end{cases}$$

entsprechend differenziert und die mittleren Fehler der Koordinaten aufgestellt, so folgt:

$$\begin{cases} \Delta x^2 = \left(\frac{dx}{dr}\right)^2 \Delta r^2 + \left(\frac{dx}{d\theta}\right)^2 \Delta \theta^2 \\ \Delta y^2 = \left(\frac{dy}{dr}\right)^2 \Delta r^2 + \left(\frac{dy}{d\theta}\right)^2 \Delta \theta^2. \end{cases}$$

Da nun die partiellen Differentialquotienten hierin sind:

$$\begin{cases} \left(\frac{dx}{dr}\right) = \cos \theta = \frac{x - x_0}{r} \\ \left(\frac{dx}{d\theta}\right) = -r \sin \theta = -(y - y_0) \\ \left(\frac{dy}{dr}\right) = \sin \theta = \frac{y - y_0}{r} \\ \left(\frac{dy}{d\theta}\right) = r \cos \theta = (x - x_0) \end{cases}$$

so folgt:

$$(10) \quad \begin{cases} \Delta x^2 = \cos^2 \theta \Delta r^2 + r^2 \sin^2 \theta \Delta \theta^2 \\ \Delta y^2 = \sin^2 \theta \Delta r^2 + r^2 \cos^2 \theta \Delta \theta^2. \end{cases}$$

Durch Vergleichung der Ausdrücke (9) und (10) ergibt sich die bemerkenswerte Beziehung:

$$(11) \quad \begin{cases} \Delta x^2 = r^4 \Delta \eta_1^2 \\ \Delta y^2 = r^4 \Delta \xi_1^2, \end{cases}$$

durch deren Verwertung der mittlere Punktfehler die Form annimmt:

$$(12) \quad M^2 = \Delta x^2 + \Delta y^2 = r^4 (\Delta \xi_1^2 + \Delta \eta_1^2)$$

oder nach Heranziehung der Gleichung (4) auch:

$$(13) \quad M^2 = \frac{[vv]}{n-2} \frac{[rr]}{[r^2 \sin^2(\alpha-\theta)] [r^2 \cos^2(\alpha-\theta)] - [r^2 \sin(\alpha-\theta) \cos(\alpha-\theta)]^2}$$

Die Ausgleichung nach der Methode der kleinsten Quadrate hat bei dem benutzten Achsensystem die rechtwinkligen Koordinaten des Punktes P ergeben mit:

$$\begin{cases} x \pm \Delta x \\ y \pm \Delta y, \end{cases}$$

wobei $\pm \Delta x$ und $\pm \Delta y$ die mittleren Fehler der Koordinaten darstellen. Der mittlere Punktfehler

$$M^2 = \Delta x^2 + \Delta y^2$$

ist, wie (12) und (13) lehren, invariant und vom Koordinatensystem vollends unabhängig; es ist daher klar, daß bei Annahme zweier anderen Koordinatenrichtungen sich zwei andere mittlere Fehler hätten ergeben müssen, der mittlere Punktfehler aber konstant bleiben müßte.

Denkt man sich nun das Koordinatensystem allmählich in verschiedene Lagen gebracht, die zugehörigen mittleren Fehler entsprechend verzeichnet, so werden dieselben auf einer Kurve sich befinden, die als Kurve der mittleren Fehler bezeichnet wird.

Sämtliche mittleren Koordinatenfehler erfüllen die Bedingung, daß die Summe der mittleren Fehlerquadrate:

$$\Delta x_1^2 + \Delta y_1^2 = \Delta x_2^2 + \Delta y_2^2 = \dots = \Delta x^2 + \Delta y^2 = M^2,$$

dem Quadrate des mittleren Fehlers gleich ist, d. h. im Bilde müssen die Abstände der zu den mittleren Fehlern gehörigen Achsenpunkte, welche mit dem Punkte $P(x, y)$ ein rechtwinkliges Dreieck bestimmen, einander gleich sein.

Zwei ausgezeichnete Werte dieser mittleren Fehler, deren Extreme, bilden die Halbachsen der Fehlerellipse und zwar:

Die grofse Halbachse A entspricht dem Maximum,
die kleine Halbachse B entspricht dem Minimum des mittleren
wahrscheinlichen Fehlers.

Nennen wir das Azimut der grofsen Achse der Fehlerellipse φ ,
so hat man nach der Theorie der Fehlerellipse:

$$(14) \quad \begin{cases} A^2 = \frac{[aa] + [bb] + W}{[aa][bb] - [ab]^2} \cdot \frac{\mu_1}{2} \\ B^2 = \frac{[aa] + [bb] - W}{[aa][bb] - [ab]^2} \cdot \frac{\mu_1}{2} \\ \operatorname{tg} 2\varphi = \frac{-2[ab]}{a[a] - [bb]} \\ M^2 = A^2 + B^2, \end{cases}$$

wobei

$$W = \frac{-2[ab]}{\sin 2\varphi} = \frac{[aa] - [bb]}{\cos 2\varphi}$$

darstellt.

Die nach Gaußs bezeichneten Summen haben in Bezug auf die
Normalgleichungen II, 2 Gl. (2) die Werte:

$$(15) \quad \begin{cases} [aa] = [r^2 \cos^2(\alpha - \theta)] : r^4 \\ [ab] = [r^2 \sin(\alpha - \theta) \cos(\alpha - \theta)] : r^4 \\ [bb] = [r^2 \sin^2(\alpha - \theta)] : r^4. \end{cases}$$

Denkt man sich das rechtwinklige Koordinatensystem jetzt gegen
das System der Fehlerellipse um den Winkel ψ gedreht, so ergibt sich:

$$A^2 \cos^2 \psi + B^2 \sin^2 \psi = R_1^2,$$

und weiter statt ψ gesetzt $\psi + 90^\circ$, so folgt:

$$A^2 \sin^2 \psi + B^2 \cos^2 \psi = R_2^2.$$

Beide Gleichungen erfüllen die Bedingung:

$$A^2 + B^2 = R_1^2 + R_2^2 = M^2,$$

also liegen die so erhaltenen Punkte auf der Kurve der mittleren
Fehler.

Die Gleichung:

$$A^2 \cos^2 \psi + B^2 \sin^2 \psi = R_1^2$$

stellt die Polargleichung der Kurve der mittleren Fehler dar, wobei
die grofse Halbachse der Ellipse als Polarachse und der Winkel ψ als
Richtungswinkel auftritt. Auch wäre es nicht schwer darzuthun, daß
die vorstehende Gleichung die Fußpunktskurve der Fehlerellipse dar-
stellt, nämlich den geometrischen Ort der Fußpunkte der vom Ellipsen-
zentrum auf die Tangenten der Fehlerellipse gefälltten Lote.

Unter der Voraussetzung, daß die schöne Beziehung (11) besteht, erhält man zwar richtige Dimensionen der Fehlerellipse, da $\Delta x^2 + \Delta y^2$ konstant bleibt, doch weicht das Azimut φ der großen Achse vom richtigen ab.

In diesen behandelten Genauigkeitsuntersuchungen wurde die Abhängigkeit der eingeführten Unbekannten ξ_1 , η_1 und ξ_2 und η_2 , als deren Funktionen die zu bestimmenden Größen:

$$(16) \quad \left\{ \begin{array}{l} \theta = \arctg \frac{\xi_1}{\eta_1} \\ r = \frac{1}{\sqrt{\xi_1^2 + \eta_1^2}} \\ x = x_0 + \frac{\eta_1}{\xi_1^2 + \eta_1^2} \\ y = y_0 + \frac{\xi_1}{\xi_1^2 + \eta_1^2} \\ \gamma = \arctg \eta_2 \\ f = \xi_2 \cos^2 \gamma \\ \xi_0 = f \operatorname{tg} \gamma \end{array} \right.$$

zu betrachten sind, nicht berücksichtigt. Dadurch haben sich nur Näherungswerte für die mittleren Fehler der gesuchten Unbekannten ergeben, welche gewisser Korrekturen bedürfen, um die wirklichen mittleren Fehler zu geben.

Indem wir in ähnlicher Weise wie bei I, 3, b Gleichungen 9—17 vorgehen, erhalten wir schließlich für die mittleren Fehler der Unbekannten:

$$(17) \quad \left\{ \begin{array}{l} \Delta \theta = \pm \frac{\sin 2\theta}{2} \sqrt{\left(\frac{\Delta \xi_1}{\xi_1}\right)^2 + \left(\frac{\Delta \eta_1}{\eta_1}\right)^2 - \frac{2}{\xi_1 \eta_1} 2\mu_1^2 Q'_{12}} \\ \Delta r = \pm r^3 \sqrt{(\xi_1 \Delta \xi_1)^2 + (\eta_1 \Delta \eta_1)^2 + 2\xi_1 \eta_1 \mu_1^2 Q'_{12}} \\ \Delta x = \pm 2 \cdot \xi_1^2 \operatorname{tg} \theta \sqrt{\left(\frac{\Delta \xi_1}{\xi_1}\right)^2 + \left(\frac{\Delta \eta_1}{\operatorname{tg} 2\theta}\right)^2 + \frac{2\mu_1^2}{\operatorname{tg} 2\theta} Q'_{12}} \\ \Delta y = \pm 2\eta_1^2 \operatorname{ctg} \theta \sqrt{\left(\frac{\Delta \xi_1}{\operatorname{tg} 2\theta}\right)^2 + \left(\frac{\Delta \eta_1}{\eta_1}\right)^2 - \frac{2\mu_1^2}{\operatorname{tg} 2\theta} Q'_{12}} \\ \Delta \gamma = \pm \cos^2 \gamma \cdot \Delta \eta_2 \\ \Delta f = \pm f \sqrt{\left(\frac{\Delta \xi_2}{\xi_2}\right)^2 + (2 \cos^2 \gamma \eta_2 \Delta \eta_2)^2 - \frac{4 \cos^2 \gamma \eta_2}{\xi_2} \mu_2^2 Q'_{12}} \\ \Delta \xi_0 = \pm \xi_0 \sqrt{\left(\frac{\Delta \xi_2}{\xi_2}\right)^2 + \left(\frac{\Delta \eta_2}{\eta_2} \frac{1 - \eta_2}{1 + \eta_2}\right)^2 + \frac{2\mu_2^2}{\eta_2 \xi_2} \frac{1 - \eta_2^2}{1 + \eta_2} Q'_{12}} \end{array} \right.$$

* * *

Um auch von der Genauigkeit der Höhenverhältnisse eine Vorstellung zu erhalten, führen wir nachstehende Untersuchung aus.

Angenommen, die Abstände der einzelnen Punkte vom Standpunkte $\varrho_0 = r$, ϱ_1 , $\varrho_2 \dots$ seien auf Grund der Gleichungen I 1, Gl. (19) bekannt, die Ordinaten y_0 , $y_1 \dots$ gemessen und es sei die Frage nach der Genauigkeit der Höhen der fixierten Punkte.

Die Höhe eines Punktes erscheint allgemein in der Form:

$$(18) \quad H_n = H + \frac{\varrho y}{f} \cos(\gamma - \alpha).$$

Wird hierin die Höhe des Instrumenthorizontes H als fehlerfrei angesehen, während die anderen Größen, als deren Funktion H erscheint, mit gewissen Fehlern Δy , $\Delta \varrho$, Δf , $\Delta \gamma$ und $\Delta \alpha$ behaftet sind, so ergibt sich nach den Sätzen der Methode der kleinsten Quadrate für den mittleren Fehler in der Höhe H der Ausdruck:

$$\Delta H_n^2 = \left(\frac{dH_n}{d\varrho}\right)^2 \Delta \varrho^2 + \left(\frac{dH_n}{dy}\right)^2 \Delta y^2 + \left(\frac{dH_n}{df}\right)^2 \Delta f^2 + \left(\frac{dH_n}{d\gamma}\right)^2 \Delta \gamma^2 + \left(\frac{dH_n}{d\alpha}\right)^2 \Delta \alpha^2.$$

Werden die partiellen Differentialquotienten:

$$\begin{cases} \left(\frac{dH_n}{d\varrho}\right) = \frac{y}{f} \cos(\gamma - \alpha) & = \frac{H_n - H}{\varrho} \\ \left(\frac{dH_n}{dy}\right) = \frac{\varrho}{f} \cos(\gamma - \alpha) & = \frac{H_n - H}{y} \\ \left(\frac{dH_n}{df}\right) = -\frac{y\varrho}{f^2} \cos(\gamma - \alpha) & = -\frac{H_n - H}{f} \\ \left(\frac{dH_n}{d\alpha}\right) = \frac{y\varrho}{f} \sin(\gamma - \alpha) & = \frac{H_n - H}{\cotg(\gamma - \alpha)} \\ \left(\frac{dH_n}{d\gamma}\right) = -\frac{y\varrho}{f} \sin(\gamma - \alpha) & = -\frac{H_n - H}{\cotg(\gamma - \alpha)} \end{cases}$$

berechnet und in die Gleichung eingeführt, so erhalten wir:

$$(19) \quad \Delta H^2 = (H_n - H)^2 \left[\left(\frac{\Delta \varrho}{\varrho}\right)^2 + \left(\frac{\Delta y}{y}\right)^2 + \left(\frac{\Delta f}{f}\right)^2 + \left(\frac{\Delta \alpha}{\cotg(\gamma - \alpha)}\right)^2 + \left(\frac{\Delta \gamma}{\cotg(\gamma - \alpha)}\right)^2 \right]$$

und hieraus den relativen Fehler in der Höhe:

$$(20) \quad \frac{\Delta H_n}{H_n - H} = \pm \sqrt{\left(\frac{\Delta \varrho}{\varrho}\right)^2 + \left(\frac{\Delta y}{y}\right)^2 + \left(\frac{\Delta f}{f}\right)^2 + \left(\frac{\Delta \alpha}{\cotg(\gamma - \alpha)}\right)^2 + \left(\frac{\Delta \gamma}{\cotg(\gamma - \alpha)}\right)^2}.$$

4.

Beispiel.

Gelegentlich der photographischen Aufnahme zum Zwecke der Behandlung des Fünfstrahlen-Problems wurden auch die Horizontalwinkel α_1 , $\alpha_2 \dots \alpha_6$, welche die Strahlen von dem Standpunkte nach

den einzelnen Punkten mit einander einschließen, mit einem Theodolite gemessen; dadurch bietet sich auch Gelegenheit, das Dreistrahlenproblem in einem besonderen Falle vorführen zu können.

Die gemessenen Horizontalwinkel sind in nachstehendem Protokolle verzeichnet.

Winkel				Anmerkung
Name	Größe			
	°	'	"	
α_1	1	26	17	Die Winkel beziehen sich auf St. Michael als Null-Richtung.
α_2	11	37	29	
α_3	24	2	20	
α_4	36	47	31	
α_5	37	57	59	

Die erforderlichen Koordinaten der gegebenen Punkte, die gemessenen Abszissendifferenzen d und alle weiteren zur Aufstellung der für das Dreistrahlenproblem nötigen Daten für die Bestimmungs- und Normalgleichungen finden sich in der Tabelle II (S. 76).

Auf Grund der in der nachstehenden Tabelle II zusammengestellten Daten der Kolonnen 18, 19 und 21 können nachfolgende Bestimmungs- gleichungen für ξ_1 und η_1 angesetzt werden:

$$(1) \quad \begin{cases} 279 \cdot 175 \xi_1 - 70 \cdot 827 \eta_1 = 0 \cdot 025 \ 096, \\ 201 \cdot 076 \xi_1 - 180 \cdot 863 \eta_1 = 0 \cdot 201 \ 500, \\ 209 \cdot 990 \xi_1 - 395 \cdot 991 \eta_1 = 0 \cdot 407 \ 355, \\ 175 \cdot 388 \xi_1 - 603 \cdot 743 \eta_1 = 0 \cdot 598 \ 913, \\ 567 \cdot 586 \xi_1 - 558 \cdot 625 \eta_1 = 0 \cdot 615 \ 200, \end{cases}$$

welche nachstehende zwei Normalgleichungen geben, deren Koeffizienten aus den Kolonnen 27, 28, 29, 30 und 31 entnommen werden, nämlich:

$$(2) \quad \begin{cases} 515 \cdot 365 \xi_1 - 522 \cdot 678 \eta_1 = 573 \cdot 252, \\ -522 \cdot 678 \xi_1 + 871 \cdot 103 \eta_1 = -904 \cdot 807. \end{cases}$$

Die Unbekannten werden lauten:

$$(3) \quad \begin{cases} \xi_1 = +1 \cdot 5044 \cdot 10^{-4}, \\ \eta_1 = -9 \cdot 4843 \cdot 10^{-4}. \end{cases}$$

Für die Polarkoordinaten ergibt sich dann:

$$(I) \quad \begin{cases} r = \frac{1}{\sqrt{\xi_1^2 + \eta_1^2}} = 1041 \cdot 330 \text{ m}, \\ \operatorname{tg} \theta = \frac{\xi_1}{\eta_1} \text{ oder } \theta = 170^\circ 59' 12''. \end{cases}$$

Tabelle II.

1		2		3		4		5	6	7	8	9
Punkt		Koordinaten		Gemessene Größen		$z - z_0$		$y - y_0$	$\log(x - x_0)$	$\log(y - y_0)$	$\log \tan \theta$	θ
No.	Bezeichnung	Name	z	y	d	α						
			m	m	m	0' "						0' "
1	P_0	St. Michael	- 30.592	- 447.179	0.00 652	0 0 0	- 280.867	+ 63.800	2.44 850 _n	1.80 482	9.35 631 _n	167 12 8
2	P_1	Augustiner	- 311.459	- 388.379	0.00 652	1 26 17	- 160.509	+ 217.671	2.20 550 _n	2.33 780 _n	0.13 230	53 35 42
3	P_2	St. Peter	+ 129.917	- 239.508	0.06 087	11 37 29	+ 30.592	+ 447.179	1.48 560 _n	2.65 047 _n	1.16 487 _n	86 5 11
4	P_3	St. Stefan	0.000	0.000	0.10 368	24 2 20	- 221.181	+ 588.494	2.34 476 _n	2.76 974 _n	0.42 499 _n	110 36 55
5	P_4	Franziskaner	- 251.773	+ 141.315	0.16 166	36 47 31	+ 103.914	+ 739.666	2.01 667 _n	2.89 744 _n	0.88 076 _n	82 30 12
6	P_5	Universität	+ 73.322	+ 342.487	0.16 740	37 57 59						

10	11	12	13	14	15	16	17	18	19	20	21	22
$\log \sin \theta$	$\log \cos \theta$	$\alpha - \theta$	$\log \sin(\alpha - \theta)$	$\log \cos(\alpha - \theta)$	$\log r$	$\log r \sin(\alpha - \theta)$	$\log r \cos(\alpha - \theta)$	$r \sin(\alpha - \theta)$	$r \cos(\alpha - \theta)$	$\log \sin \alpha$	α	$(\theta - \alpha) \sin \alpha \cos \alpha$
9.84 540	9.98 907	194 14 9	9.39 078 _n	9.98 646 _n	2.45 942	1.85 020 _n	2.44 588	279.175	- 70.827	8.39 960	0.02 509 _n	3.70 040
9.90 571	9.77 341	318 1 47	9.82 526	9.87 127	2.48 209	2.25 735 _n	2.30 386	201.076	- 180.863	9.80 428	0.30 150 _n	4.51 470
9.99 898	8.83 412	297 56 9	9.94 619 _n	9.67 070	2.65 150	2.59 769 _n	2.32 220	209.990	- 395.991	9.60 997	0.40 735 _n	5.19 538
9.97 130	9.54 632	286 11 36	9.98 241 _n	9.44 546	2.79 844	2.78 085 _n	2.24 390	175.888	- 603.743	9.77 736	0.59 891 _n	5.56 170
9.99 627	9.11 551	315 27 47	9.84 595 _n	9.85 286	2.90 117	2.74 712 _n	2.75 402	567.586	- 558.625	9.78 902	0.61 520 _n	5.49 424

23	24	25	26	27	28	29	30	31	32	33
$\log r^2 \cos^2(\alpha - \theta)$	$\log r^2 \sin(\alpha - \theta) \cos(\alpha - \theta)$	$\log r^2 \cos \alpha \cos(\alpha - \theta)$	$\log r \sin \alpha \sin(\alpha - \theta)$	$r^2 \sin^2(\alpha - \theta)$	$r^2 \cos^2(\alpha - \theta)$	$r^2 \sin(\alpha - \theta) \cos(\alpha - \theta)$	$r \sin \alpha \sin(\alpha - \theta)$	$r \cos \alpha \cos(\alpha - \theta)$	θ	θ
4.89 176	4.29 608 _n	0.24 980 _n	0.84 548	5016.50	77 940	19 773.2	- 1.77 746	- 7.00 617	- 0.000 391	153 9.10 ⁻¹⁰
4.60 672	4.56 071 _n	1.56 163 _n	1.60 764	32 711.5	40 432	- 36 867.5	- 36.44 42	40.51 77	+ 0.000 880	774 4.10 ⁻¹⁰
4.54 440	4.91 989 _n	2.20 783 _n	1.98 217	156 811	44 096	88 156	161.38 8	85.54 00	+ 0.001 268	1 807 8.10 ⁻¹⁰
4.48 750	5.02 475 _n	2.55 821 _n	2.02 126	364 500	80 747	- 105 864	- 361.58 3	105.01 7	+ 0.001 705	2 907 0.10 ⁻¹⁰
4.50 806	5.50 115 _n	2.53 614 _n	2.54 305	812 064	822 150	- 317 064	- 344.66 9	349.18 3	+ 0.001 664	2 768 9.10 ⁻¹⁰

871.108 515.865 -522.678 -904.80 66
 $[r^2 \sin^2(\alpha - \theta)] [r^2 \cos^2(\alpha - \theta)] [r^2 \sin(\alpha - \theta) \cos(\alpha - \theta)] [r \sin \alpha \sin(\alpha - \theta)] [r \cos \alpha \cos(\alpha - \theta)]$

Um die mittleren Fehler von ξ_1 und η_1 , d. i.:

$$(4) \quad \begin{cases} \Delta \xi_1 = \mu_1 \sqrt{Q'_{11}} = \frac{\mu_1}{\sqrt{G_{\xi_1}}}, \\ \Delta \eta_1 = \mu_1 \sqrt{Q'_{22}} = \frac{\mu_1}{\sqrt{G_{\eta_1}}}, \end{cases}$$

zu erhalten, berechnet man vorerst den mittleren Fehler der Gewichtseinheit, der sich nach Entnahme der Quadrate der Verbesserungen aus Kolonne 33 der Tabelle II ergibt mit:

$$(5) \quad \mu_1 = \sqrt{\frac{[vv]}{n-2}} = 1654 \cdot 10^{-6}.$$

Zur Ermittlung der Gewichtszahlen G_{ξ_1} und G_{η_1} dienen die Gewichtsgleichungen, die sich aus den Normalgleichungen in bekannter Weise ergeben; sie lauten:

$$\begin{cases} 515 \cdot 365 Q'_{11} - 522 \cdot 678 Q'_{12} = 1, \\ -522 \cdot 622 Q'_{11} + 871 \cdot 103 Q'_{12} = 0 \end{cases}$$

und

$$\begin{cases} 515 \cdot 365 Q'_{21} - 522 \cdot 678 Q'_{22} = 0, \\ -522 \cdot 622 Q'_{21} + 871 \cdot 103 Q'_{22} = 1, \end{cases}$$

aus welchen die Gewichtszahlen sich ergeben mit:

$$(6) \quad \begin{cases} G_{\xi_1} = \frac{1}{Q'_{11}} = 201 \cdot 748, \\ G_{\eta_1} = \frac{1}{Q'_{22}} = 341 \cdot 008. \end{cases}$$

Die gesuchten mittleren Fehler der neuen Unbekannten werden dann:

$$(7) \quad \begin{cases} \Delta \xi_1 = \frac{\mu_1}{\sqrt{G_{\xi_1}}} = \pm 3 \cdot 683 \cdot 10^{-6}, \\ \Delta \eta_1 = \frac{\mu_1}{\sqrt{G_{\eta_1}}} = \pm 2 \cdot 833 \cdot 10^{-6}. \end{cases}$$

Die mittleren Fehler der Polarkoordinaten lassen sich aus den abgeleiteten Ausdrücken:

$$\begin{cases} \Delta r = \pm r \sqrt{(\xi_1 \Delta \xi_1)^2 + (\eta_1 \Delta \eta_1)^2 + 2 \xi_1 \eta_1 \mu_1^2 \cdot Q'_{12}}, \\ \Delta \theta = \pm \frac{\sin 2\theta}{2} \sqrt{\left(\frac{\Delta \xi_1}{\xi_1}\right)^2 + \left(\frac{\Delta \eta_1}{\eta_1}\right)^2 - \frac{2 \mu_1^2}{\xi_1 \eta_1} \cdot Q'_{12}} \end{cases}$$

berechnen; es ergibt sich:

$$(II) \quad \begin{cases} \Delta r = \pm 2 \cdot 58 \text{ m}, \\ \Delta \theta = \pm 14' 18'' \end{cases}$$

Der relative Fehler des Radiusvektors wird sein:

$$\frac{\Delta r}{r} = \frac{1}{404} \text{ oder } 0.25\%$$

Die rechtwinkligen Koordinaten des Standpunktes:

$$\begin{cases} x = x_0 + r \cos \theta \\ y = y_0 + r \sin \theta \end{cases}$$

ergeben sich mit:

$$(II) \quad \begin{cases} x = -1059.09 \text{ m,} \\ y = -284.04 \text{ m.} \end{cases}$$

Ihre mittleren Fehler werden:

$$(II') \quad \begin{cases} \Delta x = \pm 3.123 \text{ m,} \\ \Delta y = \pm 3.955 \text{ m,} \end{cases}$$

und der mittlere Punktfehler:

$$(III) \quad M = \pm \sqrt{\Delta x^2 + \Delta y^2} = \pm 5.04 \text{ m.}$$

Um die Kurve der mittleren Fehler und die Fehlerellipse für den durch das Dreistrahlproblem festgelegten Punkt graphisch darstellen zu können, wurden vorerst berechnet:

$$(8) \quad \begin{cases} [aa] = + \frac{515.365}{r^4} \\ [ab] = - \frac{522.678}{r^4} \\ [bb] = + \frac{871.108}{r^4}, \\ \mu_1 = \pm 1.654 \cdot 10^{-6}, \\ W = \frac{1, 104.231}{r^4}, \\ \operatorname{tg} 2 \varphi = \frac{+ 522.678 \cdot 2}{- 355.738}, \end{cases}$$

woraus sich nach den allgemeinen Formeln die Bestimmungsstücke für die Fehlerellipse ergeben:

$$(IV) \quad \begin{cases} A = 4.775 \text{ m,} \\ B = 1.608 \text{ m,} \\ \varphi = 54^\circ 23' 48''. \end{cases}$$

Die Polargleichung für die Kurve der mittleren Fehler lautet dann:

$$(V) \quad 4.775^2 \cos^2 \psi + 1.608^2 \sin^2 \psi = R_1^2.$$

Der mittlere Punktfehler wird:

$$M^2 = A^2 + B^2 = 25 \cdot 38 \text{ } 09 \text{ m}^2$$

oder

$$M = \pm 5 \cdot 04 \text{ m.}$$

Auf Tafel I, Fig. 3 sind die Verhältnisse im Maßstabe 1:75 graphisch zur Darstellung gebracht.

Die Fehlerellipse ist kräftig eingetragen und durch die Endpunkte ihrer Achsen: H, F, G, H , sowie durch den Winkel φ besonders hervorgehoben.

Die Kurve der mittleren Fehler wurde kräftig gestrichelt eingezeichnet; die Punkte A, B, C, D , in welchen die Kurve die Koordinatenachsen schneidet, entsprechen den mittleren Koordinatenfehlern: $\pm \Delta x$ und $\pm \Delta y$.

Die vier Punkte: J, K, L und M sind die auf Grund der Polargleichung für einen gewählten Winkel ψ resp. $\psi + 90^\circ$ zusammengehörigen Kurvenpunkte.

Tabelle III.

1			2		3				
Punkt			Gemessene Größen		Logarithmen				
No.	Bezeichnung	Name	$\angle \alpha$	d	d	$\cotg \alpha$	$d \cotg \alpha$	d^2	$d^2 \cotg \alpha$
			$^\circ$	mm					
1	P_0	St. Michael	0.00 ₀	0.00					
2	P_1	St. Augustin	1.46 ₅	6.52	0.81 425	1.60 042	2.41 467	1.62 850	3.22 892
3	P_2	St. Peter	11.59 ₀	50.87	1.70 646	0.68 672	2.39 318	3.41 292	4.09 964
4	P_3	St. Stefan	23.94 ₅	103.68	2.01 570	0.35 063	2.36 633	4.03 139	4.38 203
5	P_4	Franziskaner	36.67 ₅	161.66	2.20 860	0.12 617	2.33 477	4.41 720	4.54 337
6	P_5	Universität	37.84 ₅	167.40	2.22 376	0.10 771	2.33 147	4.44 752	4.55 523

4				5	6
Koeffizienten der Bestimmungs- und Normalgleichungen				v	vv
d	$d \cotg \alpha$	d^2	$d^2 \cotg \alpha$		
6.52	259.818	42.61	1 694.04	— 0.025	0.00 06 25
50.87	247.276	25 87.75	12 578.8	+ 0.039	15 21
103.68	232.450	10 749.31	24 100.6	+ 0.006	36
161.66	216.157	26 133.53	34 943.8	— 0.014	1 96
167.40	214.520	28 023.33	35 910.8	+ 0.008	64
490.18	1170.225	67 536.63	109 228.0		0.00 24 42
[d]	[$d \cotg \alpha$]	[d^2]	[$d^2 \cotg \alpha$]		[v^2]

Die Bestimmungsleichungen für ξ_2 und η_2 lassen sich mit Zuhilfenahme der Daten der Kolonne (4) sofort aufstellen. Sie lauten:

$$(9) \quad \begin{cases} \xi_2 - 6.52 \eta_2 = 259.818 \\ \xi_2 - 50.87 \eta_2 = 247.276 \\ \xi_2 - 103.68 \eta_2 = 232.450 \\ \xi_2 - 161.66 \eta_2 = 216.157 \\ \xi_2 - 167.40 \eta_2 = 214.520 \end{cases}$$

Die Normalgleichungen, für welche die Koeffizienten der Unbekannten ξ_2 und η_2 aus der Kolonne (4) der vorstehenden Tabelle sich ergeben, sind:

$$(10) \quad \begin{cases} 5 \xi_2 - 490.13 \eta_2 = 1170.2, \\ -490.13 \xi_2 + 67537 \eta_2 = -109228. \end{cases}$$

Die Unbekannten folgen hieraus mit:

$$(11) \quad \begin{cases} \xi_2 = 261.627, \\ \eta_2 = 0.281 \ 36. \end{cases}$$

Der mittlere Fehler der Gewichtseinheit wird:

$$(12) \quad \mu_2 = \sqrt{\frac{[vv]}{n-2}} = \sqrt{\frac{0.00 \ 24 \ 42}{3}} = \pm \sqrt{0.00 \ 0814} = \pm 0.02 \ 853.$$

Die Gewichtsgleichungen lauten:

$$\begin{cases} 5 Q_{11}'' - 490.13 Q_{12}'' = 1, \\ 490.13 Q_{11}'' - 67.536.63 Q_{12}'' = 0, \end{cases}$$

und

$$\begin{cases} 5 Q_{21}'' - 490.13 Q_{22}'' = 0, \\ 490.13 Q_{21}'' - 67.536.63 Q_{22}'' = 1, \end{cases}$$

woraus sich ergibt:

$$(13) \quad \begin{cases} \frac{1}{Q_{11}''} = G_{\xi_2} = 1.44 \ 301, \\ \frac{1}{Q_{22}''} = G_{\eta_2} = 19.491, \end{cases}$$

und schließlich die mittleren Fehler:

$$(14) \quad \begin{cases} \Delta \xi_2 = \frac{r_1}{\sqrt{G_{\xi_2}}} = 0.023 \ 749, \\ \Delta \eta_2 = \frac{r_2}{\sqrt{G_{\eta_2}}} = 0.000 \ 205. \end{cases}$$

Die Bildweite und der Orientierungswinkel der Bildebene werden:

$$(VI) \quad \begin{cases} f = \xi_2 \cos^2 \gamma = 242.44 \text{ mm.} \\ \operatorname{tg} \gamma = \eta_2 = 0.28 \ 135, \\ \text{oder} \\ \gamma = 15^\circ \ 42' \ 51'' \end{cases}$$

Die mittleren Fehler von γ und f werden aus den Gleichungen berechnet:

$$\begin{cases} \Delta\gamma^2 = \cos^4 \gamma \Delta\eta_2^2, \\ \Delta f^2 = f^2 \left[\left(\frac{\Delta\xi_2}{\xi_2} \right)^2 + (2 \cos^2 \alpha \eta_2 \Delta\eta_2)^2 - \frac{4 \cos^2 \alpha \eta_2 \mu_2^2}{\xi_2} \cdot Q_{12}'' \right], \end{cases}$$

welche nach ausgeführter Substitution geben:

$$(VI') \quad \begin{cases} \Delta\gamma'' = \pm 39.2'', \\ \Delta f = \pm 0.044 \text{ mm.} \end{cases}$$

Der relative Fehler der Bildweite ist ein sehr geringer:

$$\frac{\Delta f}{f} = \frac{0.044}{242.44} = \frac{1}{5.462}.$$

Die Vertikallinie bzw. der Hauptpunkt wird festgelegt durch seine Abszisse:

$$\xi_0 = f \operatorname{tg} \gamma = 68.2 \text{ mm},$$

welche mit einem mittleren Fehler behaftet ist:

$$(VII) \quad \Delta\xi_0 = \pm 0.047 \text{ mm}$$

und einem relativen Fehler:

$$\frac{\Delta\xi_0}{\xi_0} = \frac{0.48}{68.21} = \frac{1}{1.430} \text{ oder } 0.07\%.$$

Um den angenommenen Horizont zu überprüfen und nötigenfalls berichtigen zu können, wurden an den Photogrammen Messungen und Berechnungen ausgeführt, die sich in der Tabelle IV (S. 82) zusammengestellt vorfinden.

Vorerst wurden die Ordinaten gerechnet nach der Formel:

$$y_n = \frac{(H_n - H)f}{e_n \cos(\gamma - \alpha_n)}$$

und neben den direkt gemessenen in der Kolonne (2) angesetzt; diese Werte hätten sich auch bei der Messung auf dem Photogramme ergeben müssen, wenn die Horizontlinie richtig angenommen worden wäre.

Der Vergleich der gemessenen und gerechneten Ordinaten zeigt, daß der angenommene Horizont mit der wahrscheinlichen Lage desselben sich nicht deckt, denn sonst müßten die Ordinatendifferenzen Null sein. Ihr innerhalb der zulässigen Fehlergrenzen liegender Betrag, sowie das überall negative Zeichen desselben lehrt, daß der Horizont auf der Platte zu hoch angenommen wurde und zwar um die lineare Gröfse:

$$\frac{[\Delta y]}{n} = 0.712 \text{ mm.}$$

Tabelle IV.

1		2		3	4	5				
No.	Punkt	Ordinate		Δy	Verbesserte Ordinaten	Logarithmen				
		gerechnet	gemessen			Verbesserte Ordinaten	ϱ	$\cos(\gamma - \alpha_n)$	f	$H - h$
		mm	mm	mm	mm					
1	P_0	12.60	13.44	— 0.84	12.72 ₈	1.10 476 ₂	3.01 763	9.98 351		1.72 130 ₂
2	P_1	14.15	14.89	— 0.74	14.17 ₈	1.15 161 ₈	2.87 754	9.98 644		1.63 099 ₈
3	P_2		7.72		7.00 ₈	0.84 559	3.07 569	9.99 891	2.38 460	1.53 559
4	P_3	24.51	25.11 ₅	— 0.61	24.40 ₈	1.88 544 ₄	3.04 005	9.99 539		2.03 628 ₄
5	P_4	8.45	9.07	— 0.62	8.35 ₈	0.92 210	2.96 028	9.96 985		1.46 763
6	P_5	6.84	7.09	— 0.75	6.37 ₈	0.80 468	3.11 202	9.96 632		1.49 842
				$\frac{[\Delta y]}{n} = -0.712$						

6	7	8		9		10	11
Berechnete Höhe	Korrekturen wegen Refraktion und Erhebung des scheinb. Horizontes	Absolute Höhe ¹⁾ α		Relative Höhe		ΔH	Anmerkung
		der Fixpunkte	und des Standpunktes	gegeben wahr.	gerechnet		
m	m	m	m	m			
52.63 ₈	— 0.068	250.73 ₀	197.044	52.170	52.570	— 0.400	
42.75 ₆	— 0.041	242.27 ₁	plus	43.711	42.715	+ 0.996	
34.83 ₃	— 0.095	Unbekannt	Instrument-		34.238		
108.74 ₄	— 0.068	308.33 ₀	höhe	109.770	108.676	+ 1.094	
29.35 ₁	— 0.068	228.31 ₃	$I = 1.516$	29.752	29.283	+ 0.469	
81.50 ₆	— 0.115	280.00 ₀	198.560	31.440	31.393	+ 0.047	

1) Die absoluten Höhen sind entnommen:

- Der amtlichen Publikation des k. k. Finanz-Ministeriums „Koordinaten und Höhendaten der triangulierten Punkte in Nieder-Österreich“ und
- Prof. Dr. W. Tinter: „Berichte über einige von ihm für Gradmessungszwecke ausgeführten Arbeiten“, veröffentlicht in den Verhandlungen der österreichischen Gradmessungskommission 1899.

Der Horizont hatte auf dem Photogramme eine unrichtige Lage und ist um 0.712 mm nach oben zu verschieben.

Werden die zu groß gemessenen Ordinaten um den Betrag — 0.712 mm korrigiert, so ergibt sich die Kolonne (4) für die verbesserten Ordinatenwerte.

Mit Benutzung dieser verbesserten Ordinaten wurden die relativen Höhen nach der Formel:

$$H_n - H = \frac{\varrho_n y_n}{f} \cos(\gamma - \alpha_n)$$

berechnet, wofür die Logarithmen der erforderlichen Größen in der

Vertikalreihe (5) angesetzt sind und die berechneten Höhen in der Kolonne (6) erscheinen.

Die Korrektion wegen der Refraktion und der Erhebung des scheinbaren Horizontes über dem wahren finden sich in der Kolonne (7) und geben, mit dem notierenden Zeichen an (6) angebracht, den gerechneten Wert der relativen Höhe in der Vertikalreihe 9.

In der Kolonne (10) sind die Fehler in den photogrammetrisch bestimmten Höhen notiert; dieselben wurden erhalten, indem die gerechneten relativen Höhen von den anderweitig aus scharfen geodätischen Messungen erhaltenen Höhen subtrahiert wurden.

Um nun diese absoluten Höhenfehler mit den mittleren wahrscheinlichen Fehlern der Höhen vergleichen zu können und so ein Bild von der Güte der photogrammetrischen Höhenmessung zu gewinnen, wurden die mittleren wahrscheinlichen Fehler der Höhen ermittelt nach der Formel:

$$\Delta H_n^2 = (H_n - H)^2 \left[\left(\frac{\Delta \varrho}{\varrho} \right)^2 + \left(\frac{\Delta y}{y} \right)^2 + \left(\frac{\Delta f}{f} \right)^2 + \left(\frac{\Delta \alpha}{\cotg(\gamma - \alpha)} \right)^2 + \left(\frac{\Delta \gamma}{\cotg(\gamma - \alpha)} \right)^2 \right].$$

Wird in der angeführten Formel für $\frac{\Delta \varrho}{\varrho}$ ein Mittelwert angenommen und zwar $\frac{\Delta r}{r}$, was bei dieser Fehlerrechnung vollends genügt, und wird $\Delta y = 0.1$ mm gesetzt, so können die Daten zur Berechnung des mittleren Höhenfehlers in folgender Tabelle V zusammengestellt werden.

Tabelle V.

1	2	3	4	5	6	7	8	9	10
No.	Punkt	$\left(\frac{\Delta \varrho}{\varrho}\right)^2$	$\left(\frac{\Delta y}{y}\right)^2$	$\left[\frac{\Delta \alpha}{\cotg(\gamma - \alpha)}\right]^2$	$\left[\frac{\Delta \gamma}{\cotg(\gamma - \alpha)}\right]^2$	Summe aus 1-5	$\log (H-h) [1-5]$	ΔH	Anmerkung.
1	P_0					$76.34 \cdot 10^{-6}$	0.88 886 — 1	± 0.486	m
2	P_1					$62.67 \cdot 10^{-6}$	0.56 750 — 1	± 0.369	
3	P_2	$9.46 \cdot 10^{-6}$				$187.98 \cdot 10^{-6}$	0.71 577 — 1	± 0.520	
4	P_3					$36.24 \cdot 10^{-6}$	0.83 064 — 1	± 0.677	
5	P_4					$119.06 \cdot 10^{-6}$	0.59 008 — 1	± 0.389	
6	P_5					$256.78 \cdot 10^{-6}$	0.71 464 — 1	± 0.518	

Stellen wir der Übersicht wegen die absoluten oder wirklichen Fehler in der Höhe aus Tabelle IV und die mittleren Fehler aus Tabelle V zusammen, so ergibt sich:

Tabelle VI.

No.	Punkt	Höhenfehler		Anmerkung
		wirklich	wahrscheinlich	
		m	m	
1	P_0	— 0.400	+ 0.486	
2	P_1	+ 0.996	+ 0.369	
3	P_2	unbekannt	+ 0.520	
4	P_3	+ 1.094	+ 0.677	
5	P_4	+ 0.469	+ 0.389	
6	P_5	+ 0.047	+ 0.518	

Die Höhe der Turmspitze zu St. Peter konnte in keiner geodätischen Publikation und auch vom Kataster nicht erhalten werden, daher war es nicht möglich, die Höhe dieses Punktes auf seine Richtigkeit zu prüfen.

Die Höhe der Turmspitze zu St. Peter ergibt sich zu:

$$H_3 = 34.328 \text{ m}$$

und ist auf

$$\Delta H_3 = + 0.520 \text{ m genau.}$$

Um einen bequemerem Vergleich der Resultate, welche nach den behandelten zwei Methoden,

dem Fünf- und Dreistrahlensproblem,

gewonnen wurden, vornehmen zu können, sind die gewonnenen Daten in den nachstehenden zwei Tabellen übersichtlich zusammengestellt worden.

Tabelle VII.

Größe			
Bezeichnung		berechnet nach dem Probleme der	
		fünf Strahlen	drei Strahlen
Radiusvektor	r	1041.29 m	1041.330 m
Polarwinkel	θ	170° 59' 25"	170° 59' 12"
Rechtwinklige Koordinaten	x	— 1059.180 m	— 1059.092 m
	y	— 284.083 m	— 284.039 m
Bildweite	f	242.44 mm	— 242.44 mm
Orientierungswinkel	γ	15° 41' 20"	15° 42' 51"
Abszisse des Hauptpunktes	ξ_0	68.108 mm	68.212 mm

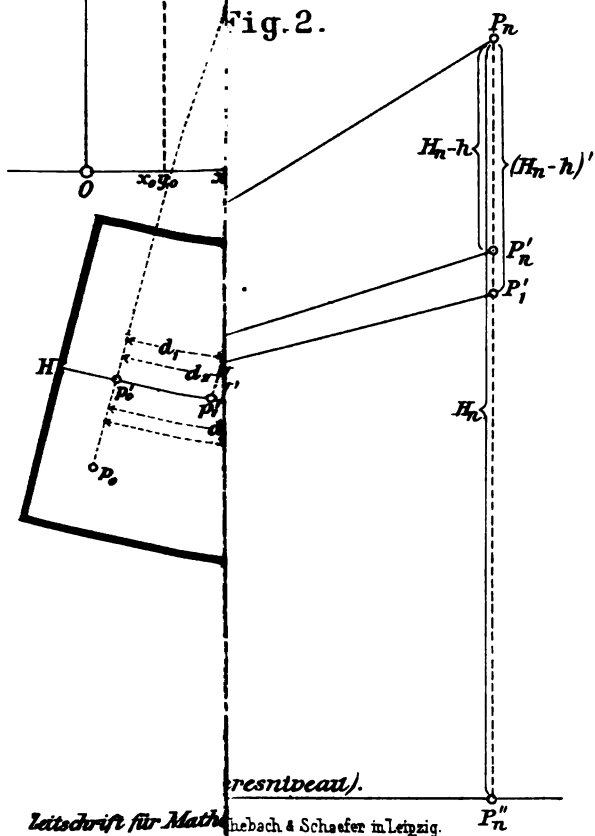
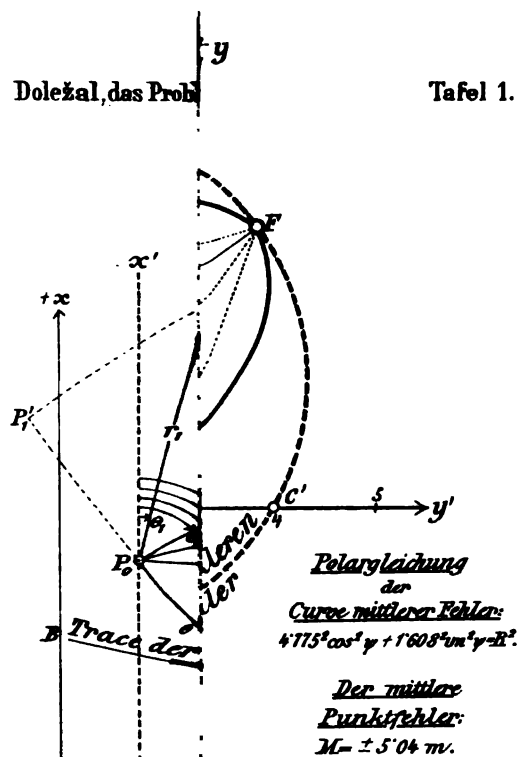


Tabelle VIII.
Genauigkeits-Daten.

Größe	Absoluter Fehler aus dem		Relativer Fehler aus dem			
	Fünfstrahlen-	Dreistrahlen-	Fünfstrahlen-		Dreistrahlen-	
	Probleme		Probleme			
r	$\pm 3.203 \text{ m}$	$\pm 2.580 \text{ m}$	$\frac{1}{325}$	% 0.31	$\frac{1}{404}$	% 0.25
θ	$\pm 4' 26''$	$\pm 14' 18''$				
x	$\pm 3.410 \text{ m}$	$\pm 2.10 \text{ m}$				
y	$\pm 1.082 \text{ m}$	$\pm 4.58 \text{ m}$				
f	$\pm 0.80 \text{ mm}$	$\pm 0.044 \text{ mm}$	$\frac{1}{306}$	0.33	$\frac{1}{5462}$	0.018
γ	$\pm 9' 6''$	$\pm 39.2''$				
ξ_0	$\pm 0.69 \text{ mm}$	$\pm 0.048 \text{ mm}$	$\frac{1}{99}$	1.01	$\frac{1}{1430}$	0.07
M	$\pm 3.50 \text{ m}$	$\pm 5.04 \text{ m}$				

Zum Schlusse erfüllt der Verfasser dieser Arbeit eine angenehme Pflicht, wenn er dem Assistenten seiner Lehrkanzel, Herrn Bergingenieur Florian Lederer, der ihn bei der Ausrechnung der behandelten Beispiele thatkräftig unterstützte, auch an dieser Stelle seinen Dank ausspricht.

Über Gleichungswagen.

Von RUDOLF SKUTSCH in Halensee.

In seinem bekannten Werk „Die Konstruktion der Wage“ definiert Herr Brauer die Wage mit ausdrücklicher Beschränkung als „ein zur Ausführung von Gewichtsvergleichungen bestimmtes mechanisches Instrument“. Aber zwei Überlegungen, die man in Herrn Brauers Einleitung selbst findet, fordern eine Erweiterung der Definition: erstens hat bereits der Sprachgebrauch gewisse andere Instrumente, wie Wasserwage und Setzwage, einbezogen, und zweitens kann man Wagen geeigneter Bauart mit Vorteil als Rechenmaschinen benützen.

Man wird daher — ebenfalls in Verfolg eines bereits von Herrn Brauer ausgesprochenen Gedankens — als Wage allgemein eine kinematische Kette bezeichnen dürfen, welche für den Angriff willkürlich zu wählender Kräfte vorgerichtet ist und benützt wird, um Beziehungen zwischen den Größen und Lagen dieser Kräfte aus der Gleichgewichtslage abzuleiten, welche die Kette unter ihrem Einfluß annimmt. Alsdann umfaßt die Definition die drei Fälle, daß es sich um Be-

stimmung der GröÙe oder der Richtung einer Kraft handelt oder endlich, daÙ sämtliche Kräfte nach Richtung und GröÙe bekannt sind und der Endzweck der Wägung die Aufsuchung des Wertes einer Koordinate¹⁾ ist, welche eine gewisse Gleichung erfüllt, deren Koeffizienten durch die bekannten Kräfte und Abmessungen der Kette bestimmt sind.

Für Wagen des letztgenannten Verwendungszweckes bietet sich von selbst die Bezeichnung Gleichungswagen dar; ihr vorzügliches Anwendungsgebiet bildet naturgemäß die Lösung der algebraischen Gleichungen oder vielmehr die Ermittlung ihrer reellen Wurzeln. Den sonstigen für diesen Zweck vorgeschlagenen Geräten (vgl. z. B. Wehage, Zeitschrift des Vereins deutscher Ingenieure 1877) sind die im Folgenden betrachteten Wagenanordnungen wenigstens an Einfachheit des Aufbaues zweifellos überlegen.

Diesen Anordnungen liegen im allgemeinen Ketten von zweifacher Beweglichkeit zu Grunde. Während die eine der beiden Koordinaten, von denen hiernach die Lage der Kette abhängt, durch ein Stellwerk stetig verändert wird und als Stellwerkskoordinate ξ bezeichnet werden soll, nimmt die andere, wenn die Lage und GröÙe der auf das System wirkenden Kräfte durch die Parameter $a_0, a_1, a_2 \dots a_n$ bestimmt ist und stabile Gleichgewichtslagen innerhalb der Beweglichkeitsgrenzen der Kette vorausgesetzt werden, Werte η an, welche durch eine Gleichgewichtsbedingung

$$(1) \quad \Phi(\xi, \eta, a_0, a_1, a_2 \dots a_n) = 0$$

mit den Werten ξ zusammenhängen.

Die Systeme sind nun aber so gewählt, daÙ bei Erfüllung einer bestimmten von den Parametern a_v unabhängigen Gleichung

$$(2) \quad \varphi(\xi, \eta) = 0$$

die erste Gleichung die Form annimmt

$$(3) \quad \sum_{v=0}^{v=n} A_v x^v = 0,$$

wo die A_v Funktionen nur der a_v sind, x dagegen nur eine Funktion von ξ oder η ist. Wenn nun der Apparat so eingerichtet ist, daÙ die Parameter a_v stetig verändert und die zu einem beliebigen Wertsystem der A_v gehörigen Werte der a_v berechnet werden können, so ist leicht zu sehen, daÙ der Apparat zur Lösung von Gleichungen höheren

1) Unter Koordinate ist irgend eine GröÙe verstanden, deren Werten die Lagen der Kette stetig zugeordnet sind.

Grades ganz ähnlich angewendet werden kann, wie man eine sogenannte Schnellwage handhabt. Ist nämlich eine Gleichung $\sum_{v=0}^{v=n} A_v x^v = 0$ zu

lösen, so berechnet man zunächst aus den A_v die a_v , belastet darauf die Kette mit dem durch die a_v bestimmten Kräftesystem und verändert ξ bis die Gleichung $\varphi(\xi, \eta) = 0$ erfüllt ist. Nunmehr kann der gesuchte Wert von x aus ξ oder η berechnet, am einfachsten aber unmittelbar an einer Skala abgelesen werden. Die durch Gleichung (2) charakterisierten Lagen bezeichnen wir als entscheidende Lagen.¹⁾ Freilich würde es stets einer besonderen Untersuchung bedürfen, ob nach (1) für jeden Wert der Koordinate ξ und jedes Wertsystem der a_v wirklich nur eine einzige Gleichgewichtslage existiert. Praktisch ließe sich aber die hieraus resultierende Unsicherheit, ob die Erfüllung der Gleichung (3) sich auch wirklich durch Eintritt der entscheidenden Lage anzeigt, etwa dadurch beseitigen, daß man das Spiel der Wage durch Anschläge möglichst auf die unmittelbare Umgebung der durch Gleichung (2) charakterisierten Lagen einschränkt. In ähnlicher Hinsicht bietet die in Figur 10 dargestellte Gleichungswage Interesse. Sie besitzt für jeden Wert von ξ zwei entscheidende Lagen, die sich als Spiegelbilder entsprechen und reziproke Wurzelwerte x' und x'' bedingen. Hat also zufällig die zu lösende Gleichung zwei einander reziproke Wurzeln, so ist klar, daß der Apparat nur eine der beiden Wurzeln anzeigen kann, wenn man nicht unter entsprechender Veränderung der erwähnten Spielbegrenzung die Koordinate ξ das betreffende Gebiet wiederholt durchlaufen lassen will.

Als besondere Form der Gleichung (2) ist auch diejenige $\xi = \text{const.}$ denkbar. Wenn diese Eintragung zum Ziele führt, so ist das Stellwerk überhaupt überflüssig, die zweifache Beweglichkeit fällt fort und die Wage wird zu einer Neigungswage. Ein Beispiel hierfür bieten die Figuren 3 und 4.

Wir gehen nunmehr zur Betrachtung der einzelnen Gleichungswagen über.

Die hydrostatische Gleichungswage des Herrn Meslin²⁾ besteht aus einem um eine horizontale Achse drehbaren Wagebalken, an welchem Rotationskörper verschiedener Gestalt verschiebbar aufgehängt sind und zwar derart, daß bei Horizontalstellung des Wagebalkens die Aufhängepunkte in einer durch die Achse gehenden, die tiefsten Punkte

1) Diese Betrachtungsweise läßt sich übrigens auch auf die gewöhnlichen Wagen zur Ausführung von Gewichtvergleichungen anwenden.

2) Journal de physique 1900.

der Körper aber sämtlich in einer zweiten Horizontalebene liegen, welche von der ersteren den Abstand x' habe. Die einzelnen Körper sind von solcher Gestalt, daß bei dieser Stellung ein in der Höhe x über der letzteren Ebene geführter Horizontalschnitt die Volumina mx , mx^2 , mx^3 u. s. w. abschneidet. Hierbei ist in den Figuren 1 bis 4 die Längeneinheit gleich 0,9 cm und die Konstante $m = \frac{\pi}{16}$ gewählt.

Die Aufhängungspunkte dieser Körper mögen — nach rechts als positiv gemessen — die Abstände a_1 , a_2 , a_3 u. s. w. von der Achse haben; außerdem werde noch ein beliebig geformter Körper vom Volumen m im Abstand a_0 vermittelt eines dünnen Fadens von solcher Länge aufgehängt, daß er sich bei horizontalem Stand des Wagebalkens noch ein gewisses Stück unterhalb der tiefsten Punkte der übrigen Körper befindet. Der Apparat wird nun zunächst ausbalanciert und alsdann allmählich in eine Flüssigkeit getaucht, deren spezifisches Gewicht kleiner ist als dasjenige der Körper.

Stellwerkskoordinate ist hier die Höhenlage ξ der Achse und zwar wollen wir die ξ abwärts von einem Punkte aus zählen, welcher in einer Höhe x' über der Oberfläche der Flüssigkeit liegt; als zweite Koordinate η führen wir den Sinus des Winkels ein, welchen der Wagebalken mit der Horizontalebene einschließt und bezeichnen ihn als positiv, wenn der rechte Arm nach abwärts zeigt. Die Eintauchtiefen der Rotationskörper sind alsdann bezw.

$$\xi + a_1\eta, \quad \xi + a_2\eta, \quad \dots \quad \xi + a_n\eta,$$

ferner die Flüssigkeitsverdrängung des Körpers vom Volumen m und der Rotationskörper

$$m, \quad m(\xi + a_1\eta), \quad m(\xi + a_2\eta)^2, \quad \dots \quad m(\xi + a_n\eta)^n.$$

Die Momente der Auftriebe in Bezug auf die Achse der Wage sind also bzw. proportional den Größen

$$a_0, \quad a_1(\xi + a_1\eta), \quad a_2(\xi + a_2\eta)^2, \quad \dots \quad a_n(\xi + a_n\eta)^n$$

und die Gleichgewichtsbedingung lautet

$$(4) \quad \sum_{v=0}^{v=n} a_v (\xi + a_v \eta)^v = 0.$$

Jede lineare Gleichung zwischen ξ und η führt diese Gleichgewichtsbedingung bei Elimination der einen in eine algebraische Gleichung n ten Grades für die andere der beiden Größen ξ und η über, welche sich durch Verfügung über die a_v mit einer vorgegebenen Gleichung n ten Grades identifizieren läßt. Wollte man aber die entscheidenden

Lagen nach einer willkürlich angenommenen allgemeinen linearen Gleichung zwischen ξ und η wählen, so hätte man für die Auflösung der gegebenen Gleichung nichts gewonnen, weil man, wie leicht zu verfolgen, die a_v selbst aus algebraischen Gleichungen zu bestimmen hätte, welche sogar den $n + 1$ ten Grad erreichen.

Auch die spezielle Form der linearen Gleichung

$$\eta = \frac{\xi}{c},$$

wobei die entscheidenden Lagen dadurch charakterisiert würden, daß ein gewisser Punkt des Wagebalkens sich in der unveränderlichen Höhe x' über dem Flüssigkeitsniveau befände, würde wenig Nutzen versprechen. Er läßt sich allerdings zeigen, daß in diesem Falle zur Ermittlung der a_v dreigliedrige Gleichungen von der Form

$$A_n x^n + A_1 x - A_0 = 0$$

benützt werden können, welche ihrerseits auf die in Rede stehende Art und Weise durch Wägung lösbar sind.

Viel mehr Interesse bieten die beiden anderen Spezialisierungen der linearen Gleichung $\eta = p$ oder $\xi = q$. Im ersten Fall ist entscheidende Lage eine bestimmte feste Richtung des Wagebalkens, im zweiten erübrigt sich das Stellwerk und die Wage wird zu einer sogenannten Neigungswage. Diese Fälle möchte ich kurz betrachten, obgleich sich zeigen wird, daß praktisch wohl nur die schon von Herrn Meslin angegebene Handhabung des Apparates in Frage kommen kann.

Mit $\eta = p$ geht die Gleichung (4) über in

$$(5) \quad \sum_{v=0}^{v=n} a_v (\xi + a_v p)^v = 0,$$

und, um diese Gleichung mit einer vorgegebenen von der Form (3) zu identifizieren, hat man die a_v aus folgendem Gleichungssystem zu bestimmen

$$(6) \quad \begin{aligned} a_n &= A_n \\ a_{n-1} + n p a_n^2 &= A_{n-1} \\ a_{n-2} + \binom{n-1}{1} p a_{n-1}^2 + \binom{n}{2} p^2 a_n^3 &= A_{n-2} \\ &\text{u. s. w.} \end{aligned}$$

Man erhält dann die Wurzeln der Gleichung als Werte der Koordinate ξ .

Sei etwa die Gleichung

$$(7) \quad 4x^3 - 6x - 3 = 0$$

Um bei Lösung numerischer Gleichungen reelle Werte für die a_v zu erhalten, ist außer geeigneter Wahl der GröÙe q eine Transformation derselben vorzunehmen. Zur Lösung von (7) können wir etwa setzen $q = 1,3$ und $x = 1,5 + y$ oder

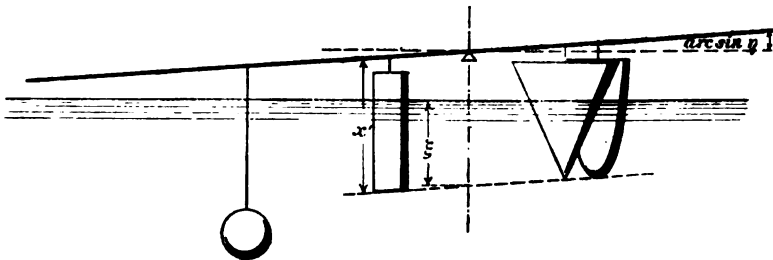
$$4y^3 + 18y^2 + 21y + 1,5 = 0.$$

Es ergibt sich dann als eines der möglichen Wertsysteme

$$a_3 = +1,414; \quad a_2 = +1,910; \quad a_1 = -1,173; \quad a_0 = -3,31.$$

Die Lösung ist in Figur 3 dargestellt, sie ergibt sich in der Form $y = \eta = -0,076$; also $x = 1,5 + y = 1,424$.

Fig. 3.



Wird insbesondere $q = 0$ gewählt, so geht das obige Gleichungssystem (9) in die $n + 1$ Gleichungen

$$a_v^{v+1} = A_v$$

über. Transformieren wir etwa Gleichung (7) durch die Substitution $x = 1,2 + y$ in

$$4y^3 + 14,4y^2 + 11,28y - 3,288 = 0$$

so wird (bei willkürlicher Verfügung über das Vorzeichen der zweiten und vierten Wurzel), wie in Figur 4 dargestellt:

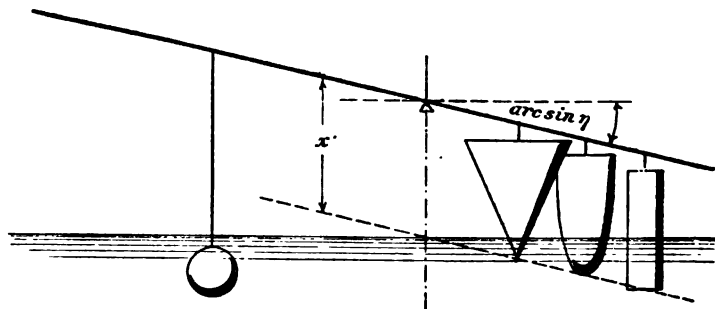
$$a_3 = +1,414; \quad a_2 = +2,433; \quad a_1 = +3,358; \quad a_0 = -3,288.$$

Im letzteren Fall ist zwar leicht einzusehen, daß es stets durch lineare Transformation der gegebenen Gleichung gelingt, alle a_v reell und alle Wurzeln der Gleichung zu echten Brüchen zu machen. Eine weitere Einschränkung für die Anwendung der beschriebenen Verfahren, welche wiederum nur das von Herrn Meslin angegebene nicht trifft, besteht aber darin, daß keiner der Werte $\xi + a_v \eta$ negativ ausfallen darf. Denn wenigstens für die im Anschluß an Herrn Meslin in den Figuren 1 bis 4 dargestellten Körper ist der Auftrieb eben nur so lange der v ten Potenz dieser GröÙe proportional, als dieselbe positiv bleibt,

und eine Ergänzung der Körper zur Vermeidung dieses Mangels ist nur für ungerade Werte von ν ohne große Komplikation denkbar.

Die Rotationskörper des Herrn Meslin sind der Reihe nach ein cylindrischer Stab, ein Paraboloid, ein Kegel, ein Körper mit semi-kubischer und ein solcher mit apollonischer Parabel als Generatrix u. s. f. Herr Meslin macht darauf aufmerksam, daß zur Lösung einer reduzierten kubischen Gleichung nur Kegel und Cylinder erforderlich sind. Wenn er hierbei den Vorteil in der Vermeidung des schwieriger herzustellenden Paraboloides sieht, so mag bemerkt werden, daß das letztere auch durch einen ebenflächigen Keil mit horizontaler unten liegender Schneide ersetzt werden kann. Da man natürlich auch den Cylinder durch irgend welches Prisma, den Kegel durch irgend welche Pyramide ersetzen kann, so sind zur Lösung der allgemeinen Gleichung dritten Grades nur solche Körper erforderlich, welche von ebenen Figuren begrenzt werden.

Fig. 4.



Die folgenden Apparate stellen sich ausnahmslos als kinematische Ketten aus festen Körpern dar. Die Kette von einfacher Beweglichkeit welche festen Werten der Stellwerkskoordinate ξ entspricht, ist bei allen aus Wagebalken zusammengesetzt, welche durch Kuppelstäbe oder ähnliche Körper verbunden sind. Man kann sie in drei Gruppen teilen, je nachdem durch das Stellwerk entweder nur die Angriffspunkte der Kuppelstäbe oder nur die Unterstützungspunkte an den Wagebalken verschoben werden oder drittens sowohl Angriff der Kuppelstäbe als Unterstützung in festen Punkten der Wagebalken erfolgt. Die Gleichgewichtsbedingung für die entscheidenden Lagen ist bei allen so leicht anzusetzen, die allgemeine Form dagegen so kompliziert, daß wir von nun an immer gleich die erstere formulieren wollen.

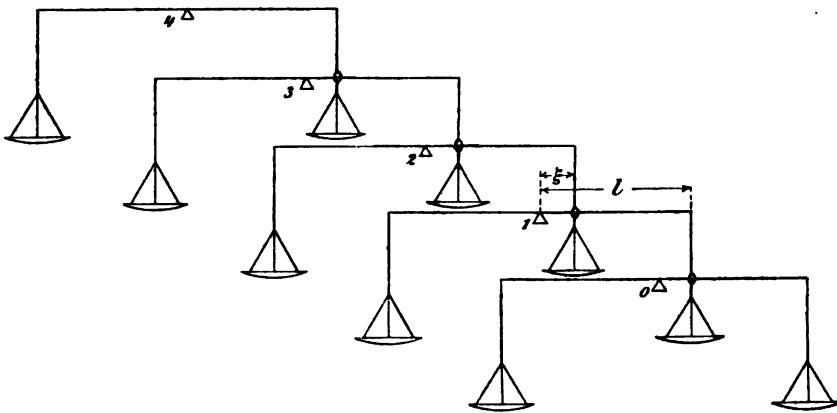
Nach der vorstehenden Einteilung würden die prinzipiell fast übereinstimmenden Gleichungswagen der Herren Massau¹⁾ und Grant²⁾

1) Note sur les intégraphes, Gand, 1887.

2) American Machinist 1896.

der ersten Gattung angehören. Was zunächst den auf die Ausgestaltung des Apparates etwas näher eingehenden Vorschlag von Herrn Grant anbetrifft, so benützt derselbe, wie aus Figur 5 zu ersehen, zur Lösung von Gleichungen n ten Grades ein System von $n + 1$ gleichgroßen gleicharmigen Balkenwagen, von denen jede mit einem Punkt ihres rechten Armes das rechte Balkenende der folgenden Wage unterstützt. Der Apparat ist nun so eingerichtet, daß an sämtlichen Wagebalken die Entfernung des unterstützenden Punktes vom Drehpunkt stets übereinstimmt, im übrigen aber dieser gemeinschaftliche Wert durch ein Stellwerk stetig verändert werden kann. Nennen wir ihn ξ und die

Fig. 5.



Armlänge l , so gehören zu einer Elementardrehung δ des ersten Balkens offenbar Elementardrehungen $\frac{\xi}{l} \delta$, $\left(\frac{\xi}{l}\right)^2 \delta$, \dots , $\left(\frac{\xi}{l}\right)^n \delta$ der übrigen Balken. Sind dieselben also durch Momente $M_0, M_1, M_2 \dots M_n$ belastet, so lautet die Gleichgewichtsbedingung für das System nach dem Prinzip der virtuellen Verrückungen:

$$(10) \quad M_0 + M_1 \frac{\xi}{l} + M_2 \left(\frac{\xi}{l}\right)^2 + \dots + M_n \left(\frac{\xi}{l}\right)^n = 0.$$

Um darnach die Gleichung (3)

$$\sum_{v=0}^n A_v x^v = 0$$

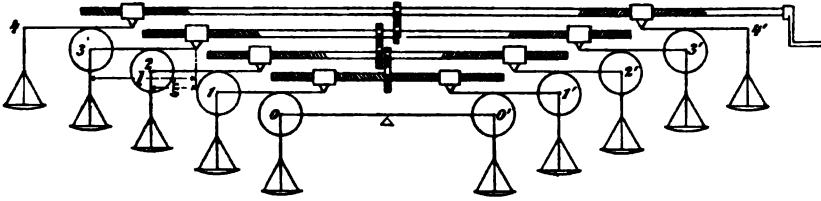
zu lösen, bringt man Momente M_v von der Größe der Koeffizienten A_v auf die einzelnen Wagebalken und verändert den Wert von ξ stetig vermittelt des Stellwerks. Bei Eintritt der entscheidenden Lage, d. h. bei horizontalem Stand der Balken ist $x = \frac{\xi}{l}$ eine Wurzel der Gleichung

chung. Wurzelwerte $x > 1$ erhält man in der Form $x = \frac{l}{\xi}$, wenn man Momente M_r von der Größe der Koeffizienten A_{n-r} aufbringt, wie man sich durch Multiplikation der Gleichung (10) mit $\left(\frac{l}{\xi}\right)^n$ überzeugt. Macht man $M_r = (-1)^r A_r$, so ergeben sich echte Brüche unter den negativen Wurzeln der Gleichung in der Form $x = -\frac{\xi}{l}$; mit $M_r = (-1)^r A_{n-r}$, die übrigen negativen Wurzeln in der Form $x = -\frac{l}{\xi}$.

Wie man erreichen kann, daß die Länge ξ für alle Wagebalken die nämliche bleibt, auf diese Frage geht Herr Massau überhaupt nicht ein. Er verwendet Robervalsche Wagen und stellt dieselben unveränderlich so nebeneinander auf, daß ihre Drehachsen in eine Gerade fallen. Gekuppelt wird ein veränderlicher Punkt des in einen horizontalen Arm auslaufenden Plateaus jeder einzelnen Wage mit einem veränderlichen Punkt des Balkens der vorhergehenden. Da bei der Robervalschen Wage alle Punkte eines Plateaus gleiche Wege beschreiben, so ist nur die Verlegung des Balkenpunktes maßgebend und die soeben entwickelte Gleichung gilt auch für Herrn Massaus Instrument. Die Anbringung eines Stellwerkes zur gleichzeitigen Veränderung der Arme ξ würde aber bei dieser Anordnung sehr schwierig sein. Bei Herrn Grants Gleichungswage gestaltet sich dagegen gerade das Stellwerk sehr einfach. Hier werden die einzelnen Wagenschneiden durch zwangsläufig verbundene Schraubenspindeln mit Geschwindigkeiten bewegt, welche sich wie die Glieder einer arithmetischen Reihe verhalten. Nur ist in Herrn Grants Figur die Stützung des einen Balkens auf dem andern durch oben gelenkig angeschlossene, unten mit Ösen versehene Stäbe bewirkt und damit natürlich eine stetige Verstellung doch wieder ausgeschlossen, weil diese Stäbe im belasteten Zustand durch die gleitende Reibung am unteren Wagebalken mitgenommen werden und sich schräg stellen würden. Diese Schwierigkeit ist auch nicht ohne weiteres zu beseitigen; denn wollte man diese Kuppelstäbe etwa oben steif anschließen, so würde zwar stetige Verstellung ermöglicht sein, dafür aber die Reibung an den unteren Stützenenden beim Einspielen der Wage sehr störend wirken, allerdings um so weniger, je näher die sämtlichen reibenden Punkte und Balkendrehpunkte in eine Horizontalebene fallen. Die letztere geometrische Bedingung scheint Herr Massau verwirklichen gewollt zu haben, wobei dann für unendlich kleine Schwingungen um die entscheidende Lage die Relativbewegung der reibenden Punkte unendlich klein von höherer Ordnung würde. Jedenfalls sind beide Gleichungswagen als recht unvollkommene Beispiele der ersten Gattung anzusehen.

Eine bessere Lösung der Aufgabe ist in Figur 6 dargestellt. Der ganze Apparat ist hier in Zwillingsform ausgeführt, sodaß die eine Hälfte nur die positiven, die andere nur die negativen Momente aufnimmt. Hierdurch ist der wichtige Zweck erreicht, daß die von einer Wage auf die benachbarte übertragene Kraft stets dieselbe Richtung behält. Infolgedessen konnten die Kuppelstäbe durch Rollen ersetzt werden, welche weder für eine stetige Verstellung des Apparates durch das Stellwerk, noch, wenn leicht genug beweglich, für ein empfindliches Spiel der Wage ein Hindernis bieten. Das Stellwerk kann wie

Fig. 6.



bei Herrn Grants Apparat in einfachster Weise unter Benützung von Schraubenspindeln hergestellt werden.

Mit den aus der Figur zu entnehmenden Bezeichnungen entsprechen einer sehr kleinen Senkung δ des linken Balkenendes der untersten Wage gleichzeitige Senkungen $\frac{l}{\xi} \delta$, $\left(\frac{l}{\xi}\right)^2 \delta$, \dots , $\left(\frac{l}{\xi}\right)^n \delta$ der übrigen Balkenenden der linken Apparahälfte, dagegen gleichzeitige Senkungen $-\delta$, $-\frac{l}{\xi} \delta$, $-\left(\frac{l}{\xi}\right)^2 \delta$, \dots , $-\left(\frac{l}{\xi}\right)^n \delta$ auf der rechten Seite. Somit ist die Gleichgewichtsbedingung für das in der Figur angeschriebene Lastensystem

$$(11) \quad \sum_{v=0}^{v=n} P_v \left(\frac{l}{\xi}\right)^v - \sum_{v=0}^{v=n} P'_v \left(\frac{l}{\xi}\right)^v = \sum_{v=0}^{v=n} (P_v - P'_v) \left(\frac{l}{\xi}\right)^v = 0$$

Um also eine Gleichung von der Form (3)

$$\sum_{v=0}^{v=n} A_v x^v = 0$$

zu lösen, mache man zunächst $(P_v - P'_v) = A_v$, um die positiven Wurzeln > 1 in der Form $x = \frac{l}{\xi}$ zu erhalten, darauf $(P_v - P'_v) = A_{n-v}$, um die positiven Wurzeln < 1 in der Form $x = \frac{\xi}{l}$ zu erhalten. $(P_v - P'_v) = (-1)^v A_v$ ergibt die negativen Wurzeln > 1 und endlich $(P_v - P'_v) = (-1)^v A_{n-v}$, die negativen Wurzeln < 1 . Selbstverständlich kommt

man mit n Kräften aus: ergibt sich $P_r - P'_r$ positiv, so nehme man $P'_r = 0$; ist $P_r - P'_r$ negativ, so nehme man $P_r = 0$. Es wird dann von den entsprechenden Wageschalen beider Hälften des Apparates immer nur eine belastet. Dafs die unbelastete Wage im Gleichgewicht ist, kann man leicht aus (11) ableiten, wenn man es nicht unmittelbar aus Symmetriegründen folgern will. Die Ausführung des vorbeschriebenen Apparates kann konstruktiv kaum auf irgend welche Schwierigkeiten stofsen, an Empfindlichkeit dürfte er Herrn Meslins Wage wohl übertreffen.

Die Grundform der zweiten Gattung ist womöglich noch einfacher. n gewichtslose Stäbe von der Länge l (die Wagebalken) sind in ihren Endpunkten gelenkig verbunden und zu einem geraden horizontalen

Fig. 7.



Stabzug ausgestreckt (Fig. 7). Derselbe wird durch n Schnitten unterstützt, welche in gleichen Abständen l auf einem gemeinschaftlichen Stativ befestigt sind. Diese Schnitten teilen sämtliche Stablängen in dem nämlichen Verhältnis

$\xi:l-\xi$, welchem durch Relativverschiebung des Stabzuges gegen das Stativ jeder positive Wert gegeben werden kann. Eine Abwärtsbewegung des rechten Stabzugendes um eine sehr kleine Gröfse δ ist den Bedingungen des Systems zufolge mit abwechselnden Auf- und Abwärtsbewegungen der übrigen Stabenden verbunden, welche, wie leicht zu sehen, durch die Gröfsen $-\frac{\xi}{l-\xi}\delta$, $+\left(\frac{\xi}{l-\xi}\right)^2\delta$, $-\left(\frac{\xi}{l-\xi}\right)^3\delta$ u. s. w. gemessen werden. Für die Lastenreihe in Figur 7 und horizontale Lage des Stabzuges liefert also das Prinzip der virtuellen Verrückungen die Gleichgewichtsbedingung

$$(12) \quad \sum_{r=0}^{r=n} (-1)^r P_r \left(\frac{\xi}{l-\xi}\right)^r = 0.$$

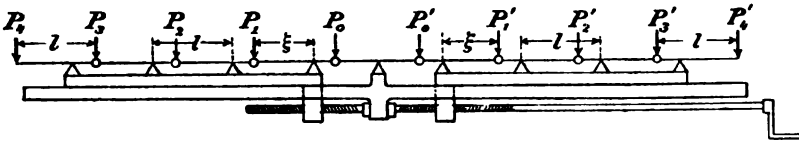
Wendet man nur abwärts gerichtete Kräfte an, so läfst sich (12) nur mit solchen Gleichungen (3) identifizieren, deren Glieder keine Zeichenfolge oder keinen Zeichenwechsel haben. Im ersteren Fall erhält man die Wurzeln in der Form $x = \frac{\xi}{l-\xi}$, im zweiten in der Form $(-x) = \frac{\xi}{l-\xi}$. Diese Beschränkung auf bestimmte Arten von Gleichungen und der Einfluß des Eigengewichts der Wagebalken kommen gleichzeitig in Fortfall, wenn man den Apparat wieder in Zwillinganordnung ausführt. Man verbindet hierbei zwei entsprechende

Enden der beiden Stabzüge durch einen in der Mitte unterstützten $(2n + 1)$ ten Stab und ordnet für beide Schneidensysteme einen gemeinschaftlichen symmetrischen Antrieb etwa durch rechts- oder linksgängiges Gewinde auf derselben Spindel an (Figur 8). Man hat dann auf der einen Seite die Senkungen $+\delta, -\left(\frac{\xi}{l-\xi}\right)\delta, +\left(\frac{\xi}{l-\xi}\right)^2\delta, \dots (-1)^n \left(\frac{\xi}{l-\xi}\right)^n \delta$, auf der andern die Senkungen $-\delta, +\left(\frac{\xi}{l-\xi}\right)\delta, -\left(\frac{\xi}{l-\xi}\right)^2\delta, \dots (-1)^{n+1} \left(\frac{\xi}{l-\xi}\right)^n \delta$, und die Gleichgewichtsbedingung für die Lastenreihe in Figur 8 lautet:

$$(13) \quad \sum_{v=0}^{v=n} (-1)^v (P_v - P'_v) \left(\frac{\xi}{l-\xi}\right)^v = 0,$$

Diese Gleichung zeigt zunächst, daß bei symmetrischer Ausführung der Apparat im Gleichgewicht ist, wenn nur sein Eigengewicht wirkt, daß

Fig. 8.



also das letztere die Giltigkeit der Gleichung (13) für die äußeren Lasten nicht beeinträchtigt.

Um die Gleichung mit der allgemeinen Form (3)

$$\sum_{v=0}^{v=n} A_v x^v = 0$$

zur Übereinstimmung zu bringen, mache man $(P_v - P'_v) = A_v$ um die negativen und $(P_v - P'_v) = (-1)^v A_v$ um die positiven Wurzeln der Gleichung zu erhalten. Die ersteren ergeben sich in der Form $x = -\frac{\xi}{l-\xi}$, die letzteren in der Form $x = \frac{\xi}{l-\xi}$. Wie bei der oben beschriebenen Zwillinganordnung der ersten Gattung kommt man auch hier mit n positiven Kräften aus, indem man für positive Werte von $P_v - P'_v$ den Subtrahenden, für negative den Diminuenden gleich Null setzt.

In der vorbeschriebenen Form ist die Gleichungswage noch nicht brauchbar, da die zugrundeliegende Kette nur unendlich kleine Beweglichkeit besitzt. Um dem abzuhelpen, könnte man die Stäbe anstatt auf Schneiden auf drehbaren Rollen auflagern, welche durch das Stell-

wirken, an deren Umfang sie angreifen.¹⁾ Die Endpunkte benachbarter Wagebalken sind durch Kuppelstäbe s verbunden; die Buchstaben r , l und s werden im folgenden zugleich als Maß für die Längen der betreffenden Stäbe benützt. Werden nun die Wagebalken vermittelst am Rollenumfang angreifender Gewichte durch die Momente M_0 , M_1 , M_2 , M_3 , M_4 belastet, so hat das System für jeden Wert der Stellwerkskoordinate ξ eine bestimmte Gleichgewichtslage. Bezeichnen wir die Spannkkräfte in den vier Kuppelstäben mit S_1 , S_2 , S_3 und S_4 , die Winkel zwischen Wagebalken und Kuppelstäben in der aus der Figur ersichtlichen Weise, so ergibt sich successive, wenn Zugspannungen und linksdrehende Momente als positiv eingeführt werden,

$$\begin{aligned} S_1 \sin \gamma_1 &= \frac{M_0}{l} \\ S_1 \sin \delta_1 + S_2 \sin \gamma_2 &= \frac{M_1}{l} \\ S_2 \sin \delta_2 + S_3 \sin \gamma_3 &= \frac{M_2}{l} \\ S_3 \sin \delta_3 + S_4 \sin \gamma_4 &= \frac{M_3}{l} \\ S_4 \sin \delta_4 &= \frac{M_4}{l}. \end{aligned} \quad (14)$$

Multipliziert man die zweite dieser Gleichungen mit $-\frac{\sin \gamma_1}{\sin \delta_1}$, die dritte mit $+\frac{\sin \gamma_1}{\sin \delta_1} \cdot \frac{\sin \gamma_2}{\sin \delta_2}$, die vierte mit $-\frac{\sin \gamma_1}{\sin \delta_1} \cdot \frac{\sin \gamma_2}{\sin \delta_2} \cdot \frac{\sin \gamma_3}{\sin \delta_3}$ und die fünfte mit $\frac{\sin \gamma_1}{\sin \delta_1} \cdot \frac{\sin \gamma_2}{\sin \delta_2} \cdot \frac{\sin \gamma_3}{\sin \delta_3} \cdot \frac{\sin \gamma_4}{\sin \delta_4}$, so fallen bei Addition aller Gleichungen die Stabspannungen S heraus und man erhält bei Weglassung des gemeinschaftlichen Faktors $\frac{1}{l}$:

$$\begin{aligned} (15) \quad M_0 - M_1 \frac{\sin \gamma_1}{\sin \delta_1} + M_2 \frac{\sin \gamma_1}{\sin \delta_1} \cdot \frac{\sin \gamma_2}{\sin \delta_2} - M_3 \frac{\sin \gamma_1}{\sin \delta_1} \cdot \frac{\sin \gamma_2}{\sin \delta_2} \cdot \frac{\sin \gamma_3}{\sin \delta_3} \\ + M_4 \frac{\sin \gamma_1}{\sin \delta_1} \cdot \frac{\sin \gamma_2}{\sin \delta_2} \cdot \frac{\sin \gamma_3}{\sin \delta_3} \cdot \frac{\sin \gamma_4}{\sin \delta_4} = 0. \end{aligned}$$

Es ist aber leicht einzusehen, daß — innerhalb gewisser Grenzen — für jeden Wert von ξ eine Lage des Systems existiert, bei welcher sämtliche Fünfecke $rlslr$ kongruent sind. Für diese Lagen wird also $\gamma_1 = \gamma_2 = \gamma_3 = \gamma_4$ und $\delta_1 = \delta_2 = \delta_3 = \delta_4$ und, wenn wir infolgedessen die Indices dieser Winkel als überflüssig fortlassen, so nimmt Gleichung (15) die einfachere Form an

$$(16) \quad M_0 - M_1 \frac{\sin \gamma}{\sin \delta} + M_2 \left(\frac{\sin \gamma}{\sin \delta} \right)^2 - M_3 \left(\frac{\sin \gamma}{\sin \delta} \right)^3 + M_4 \left(\frac{\sin \gamma}{\sin \delta} \right)^4 = 0$$

1) Diese Rollen haben in den Figuren 9 und 10 lediglich der Übersichtlichkeit wegen sehr kleine Durchmesser erhalten.

oder, wenn wir die willkürliche Beschränkung auf eine bestimmte Anzahl von Wagebalken aufgeben:

$$(17) \quad \sum_{r=0}^{r=n} (-1)^r M_r \left(\frac{\sin \gamma}{\sin \delta} \right)^r = 0.$$

Um also mit diesem Apparat eine Gleichung (3)

$$\sum_{r=0}^{r=n} A_r x^r = 0$$

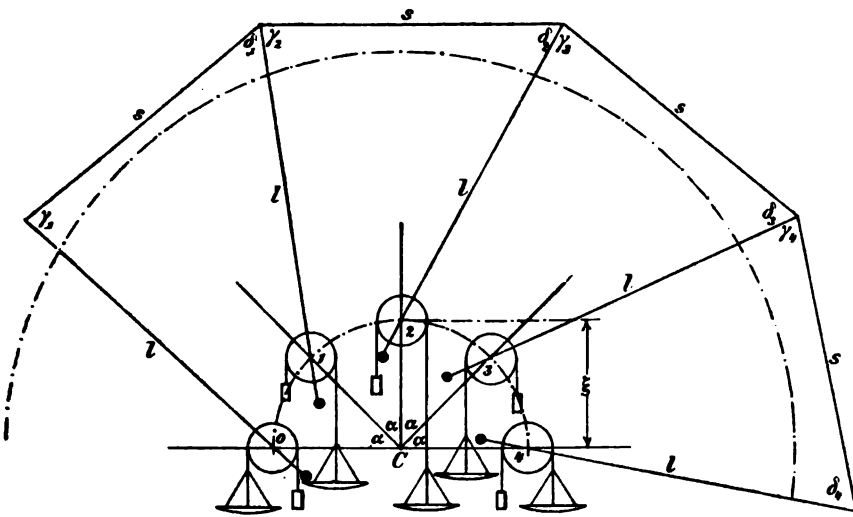
zu lösen, hätte man die Momente $M_r = (-1)^r A_r$ zu machen und die Stellwerkskoordinate ξ zu verändern, bis die Fünfecke $r l s l r$ kongruent sind; in dieser entscheidenden Lage liefert der Quotient $\frac{\sin \gamma}{\sin \delta}$ eine Wurzel der Gleichung. Die Kongruenz sämtlicher Fünfecke folgt zwar schon aus der Gleichheit z. B. zweier aufeinander folgenden Winkel γ oder δ ; aber die stetige Veränderung von ξ wird illusorisch gemacht, wenn zwei gleichzeitige Beobachtungen erforderlich sind. Die Feststellung der entscheidenden Lage wird also besser etwa folgendermaßen geschehen. Die Gesamtheit der entscheidenden Lagen bestimmt nämlich für jeden Punkt des Stabes s in bezug auf einen benachbarten Stab r einen geometrischen Ort, der auf einer mit r verbundenen Ebene vorgezeichnet werden kann. Zu beobachten ist alsdann nur, wann der betreffende Punkt die vorgezeichnete Kurve passiert. In Figur 9 ist im besondern $s = 2l$ gemacht. Als dann liegen in allen entscheidenden Lagen die Mittelpunkte der Stäbe s auf dem Kreise 01234. Denn bezeichnet man die Scheitel der Winkel δ_1 , γ_2 und δ_2 mit D_1 , G_2 und D_2 , so ist wegen Kongruenz der Fünfecke $CD_1 = CD_2$, und es sind in den Dreiecken $CD_1 G_2$ und $CD_2 G_2$ die Seiten paarweise gleich. Diese Dreiecke sind also kongruent, die die Seiten $D_1 G_2$ und $D_2 G_2$ halbierenden Transversalen sind gleich und der Mittelpunkt von s hat den Abstand r von C .

Mit dieser Gleichungswage kann man nur Wurzeln ermitteln, die sich nicht allzusehr von dem Wert 1 entfernen. Denn offenbar würde bei sehr spitzen oder sehr stumpfen Winkeln γ und δ die Reibung in den Gelenken die Genauigkeit arg beeinträchtigen. Läßt man noch Winkel von 45° und 135° zu, so müssen die Wurzeln jedenfalls zwischen den Grenzen $\sqrt{2}$ und $\frac{1}{2}\sqrt{2}$ liegen und auch dieses Gebiet kann nur dann völlig ausgenützt werden, wenn man die Stablängen so wählt, daß in den entscheidenden Lagen für $\gamma = 45^\circ$ $\delta = 90^\circ$ und für $\gamma = 90^\circ$ $\delta = 135^\circ$ wird. Nachdem aus anderen Gründen $s = 2l$ angenommen war, ließe sich die letztere Bedingung nur noch angenähert erfüllen

und zwar durch $r = 3,75l$. Jedenfalls würde also der Anwendung einer derartigen Gleichungswage die entsprechende Transformation der Gleichung vorhergehen müssen.

Eine andere Gleichungswage der dritten Gattung ist in Figur 10 abgebildet. Als Träger der Wagenschneiden dient wieder ein fächerförmiges Gestell von Radialstäben; aber diesmal sind die Winkel α zwischen denselben unveränderlich und durch das Stellwerk wird der

Fig. 10.



Halbmesser ξ des Kreises verändert, auf dessen Umfang sich die Schneiden befinden. Die Wagebalken l sind jetzt nur einarmig, können aber wie vorhin vermittelt der an ihnen befestigten Schnurrollen durch positive oder negative Momente M_0 bis M_4 belastet werden. Die Gleichgewichtsbedingungen für die an den Enden der Wagebalken angreifenden Kräfte lauten

$$\begin{aligned}
 S_1 \sin \gamma_1 &= \frac{M_0}{l} \\
 S_2 \sin \gamma_2 - S_1 \sin \delta_1 &= \frac{M_1}{l} \\
 S_3 \sin \gamma_3 - S_2 \sin \delta_2 &= \frac{M_2}{l} \\
 S_4 \sin \gamma_4 - S_3 \sin \delta_3 &= \frac{M_3}{l} \\
 -S_4 \sin \delta_4 &= \frac{M_4}{l}
 \end{aligned}
 \tag{18}$$

und nach Multiplikation der einzelnen Gleichungen mit

$$1, \frac{\sin \gamma_1}{\sin \delta_1}, \frac{\sin \gamma_1}{\sin \delta_1} \cdot \frac{\sin \gamma_2}{\sin \delta_2}, \frac{\sin \gamma_1}{\sin \delta_1} \cdot \frac{\sin \gamma_2}{\sin \delta_2} \cdot \frac{\sin \gamma_3}{\sin \delta_3}, \frac{\sin \gamma_1}{\sin \delta_1} \cdot \frac{\sin \gamma_2}{\sin \delta_2} \cdot \frac{\sin \gamma_3}{\sin \delta_3} \cdot \frac{\sin \gamma_4}{\sin \delta_4}$$

ergibt die Addition sämtlicher

$$(19) \quad M_0 + M_1 \frac{\sin \gamma_1}{\sin \delta_1} + M_2 \frac{\sin \gamma_1}{\sin \delta_1} \cdot \frac{\sin \gamma_2}{\sin \delta_2} + M_3 \frac{\sin \gamma_1}{\sin \delta_1} \cdot \frac{\sin \gamma_2}{\sin \delta_2} \cdot \frac{\sin \gamma_3}{\sin \delta_3} \\ + M_4 \frac{\sin \gamma_1}{\sin \delta_1} \cdot \frac{\sin \gamma_2}{\sin \delta_2} \cdot \frac{\sin \gamma_3}{\sin \delta_3} \cdot \frac{\sin \gamma_4}{\sin \delta_4} = 0.$$

Entscheidende Lage ist wiederum die Kongruenz der Fünfecke. Dabei geht Gleichung (17), wenn zugleich die Beschränkung auf eine bestimmte Anzahl von Wagebalken aufgegeben wird, über in

$$(20) \quad \sum_{v=0}^{v=n} M_v \left(\frac{\sin \gamma}{\sin \delta} \right)^v = 0.$$

Die Kongruenz der Fünfecke ist hier unabhängig von dem Verhältnis der Stablängen s und l daran zu erkennen, daß die Endpunkte der Wagebalken auf einem Kreis vom Halbmesser $\frac{s}{2 \sin \frac{\alpha}{2}}$ liegen. Man

sieht nämlich leicht ein, daß die Verbindungslinien der Endpunkte eines Kuppelstabes mit dem Punkt C , da sie gleiche Winkel mit den zugehörigen Radialstäben bilden, auch denselben Winkel α wie die letzteren einschließen müssen. Übrigens ist auch für jeden mit einem Stab s fest verbundenen Punkt der geometrische Ort bei Eintritt der entscheidenden Lagen ein Kreis um C , insbesondere fällt die Spitze eines über s mit der Schenkellänge $\frac{s}{2 \sin \frac{\alpha}{2}}$ konstruierten gleichschenkeligen Dreiecks für jede entscheidende Lage mit C zusammen. Über

die Beschränkung der Wurzelwerte auf das Gebiet $\frac{1}{2}\sqrt{2}$ bis $\sqrt{2}$ gilt das oben Gesagte; um dieses Gebiet auszunützen, d. h. damit hier für $\gamma = 45^\circ$ $\delta = 90^\circ$ und für $\gamma = 90^\circ$ $\delta = 45^\circ$ wird, hat man den Winkel $\alpha = 45^\circ$ zu nehmen. Wird dabei, wie dies auch in Figur 10 geschehen ist, etwa $s = 0,9l$ gewählt, so durchläuft die Stellwerkskoordinate ξ die Werte von 0,18l bis 0,48l, während das Verhältnis $\frac{\sin \gamma}{\sin \delta}$ von 1 auf $\sqrt{2}$ steigt oder von 1 auf $\frac{1}{2}\sqrt{2}$ fällt. Wie schon in der Einleitung erwähnt, hat nämlich die vorliegende Wage die Eigentümlichkeit, daß jedem Wert der Stellwerkskoordinate zwei verschiedene entscheidende Lagen zugehören, welche durch Vertauschung der Winkel γ und δ als gegenseitige Spiegelbilder auseinander hervorgehen und demzufolge reziproke Werte des Quotienten $\frac{\sin \gamma}{\sin \delta}$ ergeben.

Die Ausbalanzierung des Eigengewichts bietet auch bei den Wagen nach Figur 9 und 10 keine Schwierigkeit, sie kann durch Gegengewichte an den Stellen erfolgen, welche in den Figuren durch kleine schwarze Kreise bezeichnet sind.

Bei allen vorbeschriebenen Stabverbindungen wurden die Gleichungskoeffizienten durch Momente oder Gewichte dargestellt und infolgedessen liefert jeder der Apparate, wenn man ihn zur Auflösung linearer Gleichungen benützt, das Verhältnis zweier Gewichte. Es steht also nichts im Wege, ihn wie eine gewöhnliche Wage zu benutzen, um ein unbekanntes Gewicht als Vielfaches eines bekannten auszudrücken. Geht man so von den Apparaten der ersten Gattung aus, so gelangt man zu der gewöhnlichen römischen Schnellwage, während die der zweiten Gattung zu der sogenannten dänischen Schnellwage führen. Was endlich die Apparate der dritten Gattung anbelangt, so wollen wir hier von einem solchen ausgehen, bei welchem die Abstände der Peripheriepunkte konstant bleiben und nur der Halbmesser des zugehörigen Kreises verändert wird. Ein solches Gerät würde bei Beschränkung auf lineare Gleichungen in ein Gelenkviereck übergehen, in welchem die beiden der festgestellten benachbarten Seiten gleichlang sind und durch Momente M_0 und M_1 belastet werden. Das Verhältnis dieser Momente ist dann gleich dem Verhältnis der Sinus derjenigen Winkel, welchen die beiden Stäbe in der Gleichgewichtslage mit dem vierten einschließen. Übrigens ist auch das Gelenkviereck bereits als Wage zur Bestimmung von Gewichten benützt worden, vgl. Brauer, die Konstruktion der Waage S. 47 (Wage von Pfanzeder).

Wir haben bisher immer stillschweigend die Stabilität der in Betracht kommenden Gleichgewichtslagen angenommen, was im allgemeinen unbegründet scheint. Nun läßt sich zwar durch Hinzufügung genügend großer Kräfte, welche auf das System stets im Sinne der Erreichung einer entscheidenden Lage wirken und in dieser genügende Stabilität besitzen — im Interesse der Empfindlichkeit freilich eben nur gerade genügende — jede Labilität beseitigen. Eine vorteilhafte Verwirklichung gestattet dieser Gedanke aber doch wohl nur bei solchen Anordnungen, bei welchen sich der Zweck wie bei den gewöhnlichen Gewichtswagen durch ein verstellbares, während des Spieles der Wage aber fest mit einem Teil derselben verbundenes Reguliergewicht erreichen läßt und man würde den Gleichgewichtswagen nach Figur 5, 6 und 8 ein solches Reguliergewicht hinzufügen können.

Indessen bietet sich ein ganz allgemeines und einfaches Mittel, wenn es sich schlechthin nur um die Vermeidung labiler Gleichgewichtslagen handelt und die Frage der Empfindlichkeit nicht aufgeworfen

wird. Kehrt man nämlich sämtliche Kräfte eines beliebigen Systems um, so unterscheiden sich die Arbeiten der beiden Systeme bei einer und derselben virtuellen Verrückung offenbar nur durch das Vorzeichen. Da nun für labile Gleichgewichtssysteme die virtuelle Arbeit bis auf eine positive unendlich kleine Gröfse zweiter Ordnung verschwindet, so entsteht durch Umkehrung sämtlicher Kräfte eines solchen Systems ein anderes, dessen virtuelle Arbeit bis auf eine negative unendlich kleine Gröfse zweiter Ordnung verschwindet, d. h. ein stabiles Gleichgewichtssystem. Wenn man also einen Versuch mit irgend einer Gleichungswage unter Umkehrung sämtlicher Krafrichtungen wiederholt, so darf man sich auf die Beobachtung stabiler — oder indifferenter — Gleichgewichtslagen beschränken.

Das Verhalten des Virials und des Momentes eines stationären Kräftesystems bei der Bewegung des starren Körpers.

Von KARL HEUN in Berlin.

Die Statik beschäftigte sich zunächst mit der Reduktion von Kräften, welche auf ein Massensystem von bekannter Konstitution in einer bestimmten Lage desselben wirken und leitete hieraus unmittelbar die *Gleichgewichtsbedingungen* ab.

An diese Untersuchungen schloß sich dann die Frage über die *Sicherheit* des betrachteten Gleichgewichtszustandes, wodurch man Veranlassung erhielt, eine statische Gröfse näher zu verfolgen, deren Verhalten bei der Bewegung des Systems geeignet schien, den verlangten Aufschluß zu geben.

Diese Gröfse trat — in expliziter Form — in den Untersuchungen von Lagrange (*Méc. anal.* 2. éd. t. 1, pag. 65—73) auf, ohne einen besonderen Namen zu erhalten. Auch war die Betrachtung derselben auf ein Kräftesystem beschränkt, für welches ein Potential existiert. Später wurde sie in allgemeiner Auffassung von Möbius und Minding eingehender untersucht und endlich durch Clausius durch die Bezeichnung „*Virial*“ als feststehender Begriff der Statik gekennzeichnet.

Das Virial ist definiert als die Summe der Produkte der Abstände der Massenpunkte des Systems von einem festen Bezugspunkte in die Projektionen der Kräfte auf diese Strecken — oder in der Sprache der

Vektoranalysis¹⁾ — als die Summe der *inneren* Produkte der Vektoren der Massenpunkte in die Vektoren der zugehörigen äußeren Kräfte.

Bei jeder Bewegung des Systems wird also das Virial in doppelter Hinsicht eine Änderung erleiden, indem sowohl die Vektoren der Angriffspunkte andere werden als auch gleichzeitig jede Kraft ihre Größe und Richtung ändert.

Aber schon bei der Formulierung des *Prinzips der virtuellen Geschwindigkeiten* hat man nicht die *vollständige* Variation des Virials betrachtet, sondern eine *partielle*, welche durch die Voraussetzung der Invarianz des gesamten Kräftesystems gekennzeichnet ist. Nach dieser Auffassung sind die Gleichgewichtsbedingungen gegeben durch das Verschwinden der ersten Variation des Virials für ein System möglicher Verschiebungen, wobei alle Vektoren, welche die wirkenden Kräfte darstellen, unverändert bleiben.

Der Bereich der möglichen Bewegungen des Systems der Angriffspunkte ist noch außerdem in sofern räumlich beschränkt, als im Allgemeinen nur infinitesimal benachbarte Positionen und Konfigurationen des Systems zulässig sind.

Man erfährt demgemäß aus dem Ansatz des Prinzips der virtuellen Geschwindigkeiten unmittelbar nichts über das statische Verhalten des Systems, sobald die aufgefundene Gleichgewichtslage um endliche Beträge überschritten ist.

Bedenkt man aber, daß das Lagrangesche Gleichgewichtsprinzip — unter Voraussetzung des Systems der möglichen Bewegungen aller Angriffspunkte der Kräfte — auch für jede Position, welche nicht durch das Gleichgewicht ausgezeichnet ist, die vollständige *Reduktion* des Kräftesystems auszuführen gestattet, so erkennt man, daß diese weitergehende Frage nach dem Verlauf der statischen Beziehungen außerhalb der Gleichgewichtslagen hiermit ebenfalls prinzipiell erledigt ist. Auch die Invarianz des Kräftesystems außerhalb des infinitesimalen Bereiches, für welchen das Prinzip der virtuellen Geschwindigkeiten zum Ansatz kommt, ist für das allgemeine Reduktionsproblem nicht erforderlich.

Dennoch hat die „*Astatik*“, wie sie in den wesentlichen Grundzügen von Möbius, Minding und Darboux ausgebildet vorliegt, nur *stationäre Kräftesysteme* betrachtet, also durchgehends die Annahme

1) Als Anhang ist am Schlusse dieser Arbeit eine kleine Legende der Vektorrechnung hinzugefügt, welche die hier gebrauchte Bezeichnungsweise erläutert und nötigenfalls die Umsetzung der Vektorformeln in die entsprechenden Formeln der Koordinatengeometrie ohne weiteres ersichtlich macht.

gemacht, daß jede Kraft in unveränderlicher Richtung und GröÙe während der Bewegung an ihrem Angriffspunkte haftet.

Natürlich haben die Sätze der Astatik in Folge dieser einschränkenden Bedingung ein ziemlich eng begrenztes Anwendungsgebiet, aber sie besitzen auch — aus demselben Grunde — ein so einheitliches und eigenartiges Gepräge, daß sie in ihrer gegenwärtigen Ausbildung als eins der schönsten Kapitel der elementaren Mechanik gelten können.

In methodischer Hinsicht macht sich jedoch in den vorhandenen Darstellungen der Astatik ein deutlich fühlbarer Mangel geltend. Man vermißt nämlich eine einheitliche Quelle, aus welcher die verschiedenen Resultate ungezwungen abgeleitet werden. Statt dessen begegnet man einer ganzen Reihe von einander unabhängiger und willkürlicher Auffassungen (astatische Paare), welche den Überblick beim Studium unnützerweise erschweren und auch wohl manche Sätze haben übersehen lassen, die auf geradem Wege liegen, wenn man nur den Ausgangspunkt richtig gewählt hat.

Wir gehen bei den nachfolgenden Untersuchungen von der Frage aus: Welche Veränderungen erleiden das Virial und das Moment eines stationären Kräftesystems in Folge der elementaren endlichen Bewegungen eines starren Körpers?

Es ergeben sich dann für die Translation, Rotation und die Schraubenbewegung äußerst einfache und übersichtliche Formeln, deren Diskussion die Sätze der Astatik als direkte Folgerungen liefert. Hierbei treten zwei zu einander konjugierte Vektoren \bar{G} und \bar{F} auf, welche durch das Darboux'sche Centralellipsoid geometrische Deutung finden.

Die Eigenschaften der Centrallinie, der Centralebene, sowie der Minding-Darboux'sche Fokalsatz hätten sich ebenfalls angliedern lassen. Doch konnte diese Ausführung unterbleiben, da die allgemeinen Entwicklungen soweit geführt sind, daß der Zusammenhang dieses Teils der Astatik mit den hier mitgeteilten Virial- und Momentformeln leicht herstellbar ist.

Prinzipiell wichtiger wäre eine Ausdehnung der hier dargelegten Methode auf Gelenksysteme, welche aus starren Gliedern bestehen, um dadurch einmal die schon von Schell¹⁾ aufgeworfene Frage zur Entscheidung zu bringen, unter welchen Bedingungen die Verfolgung des Virials und des Momentes zur Festlegung des statischen Verhaltens eines stationären Kräftesystems in diesem erweiterten Falle ausreicht. Vielleicht findet dieses interessante Problem gelegentlich eine Bearbeitung im Sinne der elementaren Astatik.

1) Theorie der Bewegung und der Kräfte 2. Aufl. Bd. 2 S. 277—278.

A. Einfluß der Translation auf das Virial und das Moment.

1. *Einführung des Virials.* Der Vektor \bar{k} bezeichne nach GröÙe und Richtung eine Elementarkraft, die an einem bestimmten Punkte eines materiellen Systems angreift. Ihren Angriffspunkt beziehen wir durch den Vektor \bar{x} auf einen bestimmten Punkt O des Raumes und bilden das innere Produkt

$$V = \bar{x}\bar{k}.$$

Die GröÙe V wird dann das „Virial“ der Elementarkraft \bar{k} genannt. Für ein System erhalten wir dann durch Summation über alle Punkte desselben, an welchen Kräfte angreifen,

$$V = \Sigma \bar{x}\bar{k}.$$

V wird dann das Virial des betrachteten Systems genannt. Einen solchen Ausdruck kann man im Besonderen für einen starren Körper, ein Gelenksystem von starren Gliedern oder auch für ein elastisches System aufstellen und im einzelnen untersuchen.

Variieren wir in V alle Vektoren \bar{x} und lassen die \bar{k} unverändert, so erhalten wir

$$(1) \quad \delta_x V = \Sigma \delta \bar{x} \bar{k},$$

also die virtuelle Arbeit der Kräfte \bar{k} in der Auffassung Lagranges. Das Verschwinden dieser partiellen Variation des Systemvirials V ist die allgemeine Gleichgewichtsbedingung der Statik. Sie sagt nichts über den *Fortbestand des Gleichgewichts* aus, wenn man endliche Bewegungen des Systems in Betracht zieht. Wir nennen deshalb das durch die Gleichung

$$(2) \quad \delta_x V = 0$$

definierte Gleichgewicht eines Systems das *Positionsgleichgewicht* desselben.

Um die Gleichgewichtsbedingungen einer bestimmten Systemgattung nach Gl. (2) in expliziter Form aufstellen zu können, muß man einen analytischen Ausdruck der Variation $\delta \bar{x}$ für jeden Angriffspunkt einer Elementarkraft haben. Für das starre System ist $\delta \bar{x}$ seit Euler bekannt, nämlich

$$(3) \quad \delta \bar{x} = \delta \bar{c} - \bar{\eta} \bar{x} \cdot \delta \theta.$$

Hierin bedeutet $\delta \bar{c}$ die virtuelle Translation aller Systempunkte, $\bar{\eta}$ die Achse der virtuellen Rotation und $\delta \theta$ die Amplitude der letzteren. Die Gleich. (2) nimmt jetzt die Form an:

$$\delta \bar{c} \cdot \Sigma \bar{k} + \delta \theta \Sigma \bar{\eta} \bar{x} \bar{k} = 0$$

108 Das Verhalten d. Virials u. d. Momentes eines stationären Kräftesystems etc.
oder

$$\delta \bar{c} \cdot \Sigma \bar{k} + \delta \theta \Sigma x \bar{k} \bar{\eta} = 0.$$

Hieraus folgt das bekannte Resultat

$$\Sigma \bar{k} = 0 \quad \text{und} \quad \Sigma x \bar{k} = 0.$$

2. *Einführung des Momentes.* Wir setzen im Folgenden

$$\Sigma \bar{k} = \bar{k}^* \quad \text{und} \quad \Sigma x \bar{k} = \bar{M}.$$

\bar{k}^* ist der Vektor der „Resultantkraft“, \bar{M} der Vektor des resultierenden Momentes aller Kräfte des Systems, oder — wenn man will — auch die Resultante aller „Elementarmomente“ $x \bar{k}$.

Wir bilden nun — nach Analogie der Gleichung (1) — auch die folgende

$$(4) \quad \delta_x \bar{M} = \Sigma \delta x \bar{k}$$

und untersuchen die statische Bedeutung derselben für das starre System. Die Berücksichtigung der Gleich. (3) ergibt sofort:

$$\delta_x \bar{M} = \delta c \bar{k}^* + \Sigma (\bar{\eta} x) \bar{k} \cdot \delta \theta.$$

Nun ist aber

$$(\bar{\eta} x) \bar{k} = (\bar{x} \bar{k}) \cdot \bar{\eta} + (\bar{\eta} \bar{k}) \cdot \bar{x}.$$

Zur Abkürzung setzen wir:

$$\Sigma (\bar{\eta} \bar{k}) \cdot \bar{x} = \bar{G},$$

so daß wir für die rechtwinkligen Komponenten¹⁾ dieses Vektors \bar{G} die folgenden Ausdrücke haben

$$(6) \quad \begin{cases} G_1 = A_{11} \eta_1 + A_{12} \eta_2 + A_{13} \eta_3, \\ G_2 = A_{21} \eta_1 + A_{22} \eta_2 + A_{23} \eta_3, \\ G_3 = A_{31} \eta_1 + A_{32} \eta_2 + A_{33} \eta_3, \end{cases}$$

worin

$$A_{\nu\mu} = \Sigma x_\nu k_\mu$$

bedeutet.

Die Gleichung für $\delta_x \bar{M}$ geht jetzt über in

$$(7) \quad \delta_x \bar{M} + \delta c \bar{k}^* = [-V \cdot \bar{y} + \bar{G}] \delta \theta.$$

Soll also

$$(8) \quad \delta_x \bar{M} = 0$$

sein, so müssen die folgenden Komponentengleichungen bestehen

1) Die rechtwinkligen Komponenten beliebiger Vektoren ($\bar{\eta}$, \bar{x} , \bar{k} , \bar{M} u. s. w.) sind im Folgenden in derselben Weise bezeichnet, wie oben die Komponenten von \bar{G} .

$$(9) \quad \begin{cases} \delta c_3 k_3^* - \delta c_3 k_2^* - V\eta_1 + G_1 = 0, \\ \delta c_3 k_1^* - \delta c_1 k_3^* - V\eta_2 + G_2 = 0, \\ \delta c_1 k_3^* - \delta c_3 k_1^* - V\eta_3 + G_3 = 0. \end{cases}$$

Damit diese Gleichungen für ganz beliebige Verschiebungen ($\delta \bar{c}$) und beliebige Rotationen ($\bar{\eta} \delta \theta$) identisch erfüllt sind, müssen also die folgenden Gleichungen bestehen:

$$(10) \quad \begin{cases} \kappa_1 = 0, & A_{11} = 0, & A_{12} = 0, & A_{13} = 0, \\ \kappa_2 = 0, & A_{21} = 0, & A_{22} = 0, & A_{23} = 0, \\ \kappa_3 = 0, & A_{31} = 0, & A_{32} = 0, & A_{33} = 0. \end{cases}$$

Der Körper ist dann für ein „stationäres“ Kräftesystem in jeder Lage im Gleichgewicht.

Während also die Bedingung $\delta_x V = 0$ das *Positionsgleichgewicht* des Systems ausdrückt, ist $\delta_x \bar{M} = 0$ die analoge Bedingung des *astatischen* Gleichgewichts.

Statt der Gleichungen (10) können wir auch kürzer schreiben

$$(11) \quad \bar{k}^* \equiv 0, \quad \bar{G} \equiv 0.$$

Der Ausdruck

$$G_1 = A_{11}\eta_1 + A_{12}\eta_2 + A_{13}\eta_3$$

nimmt mit Rücksicht auf die statischen Gleichungen

$$M_1 = A_{23} - A_{32}, \quad M_2 = A_{31} - A_{13}, \quad M_3 = A_{12} - A_{21}$$

die folgende Form an:

$$G_1 = A_{11}\eta_1 + A_{21}\eta_2 + A_{31}\eta_3 + \eta_2 M_3 - \eta_3 M_2.$$

Ganz analoge Ausdrücke erhält man für die beiden anderen Komponenten G_2 und G_3 entweder direkt oder durch zyklische Vertauschung der Indices. Setzen wir nun

$$(12) \quad \begin{cases} F_1 = A_{11}\eta_1 + A_{21}\eta_2 + A_{31}\eta_3, \\ F_2 = A_{12}\eta_1 + A_{22}\eta_2 + A_{32}\eta_3, \\ F_3 = A_{13}\eta_1 + A_{23}\eta_2 + A_{33}\eta_3, \end{cases}$$

so ist durch die Komponenten ein neuer Vektor \bar{F} bestimmt, der mit \bar{G} in der folgenden Beziehung steht

$$(13) \quad \bar{G} = \bar{F} + \bar{\eta} \bar{M}.$$

Wir nennen \bar{F} den zu \bar{G} *konjugierten* Vektor.

3. Einfluss der Translation des Systems auf das Virial. Da wir das Virial auf einen festen Punkt O des Raumes bezogen haben, so wird im allgemeinen jede Bewegung des Körpers eine Änderung des Virialwertes zur Folge haben. Für *Translationen* ist dieses Ver-

halten unmittelbar erkennbar und auch schon von Moebius behandelt worden¹⁾, weshalb hier einige kurze Andeutungen genügen.

Der Vektor des Angriffspunktes der Kraft \bar{k} in der ursprünglichen Lage des Körpers sei \bar{x} . Derselbe gehe durch Translation um die Strecke \bar{c} über in $\bar{x}^{(c)}$. Dann gelten für alle Angriffspunkte des Systems Gleichungen von der Form:

$$\bar{x}^{(c)} = \bar{x} + \bar{c}.$$

Hieraus folgt durch Multiplikation und Addition

$$\Sigma \bar{x}^{(c)} \bar{k} = \Sigma \bar{x} \bar{k} + \bar{c} \Sigma \bar{k},$$

oder

$$(14) \quad V^{(c)} = V + \bar{c} \bar{k}^*,$$

wenn wir wieder mit \bar{k}^* die Resultante des Kräftesystems bezeichnen.

Steht die Richtung der Translation \bar{c} auf der Richtung der Resultanten \bar{k}^* (also auch auf der Richtung der Zentralachse) senkrecht, so bleibt $V^{(c)}$ unverändert. Fällt dagegen \bar{c} in die Richtung von \bar{k}^* , so ist die Veränderung von $V^{(c)}$ ein Maximum, insbesondere wird $V^{(c)} = 0$ für eine Translation in der Richtung von \bar{k}^* um die Strecke

$$(15) \quad c = -\frac{V}{\bar{k}^*}.$$

Hierdurch ist in dem Körper eine *Ebene des verschwindenden Virials* bestimmt, die also auf der Zentralachse des Kräftesystems senkrecht steht. Im allgemeinen Falle wird $V^{(c)} = 0$ für die Translation um die Strecke

$$c = -\frac{V}{\bar{k}^* \cos(\bar{k}^* | \bar{c})}$$

in einer Richtung, welche einen beliebigen Winkel $(\bar{k}^* | \bar{c})$ mit \bar{k}^* bildet.

4. *Änderung des Momentes bei der Translation.* Der Gleichung (14) entspricht für äußere Produkte die folgende

$$(14') \quad \bar{M}^{(c)} = \bar{M} + \bar{c} \bar{k}^*.$$

Verschwundet also die Resultante \bar{k}^* oder fällt dieselbe mit der Richtung der Translation zusammen, so ist diese Bewegung des starren Körpers ohne Einfluß auf das Moment des stationären Kräftesystems.

Steht dagegen \bar{k}^* senkrecht auf \bar{c} , so findet die stärkste Änderung des Momentes statt. Insbesondere wird $\bar{M}^{(c)} = 0$ für eine Translation senkrecht zu \bar{k}^* um die Strecke

$$(15') \quad c = \frac{M}{\bar{k}^*}.$$

1) Man vgl. Schell, Theorie der Bewegung und der Kräfte, Bd. 2, S. 273—275, wo diese Betrachtungen ausführlich dargestellt sind.

Man kann also zu jedem festen Körper, auf welchen ein stationäres Kräftesystem wirkt, einen Kreiscylinder vom Radius $\frac{M}{k^*}$ um k^* als Achse konstruieren, so daß jede Seitenlinie desselben eine Linie verschwindenden Momentes bildet.

Im allgemeinen Falle wird \bar{c} mit \bar{k}^* einen Winkel einschließen, welcher von Null verschieden ist. Alsdann kann nach Gleichung (14') immer ein verschwindender Wert des Momentes durch eine Translation erreicht werden, wenn in der Richtung von \bar{c} die Strecke

$$c = - \frac{M}{k^* \sin(\bar{k}^* | \bar{c})}$$

zurückgelegt wird.

Für jede Translation lassen sich die Komponenten des neuen Momentes M^c aus den Gleichungen

$$\begin{aligned} M_1^c &= M_1 + c_2 k_3^* - c_3 k_2^* \\ M_2^c &= M_2 + c_3 k_1^* - c_1 k_3^* \\ M_3^c &= M_3 + c_1 k_2^* - c_2 k_1^* \end{aligned}$$

berechnen.

B. Veränderung des Virials und des Momentes infolge einer Rotation um eine beliebige feste Achse des Systems.

5. *Endliche Drehungen des starren Systems.* Die Rotation des starren Körpers erfolge um eine feste Achse OA . Wir tragen von einem willkürlichen Anfangspunkte O aus auf derselben die Einheitsstrecke $\overline{OE} = \bar{\eta}$ ab und fällen von einem beliebigen Punkte X des Systemes auf diese Drehachse das Lot $\overline{XP} = \bar{e}$. Infolge der Rotation um den Winkel θ wird der Punkt X in die Lage X^θ übergeführt. Die entsprechenden Vektoren \overline{OX} und \overline{OX}^θ mögen durch \bar{x} und \bar{x}^θ bezeichnet werden. Der Vektor \bar{e} geht über in $\bar{e} + \Delta \bar{e}$ so daß $\bar{x}^\theta - \bar{x} = \Delta \bar{e}$ zu setzen ist. Nun folgt aus der Raumanschauung unmittelbar

$$\begin{aligned} e(e + \Delta e) &= e^2 \sin \theta \cdot \bar{\eta} \\ \bar{e}e + \Delta e &= e^2 \cos \theta \end{aligned}$$

und hieraus

$$\overline{e \cdot \Delta k} = e^2 \sin \theta \cdot \bar{\eta} \quad \text{und} \quad \overline{e \Delta e} = -2e^2 \sin \frac{\theta}{2}.$$

Benutzt man also die identische Gleichung

$$e^2 \cdot \Delta \bar{e} = (\bar{e} \Delta \bar{e}) \cdot \bar{e} + (\overline{e \cdot \Delta e}) e,$$

so erhält man die Beziehung

$$\Delta \bar{e} = -2 \sin^2 \frac{\theta}{2} \cdot \bar{e} + \sin \theta \cdot \bar{\eta} \bar{e}.$$

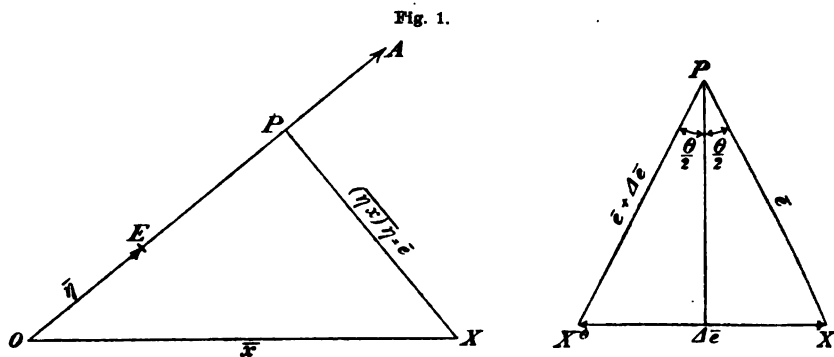
Nun ist in dem rechtwinkligen Dreieck OPX

$$\overline{\eta e} = \overline{\eta x}$$

und infolgedessen

$$(16) \quad \bar{x}^\theta - \bar{x} = \Delta \bar{e} = \sin \theta \cdot \overline{\eta x} + 2 \sin^2 \frac{\theta}{2} \overline{\eta (\eta x)}.$$

Die Komponenten dieses Ausdruckes finden sich auch für schiefwinklige Koordinaten bei G. S. Ohm. *Analyt. Geometrie des Raumes*. 1849. pag. 123 mit der Bemerkung begleitet, daß diese Formeln sich beim Übergang zu rechtwinkligen Koordinaten nicht vereinfachen, sondern dieselbe Gestalt beibehalten.



6. *Die Änderung des Virials eines stationären Kräftesystems am starren Körper.* Um die Beziehung zwischen

$$V = \Sigma \bar{x} \cdot \bar{k} \quad \text{und} \quad V^\theta = \Sigma \bar{x}^\theta \cdot \bar{k}$$

herzuleiten, brauchen wir nur mit Hilfe der Gleichung

$$\bar{x}^\theta = \bar{x} + \sin \theta \cdot \overline{\eta x} + 2 \sin^2 \frac{\theta}{2} \overline{\eta (\eta x)}$$

das innere Produkt $\bar{x} \bar{k}$ zu bilden und die Summation über alle Kräfte \bar{k} des Systems zu erstrecken. Dies ergibt

$$(17) \quad V^\theta = V + \sin \theta \cdot \Sigma \overline{\eta x k} + 2 \sin^2 \frac{\theta}{2} \Sigma \overline{\eta (\eta x) \cdot \bar{x}}.$$

Nun ist aber

$$\overline{y x k} = \overline{x k y}.$$

Setzen wir also, wie früher

$$\Sigma \bar{x} k = \bar{M},$$

so wird

$$\Sigma \overline{\eta x k} = \bar{M} \bar{\eta},$$

also gleich dem äußeren Produkte des resultierenden Momentes aller Kräfte in Bezug auf den Punkt O in den Einheitsvektor $\bar{\eta}$, welcher auf der Rotationsachse aufgetragen ist.

Ferner wird

$$\overline{\eta(\eta x) \bar{k}} = \overline{(\eta x) \bar{k}} \cdot \bar{\eta} = -(\bar{x} \bar{k}) \bar{\eta} \bar{\eta} + (\bar{\eta} \bar{k}) \bar{x} \bar{\eta}$$

oder durch Ausführung der Summation mit Rücksicht auf die Gleichung (5)

$$\Sigma \overline{\eta(\eta x) \bar{k}} = -V + \bar{G} \cdot \bar{\eta}.$$

Zur Abkürzung führen wir noch die Bezeichnungen

$$(18) \quad \dot{V} = \bar{M} \bar{\eta}, \quad \ddot{V} = -V + \bar{G} \bar{\eta}$$

ein, wodurch die Gleichung (17) die folgende Form annimmt:

$$(19) \quad V^\theta = V + \dot{V} \sin \theta + \ddot{V} (1 - \cos \theta).$$

Aus dieser Gleichung erhält man durch Differentiation nach θ :

$$\frac{dV^\theta}{d\theta} = \dot{V} \cos \theta + \ddot{V} \sin \theta$$

und ferner

$$\frac{d^2 V^\theta}{d\theta^2} = -\dot{V} \sin \theta + \ddot{V} \cos \theta.$$

Mithin ist

$$(20) \quad \dot{V} = \left(\frac{dV^\theta}{d\theta} \right)_{\theta=0} = \frac{\partial V}{\partial \theta},$$

$$(21) \quad \ddot{V} = \left(\frac{d^2 V^\theta}{d\theta^2} \right)_{\theta=0} = \frac{\partial^2 V}{\partial \theta^2}.$$

Hier dient das Symbol δ nur zur Bezeichnung der betreffenden Derivierten für den speziellen Argumentwert $\theta = 0$.

Statt des Ausdruckes 19) können wir also auch schreiben

$$(22) \quad V^\theta = V + \frac{\partial V}{\partial \theta} \cdot \sin \theta + \frac{\partial^2 V}{\partial \theta^2} \cdot (1 - \cos \theta).$$

Im Allgemeinen genügt V^θ der homogenen, linearen Differentialgleichung dritter Ordnung

$$(23) \quad \frac{d^3 V^\theta}{d\theta^3} + \frac{dV^\theta}{d\theta} = 0,$$

welcher die Gleichung (19) als partikuläres Integral genügt.

7. Die statische Bedeutung der Größen \dot{V} und \ddot{V} . Aus der ersten der Gleichungen (18)

$$\dot{V} = \bar{M} \bar{\eta} = \frac{\partial V}{\partial \theta}$$

erkennt man sofort, daß \dot{V} verschwindet, wenn \bar{M} auf $\bar{\eta}$ senkrecht steht. Alsdann sind die Kräfte in der ursprünglichen Lage des Systems ($\theta = 0$) in Bezug auf die Achse $\bar{\eta}$ im Gleichgewicht. Die Größe \ddot{V}

ist also die „Gleichgewichtsfunktion“ für die Achse η . Dann ist aber nach Gleich. (21) die Größe \vec{V} die „Sicherheitsfunktion“ des Gleichgewichtes für die Achse $\bar{\eta}$ (cf. Möbius, Statik).

Aus der Gleichung

$$\vec{V} = -V + \bar{G}\bar{\eta}$$

geht unmittelbar hervor, daß die Sicherheitsfunktion gleich dem negativen Virial wird, sobald der Vektor \bar{G} auf der Achse $\bar{\eta}$ senkrecht steht. In diesem besonderen Falle entscheidet also das Vorzeichen des Virials über die Sicherheit oder Unsicherheit des etwa eintretenden Gleichgewichts.

Differentiiert man den Ausdruck für die Gleichgewichtsfunktion

$$\vec{V} = \bar{M}\bar{\eta}$$

nach θ in dem Sinne, welcher durch das Symbol δ ausgedrückt wird, so erhält man eine weitere Darstellungsform für die Sicherheitsfunktion, nämlich

$$(24) \quad \vec{V} = \frac{\partial \bar{M}}{\partial \theta} \cdot \bar{\eta} = \bar{M}\bar{\eta},$$

woraus man sofort erkennt, daß das Gleichgewicht um die Achse $\bar{\eta}$ für $\vec{V} = 0$ „neutral“ ist, wenn der Vektor \bar{M} auf $\bar{\eta}$ senkrecht steht.

Im allgemeinen Falle muß man \vec{V} und \bar{V} nach den Gleich. (18) direkt bestimmen, welche für rechtwinklige Komponenten der Vektoren \bar{M} , \bar{G} und $\bar{\eta}$ die Form annehmen:

$$(25) \quad \vec{V} = M_1 \cdot \eta_1 + M_2 \cdot \eta_2 + M_3 \cdot \eta_3,$$

$$(26) \quad \bar{V} = -V + G_1 \cdot \eta_1 + G_2 \cdot \eta_2 + G_3 \cdot \eta_3.$$

Mit Rücksicht auf die Gleich. (6) heißt der Ausdruck für die Sicherheitsfunktion auch

$$(27) \quad \vec{V} = -(A_{11} + A_{22} + A_{33}) + A_{11}\eta_1^2 + A_{22}\eta_2^2 + A_{33}\eta_3^2 \\ + (A_{12} + A_{21})\eta_1\eta_2 + (A_{23} + A_{32})\eta_2\eta_3 + (A_{31} + A_{13})\eta_3\eta_1.$$

Alle Achsen $\bar{\eta}$, für welche \vec{V} verschwindet, liegen auf dem Kegel zweiten Grades

$$(28) \quad (A_{22} + A_{33})\eta_1^2 + (A_{33} + A_{11})\eta_2^2 + (A_{11} + A_{22})\eta_3^2 + (A_{12} + A_{21})\eta_1\eta_2 \\ + (A_{23} + A_{32})\eta_2\eta_3 + (A_{31} + A_{13})\eta_3\eta_1 = 0.$$

Wegen der eingehenderen Diskussion vergl. m. Möbius, Lehrbuch der Statik. Bd. 1. Kap. 9. Doch möchte ich ausdrücklich bemerken, daß in den früheren Darstellungen der Sicherheitsfunktion \vec{V} immer gleichzeitig die Gleichgewichtsbedingung $\vec{V} = 0$ berücksichtigt ist, was

bei den obigen Entwicklungen keineswegs geschehen ist. Dementsprechend hat hier \ddot{V} eine etwas allgemeinere Bedeutung als in den bisherigen Lehrbüchern der Statik. Streng genommen hätten wir \ddot{V} erst dann als „Sicherheitsfunktion“ bezeichnen dürfen, wenn zugleich $\dot{V} = 0$ ist. In der allgemeinen Gleichung (19) ist \ddot{V} von \dot{V} tatsächlich unabhängig.

Nehmen wir nun an, \dot{V} und \ddot{V} seien für eine bestimmte Anfangsposition des Systems von Null verschieden, so folgt aus der Gleichung

$$\frac{dV^0}{d\theta} = \dot{V} \cos \theta + \ddot{V} \sin \theta$$

derjenige Wert des Winkels θ , für welchen $\frac{dV^0}{d\theta}$ zunächst gleich Null wird, nämlich

$$(29) \quad \operatorname{tg} \theta' = - \frac{\dot{V}}{\ddot{V}}.$$

Ist dieser Winkel θ' erreicht, so geht das System in eine Gleichgewichtslage in Bezug auf die feste Drehachse η über. Der zugehörige Wert von $\frac{d^2 V^0}{d\theta^2}$ ist $\sqrt{\dot{V}^2 + \ddot{V}^2}$.

Insbesondere gelten für diesen Fall die folgenden einfachen Sätze:

Aus einer gegebenen Gleichgewichtslage ($\dot{V} = 0$) wird eine neue Gleichgewichtslage immer durch eine Drehung um 180° erreicht.

Bei jeder solchen Umwendung ändert \ddot{V}^0 sein Vorzeichen.

Die erreichten Gleichgewichtslagen sind also im Allgemeinen abwechselnd stabil und labil in Bezug auf die feste Drehachse.

Ist $\ddot{V} = 0$ und gleichzeitig $\dot{V} \leq 0$, so wird die Gleichgewichtslage durch eine Drehung um 90° erreicht.

Das Gleichgewicht ist astatisch, wenn \dot{V} und \ddot{V} zugleich verschwinden. Das Virial bleibt in diesem besonderen Falle in Bezug auf Drehungen unveränderlich.

Das Vorstehende mag genügen, um zu zeigen, wie alle Eigenschaften eines stationären Kräftesystems, welches auf einen starren Körper mit fester Drehachse wirkt, unmittelbar aus der Grundgleichung (19) folgen.

8. *Einfluss der Rotation auf das Moment eines stationären Kräftesystems.* Führt man in der Gleichung

$$\overline{M^0} = \Sigma \overline{x^0 k}$$

für $\overline{x^0}$ den Wert

$$x^0 = \bar{x} + \sin \theta \cdot \overline{\eta x} + 2 \sin^2 \frac{\theta}{2} \overline{\eta(\eta x)}$$

116 Das Verhalten d. Virials u. d. Momentes eines stationären Kräftesystems etc.
 ein, so erhält man zunächst

$$\overline{M^0} = \overline{M} + \sin \theta \cdot \Sigma(\overline{\eta x})\overline{k} + 2 \sin^2 \frac{\theta}{2} \cdot \Sigma[\overline{\eta(\eta x)}]\overline{k}.$$

Nun ist nach den Regeln der Vektorrechnung

$$(\overline{\eta x})\overline{k} = -(\overline{xk}) \cdot \overline{\eta} + (\overline{\eta k}) \cdot \overline{x},$$

also nach Ausführung der Summation

$$(30) \quad \Sigma(\overline{\eta x})\overline{k} = -V\overline{\eta} + G = \overline{M}.$$

Ferner ergibt sich mit Rücksicht auf die Gleich. (12) der Ausdruck

$$\Sigma[\overline{\eta(\eta x)}]\overline{k} = \Sigma(\overline{\eta x})\overline{\eta k} - \Sigma\overline{xk} = \overline{\eta F} - \overline{M} = \overline{\dot{M}},$$

oder, wenn man die Gleichung (13) benutzt:

$$\overline{\dot{M}} = \overline{\eta G} - \overline{\eta(\eta M)} - \overline{M} = \overline{\eta G} - (\overline{\eta M}) \cdot \overline{\eta} = \overline{\eta G} - V \cdot \overline{\eta}.$$

Schreibt man also das Resultat in der Form

$$(31) \quad \overline{M^0} = \overline{M} + \overline{\dot{M}} \sin \theta + \overline{\ddot{M}}(1 - \cos \theta),$$

so ist

$$(32) \quad \overline{\dot{M}} = -V \cdot \overline{\eta} + \overline{G},$$

$$(33) \quad \overline{\ddot{M}} = -\dot{V} \cdot \overline{\eta} + \overline{\eta G},$$

womit alle in Betracht kommenden Größen bestimmt sind.

Den Gleichungen (22) und (23) entsprechen also für Momente die vollkommen analogen Ausdrücke:

$$(34) \quad \overline{M^0} = \overline{M} + \frac{\partial \overline{M}}{\partial \theta} \cdot \sin \theta + \frac{\partial^2 \overline{M}}{\partial \theta^2} \cdot (1 - \cos \theta)$$

und

$$(35) \quad \frac{\partial^2 \overline{M^0}}{\partial \theta^2} + \frac{\partial \overline{M^0}}{\partial \theta} = 0.$$

Außerdem können noch die folgenden Formeln in Anwendung kommen:

$$(36) \quad \frac{\partial \overline{M^0}}{\partial \theta} = \overline{\dot{M}} \cos \theta + \overline{\ddot{M}} \sin \theta,$$

$$(37) \quad \frac{\partial^2 \overline{M^0}}{\partial \theta^2} = -\overline{\dot{M}} \sin \theta + \overline{\ddot{M}} \cos \theta.$$

9. Die statische Bedeutung des Vektors $\overline{\dot{M}}$. Aus der Gleich. (32) schließt man unmittelbar, daß der Vektor $\overline{\dot{M}}$ mit den Vektoren $\overline{\eta}$ und \overline{G} immer in einer Ebene liegt. Man kann also $\overline{\dot{M}}$ stets durch eine Parallelogramm-Konstruktion finden, wenn außer der Drehachse noch

der Vektor \bar{G} bekannt ist. Ferner erkennt man, daß das Verschwinden des Vektors \bar{M} das Zusammenfallen der Vektoren \bar{G} und $\bar{\eta}$ in eine Richtung zur Folge hat.

Werden die Vektoren \bar{M} und \bar{M} gleichzeitig Null, dann erhält man die bekannten Bedingungsgleichungen für das astatische Gleichgewicht um eine freie Drehachse, wie sie von Möbius aufgestellt sind. Aus der Gleich. (32) folgt nämlich

$$\begin{aligned} (-V + A_{11})\eta_1 + A_{12}\eta_2 + A_{13}\eta_3 &= 0, \\ A_{21}\eta_1 + (-V + A_{22})\eta_2 + A_{23}\eta_3 &= 0, \\ A_{31}\eta_1 + A_{32}\eta_2 + (-V + A_{33})\eta_3 &= 0. \end{aligned}$$

Die Existenz einer „Gleichgewichtssachse“ ist also an die bekannte Bedingung geknüpft:

$$\begin{vmatrix} -V + A_{11} & A_{12} & A_{13} \\ A_{21} & -V + A_{22} & A_{23} \\ A_{31} & A_{32} & -V + A_{33} \end{vmatrix} = 0.$$

In Gleichung (33) ist wegen $\bar{M} = 0$ auch $\bar{V} = 0$, und da \bar{G} in der Richtung von $\bar{\eta}$ fällt, wird auch $\bar{\eta} \bar{G} = 0$, folglich $\bar{M} = 0$. Es ist also in der That \bar{M}^0 für die Achse $\bar{\eta}$ dauernd gleich Null. Wird dagegen $\bar{M} = 0$, ohne daß gleichzeitig $\bar{M} = 0$ ist, so verschwindet \bar{M} nicht mehr, fällt aber in die Richtung der Drehachse, wie man aus Gleich. (33) sofort erkennt.

Um den Einfluß der Bedingungen $\bar{M} = 0$, $\bar{M} \leq 0$ zu erkennen, setzen wir in der allgemeinen Gleichung (31) $\bar{M} = -V \cdot \bar{\eta}$ und erhalten

$$\bar{M}^0 = \bar{M} - 2 \sin^2 \frac{\theta}{2} \bar{V} \cdot \bar{\eta}.$$

Soll nun nach einer gewissen Drehung Gleichgewicht erreicht werden, so muß

$$\bar{M} - 2 \sin^2 \frac{\theta}{2} \bar{V} \cdot \bar{\eta} = 0$$

werden. \bar{M} fällt jetzt in die Richtung der Drehachse und die Amplitude der Rotation ist bestimmt durch die Gleichung

$$\sin \frac{\theta}{2} = \sqrt{\frac{\bar{M}}{2 \bar{V}}} = \sqrt{\frac{\bar{M}}{2 \bar{M} \cos(\bar{M} | \bar{\eta})}} = \sqrt{\frac{1}{2}}.$$

Es wird also $\theta = 90^\circ$. Die neue Position ist charakterisiert durch das Wertsystem

$$\bar{M}^{\pi} = 0, \quad \bar{M}^{\pi} = \bar{M}, \quad \bar{M}^{\pi} = 0.$$

Eine weitere Drehung um einen rechten Winkel ergibt demnach

$$\overline{M}^\pi = \overline{\ddot{M}}, \quad \overline{M}^\pi = 0, \quad \overline{\ddot{M}}^\pi = -\overline{\ddot{M}}$$

und hieraus

$$\overline{M}^{\frac{3}{2}\pi} = 0, \quad \overline{\ddot{M}}^{\frac{3}{2}\pi} = -\overline{\ddot{M}}, \quad \overline{\ddot{M}}^{\frac{3}{2}\pi} = 0.$$

Berücksichtigt man, daß $\overline{M} + \overline{\ddot{M}} = 0$ ist, so läßt sich das Verhalten des Kräftesystems durch das folgende Schema darstellen

θ	\overline{M}	$\overline{\ddot{M}}$	$\overline{\ddot{\ddot{M}}}$
0	\overline{M}	0	$-\overline{M}$
$\frac{\pi}{2}$	0	$-\overline{M}$	0
π	$-\overline{M}$	0	\overline{M}
$\frac{3}{2}\pi$	0	\overline{M}	0.

Bei einer vollen Umdrehung wird also die Gleichgewichtslage zweimal erreicht.

10. Die Bedeutung der Bedingungsgleichung $\overline{\ddot{M}} = 0$. Die Definitionsgleichung

$$\overline{\ddot{M}} = \eta \overline{F} - \overline{M}$$

ergibt für $\overline{\ddot{M}} = 0$ sofort die Relation

$$\overline{M} = \eta \overline{F},$$

und hieraus schließt man

$$\overline{M} \eta = 0 = \overline{V}, \quad \text{also} \quad \eta \overline{G} = 0.$$

Der Vektor \overline{G} fällt jetzt in die Richtung der Drehachse. Bezeichnet man mit L einen skalaren Koeffizienten, so wird

$$\overline{G} = L \cdot \eta$$

oder explizit

$$\begin{aligned} A_{11}\eta_1 + A_{12}\eta_2 + A_{13}\eta_3 &= L\eta_1 \\ A_{21}\eta_1 + A_{22}\eta_2 + A_{23}\eta_3 &= L\eta_2 \\ A_{31}\eta_1 + A_{32}\eta_2 + A_{33}\eta_3 &= L\eta_3. \end{aligned}$$

Bestimmt man also L aus der kubischen Gleichung

$$\begin{vmatrix} A_{11} - L & A_{12} & A_{13} \\ A_{21} & A_{22} - L & A_{23} \\ A_{31} & A_{32} & A_{33} - L \end{vmatrix} = 0,$$

so kennt man drei Rotationsachsen $\bar{\eta}'$, $\bar{\eta}''$, $\bar{\eta}'''$ und die zugehörigen Vektoren \bar{G}' , \bar{G}'' , \bar{G}''' und kann alsdann nach der Gleichung

$$\bar{M} = -V \cdot \bar{\eta} + \bar{G}$$

auch die zugehörigen Werte von \bar{M} berechnen, sodafs in der Hauptgleichung

$$\bar{M}^0 = \bar{M} + \bar{M} \sin \theta$$

alle Gröfsen explizit bekannt sind.

Die Gleichung

$$0 = \bar{M} + \bar{M} \sin \theta'$$

gibt

$$(38) \quad \sin \theta' = \frac{-\bar{M}}{\bar{M}}$$

für die Amplitude der nächsten Gleichgewichtslage um die freie Achse η . Nun ist aber

$$\bar{M} = -V\bar{\eta} + L\bar{\eta} = (-V + L)\eta$$

also

$$\bar{M} = -V + L.$$

Die Gleichung (38) geht also über in

$$(39) \quad \sin \theta' = \frac{M}{L - V}.$$

Setzt man ferner voraus, dafs sich das System anfangs im Gleichgewicht befindet ($\bar{M} = 0$), so wird $\theta' = 180^\circ$ und man erhält den bekannten Satz:

Um jede der drei auf einander senkrechtstehenden Rotationsachsen $\bar{\eta}'$, $\bar{\eta}''$, $\bar{\eta}'''$ gewinnt man durch eine Drehung um zwei rechte Winkel eine neue Gleichgewichtslage.

Der Zusammenhang dieser Überlegungen mit Darboux' Theorie des *astatischen Zentrallipsoides*, welches unmittelbar aus den Vektoren \bar{F} oder \bar{G} gewonnen wird, ist ein so naheliegender, dafs hier jede weitere Ausführung in dieser Richtung überflüssig erscheint.

11. *Die Erzielung einer ersten Gleichgewichtslage, wenn das System ursprünglich nicht im Gleichgewicht ist.* Wir betrachten zunächst noch die folgende Bedingung:

$$(40) \quad \bar{\eta} \bar{F} = 0.$$

Setzen wir wieder

$$\bar{F} = L\bar{\eta},$$

so mufs L der kubischen Gleichung

$$\begin{vmatrix} A_{11} - L & A_{21} & A_{31} \\ A_{12} & A_{22} - L & A_{32} \\ A_{13} & A_{23} & A_{33} - L \end{vmatrix} = 0$$

genügen. Diese ergibt aber dieselben Wurzeln L' , L'' , L''' , wie die Bedingung $\bar{\eta} \bar{G} = 0$, während die zugehörigen Achsen $\bar{\eta}'$, $\bar{\eta}''$, $\bar{\eta}'''$ nicht mit den im vorigen Falle ($\ddot{M} = 0$) betrachteten übereinstimmen, da \bar{F} mit \bar{G} nur dann identisch wird, wenn $\bar{M} = 0$ ist.

Aus der Gleich. (40) folgt $\ddot{M} = -\bar{M}$ und die allgemeine Gleichung wird

$$(41) \quad \bar{M}^\theta = \bar{M} \cos \theta + \bar{M} \sin \theta.$$

Soll also $\bar{M}^\theta = 0$ werden, so bestimmt sich der Winkel θ aus der Gleichung

$$(42) \quad \operatorname{tg} \theta = -\frac{M}{\bar{M}}.$$

Da jetzt $\bar{M} = -\bar{\dot{M}}$ wird, so ist

$$(43) \quad \bar{\dot{M}} = -V\bar{\eta} + \bar{F} = (-V + L)\bar{\eta}, \text{ also} \\ \operatorname{tg} \theta = \frac{M}{L - V}.$$

Für $L = V$ wird die erste Gleichgewichtslage durch eine Drehung um einen rechten Winkel erreicht.

Besteht keine der Bedingungsgleichungen

$$\bar{\dot{M}} = 0 \text{ oder } \bar{\dot{M}} = -\bar{M},$$

so kann nach der allgemeinen Formel

$$\bar{M}^\theta = \bar{M} + \bar{\dot{M}} + \sin \theta \cdot \bar{M} - \cos \theta \cdot \bar{\dot{M}}$$

doch noch eine Gleichgewichtslage erreicht werden, wenn die Vektoren \bar{M} , $\bar{\dot{M}}$ und \bar{M} in einer Ebene liegen. Aus der hierzu notwendigen Bedingung

$$0 = \bar{M} + \bar{\dot{M}} + \sin \theta \cdot \bar{M} - \cos \theta \cdot \bar{\dot{M}}$$

folgt nämlich

$$(44) \quad 0 = \bar{M} \bar{M} + \bar{\dot{M}} \bar{M} - \cos \theta \bar{\dot{M}} \bar{M}$$

und hieraus

$$(45) \quad 0 = \bar{M} \bar{M} \bar{\dot{M}},$$

wonach in der That \bar{M} , $\bar{\dot{M}}$ und \bar{M} komplanar sein müssen.

Die Gleichung (44) ergibt für den Drehwinkel zur Erreichung der ersten Gleichgewichtslage

$$(46) \quad 2 \sin^2 \frac{\theta}{2} = -\frac{M \sin (\bar{M} | \bar{M})}{\bar{\dot{M}} \sin (\bar{M} | \bar{\dot{M}})}.$$

Das Resultat wird etwas übersichtlicher, wenn man statt der Gleich. (44) die folgende bildet:

$$(47) \quad 0 = \bar{M} \bar{\dot{M}} + \sin \theta \cdot \bar{M} \bar{\dot{M}}.$$

Dann ergibt sich einfacher:

$$(48) \quad \sin \theta = - \frac{\bar{M} \sin (\bar{\dot{M}} | \bar{M})}{\dot{M} \sin (\ddot{M} | \bar{M})},$$

und man erkennt sofort, daß die Bedingung

$$(49) \quad \bar{M} \sin (\bar{\dot{M}} | \bar{M}) > M \sin (\bar{\ddot{M}} | \bar{M})$$

bestehen muß, damit θ einen reellen Werth annimmt.

Aus den Gleichungen (46) und (48) folgt noch durch Division

$$(50) \quad \operatorname{tg} \frac{\theta}{2} = - \frac{\dot{M} \sin (\bar{\dot{M}} | \bar{M})}{\ddot{M} \sin (\bar{\ddot{M}} | \bar{M})}.$$

12. *Geometrischer Ort der Achsen* ($\bar{\eta}$) *für die zunächst erreichbare Gleichgewichtslage.* Der Vektor \bar{M} ist in Bezug auf $\bar{\eta}$ von der ersten Dimension, der Vektor $\bar{\dot{M}}$ dagegen von der zweiten Dimension, wie man aus den Definitionsgleichungen (32) und (33) sofort erkennt. Nun ist aber die Bedingung

$$\bar{M} \bar{\dot{M}} \bar{\ddot{M}} = 0$$

gleichbedeutend mit der Determinante

$$(51) \quad \begin{vmatrix} M_1 & M_2 & M_3 \\ \dot{M}_1 & \dot{M}_2 & \dot{M}_3 \\ \ddot{M}_1 & \ddot{M}_2 & \ddot{M}_3 \end{vmatrix} = 0.$$

Setzt man also die Komponenten der drei Vektoren in diesen Ausdruck ein, so erhält man eine homogene Gleichung dritten Grades in Bezug auf die drei Komponenten η_1, η_2, η_3 . Jede Achse, welche zur Herbeiführung einer ersten Gleichgewichtslage des Systems dienen kann, liegt also auf einem *Kegel dritten Grades*, welcher durch die Gleich. (51) dargestellt wird. Auf demselben Kegel liegen aber auch die zu einander konjugierten Achsen, die den früher betrachteten speziellen Bedingungen $\bar{\eta} \bar{G} = 0$ und $\bar{\eta} \bar{F} = 0$ entsprechen.

13. *Verlauf des Vektors \bar{M}^θ im allgemeinen Falle.* Um sich von der Veränderung des Vektors \bar{M}^θ ein Bild zu verschaffen, wenn die Vektoren \bar{M} , $\bar{\dot{M}}$ und $\bar{\ddot{M}}$ nicht in einer Ebene liegen, führt man die geometrische Addition der Glieder von \bar{M}^θ zeichnerisch durch. In Fig. 2 ist zunächst die geometrische Summe

$$\bar{S}^\theta = \sin \theta \cdot \bar{\dot{M}} + (1 - \cos \theta) \cdot \bar{\ddot{M}}$$

für alle Winkel von $\theta = 0$ bis $\theta = 360^\circ$ in Intervallen von 20° graphisch ausgeführt, wobei $\overline{OB} = \bar{\dot{M}}$ und $\overline{OC} = \bar{\ddot{M}}$ angenommen wurde. Die

Fig. 2.

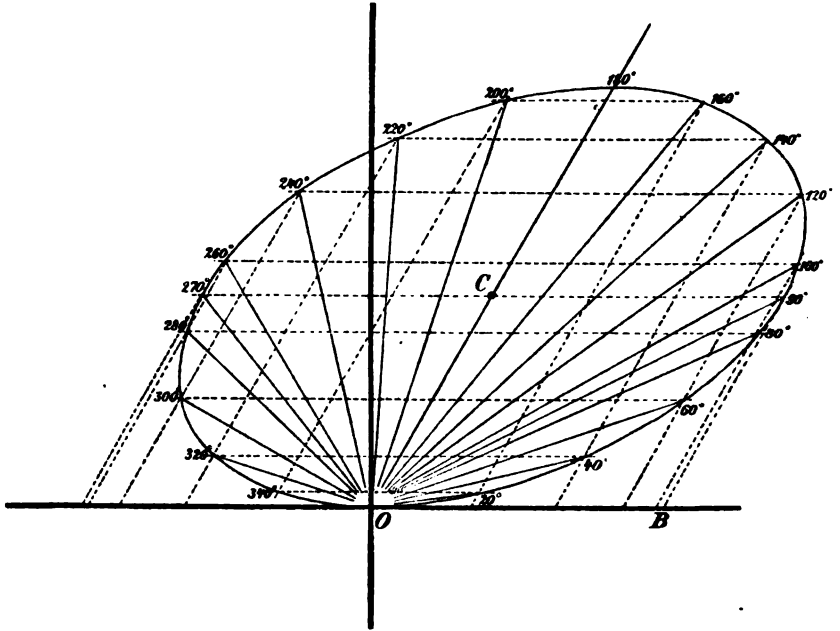
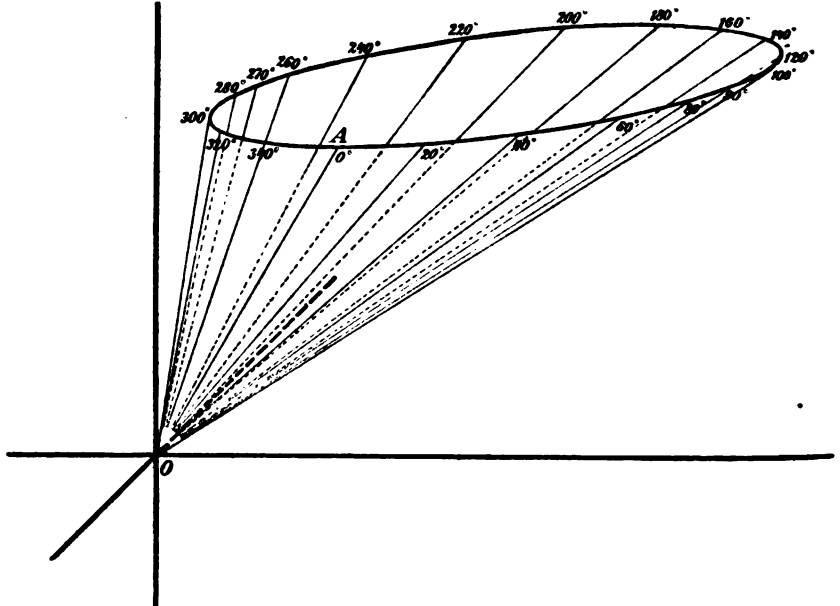


Fig. 3.



Endpunkte von \bar{S}° liegen auf einer Ellipse, welche die eine Koordinatenachse im Anfangspunkte O berührt. Die Zusammensetzung dieser

in einer Ebene liegenden Vektoren \bar{S}^θ mit \bar{M} im Raume ergibt dann

$$\bar{M}^\theta = \bar{M} + \bar{S}^\theta.$$

Die explizite Darstellung ist in Fig. 3 nach der Methode der schiefen Parallelprojektion gegeben, um das Resultat für das Auge etwas anschaulicher zu gestalten, als es die unmittelbare Verwendung von Grundriss und Aufriss ermöglicht hätte. Durch die beigelegten Werte von θ tritt die Korrespondenz beider Figuren deutlich hervor. Ohne Weiteres erkennt man aus Figur 3, daß die Endpunkte von \bar{M}^θ auf einer Ellipse liegen, deren Lage und Gestalt sich auch in einfachster Weise durch analytische Diskussion der allgemeinen Gleich. (3) ergibt. $OR = M^\theta$ für $\theta = 0$ nimmt in der Figur mit wachsenden Werten von θ zunächst zu, erreicht ein Maximum und sinkt von da ab bis zu einem Minimalwerte, der hier natürlich von Null verschieden ist. Ein Gleichgewichtszustand wird also bei der hier dargestellten Bewegung des Systems überhaupt nicht erreicht.

C. Verhalten des Virials und des Momentes bei der Schraubenbewegung.

14. *Die Virialformel.* Wir geben der Schraube die Ganghöhe h . Dann ist die Translation in Folge der Rotation um den Winkel θ der Größe und Richtung nach dargestellt durch den Vektor

$$\bar{c} = \frac{h\theta}{2\pi} \cdot \bar{\eta} = \bar{e} \cdot \theta.$$

Die Verbindung der Formeln (14) und (19) ergibt sofort

$$(52) \quad V^\theta = V + V^* \cdot \theta + \dot{V} \sin \theta + \ddot{V} (1 - \cos \theta),$$

für den durch die Schraubenbewegung resultierenden Wert des Virials, wobei zur Abkürzung

$$(53) \quad V^* = \frac{h}{2\pi} \bar{\eta} \bar{k}^* = \bar{e} \bar{k}^*$$

gesetzt ist

Als Gleichungsbedingung folgt aus Gleichung (52)

$$(54) \quad \frac{dV^\theta}{d\theta} = V^* + \dot{V} \cos \theta + \ddot{V} \sin \theta$$

und hieraus für V^θ die nicht homogene Differentialgleichung dritter Ordnung

$$(55) \quad \frac{d^3 V^\theta}{d\theta^3} + \frac{dV^\theta}{d\theta} = V^*.$$

Nach Gleichung (54) findet das Gleichgewicht der Kräfte für eine reaktionsfähige¹⁾ Schraubenachse schon in der Nullstellung ($\theta = 0$) des

1) Die Achse muß Drücke, welche senkrecht gegen sie gerichtet sind, aufnehmen können.

124 Das Verhalten d. Virials u. d. Momentes eines stationären Kräftesystems etc.
Kräftesystems statt, wenn

$$V^* + \dot{V} = 0$$

ist und kehrt wieder, sobald eine Rotation um zwei rechte Winkel erfolgt ist.

Um nun auch die Amplitude zu finden, für welche das Gleichgewicht eintritt, wenn ursprünglich

$$V^* + \dot{V} \leq 0$$

ist, haben wir nur die Gleichung

$$0 = V^* + \dot{V} \cos \theta + \ddot{V} \sin \theta$$

nach θ aufzulösen. Hieraus ergibt sich, wenn wir zur Abkürzung

$$\frac{\dot{V}}{\ddot{V}} = -\operatorname{tg} \psi$$

setzen:

$$(56) \quad \sin(\theta - \psi) = \frac{V^*}{\dot{V}} \sin \psi = \frac{V^*}{\sqrt{\dot{V}^2 + \ddot{V}^2}},$$

und hieraus erkennt man, daß die Bedingung,

$$(57) \quad V^{**} < \dot{V}^2 + \ddot{V}^2$$

erfüllt sein muß, damit für θ aus Gleichung (56) ein reeller Wert folgt.

Führt man den erhaltenen Wert von θ in den Ausdruck

$$\frac{d^2 V^*}{d\theta^2} = -\sin \theta \cdot \dot{V} + \cos \theta \cdot \ddot{V}$$

ein, so kann man auch die Frage nach der Sicherheit oder Unsicherheit der betreffenden Gleichgewichtslage beurteilen.

15. *Die Formel für das resultierende Moment.* Durch die Schraubebewegung geht \overline{M} in \overline{M}^* über, und es besteht die Beziehung

$$(58) \quad \overline{M}^* = \overline{M} + \overline{M}^* \cdot \theta + \overline{M} \sin \theta + \overline{M} (1 - \cos \theta),$$

wenn wir

$$(59) \quad \overline{M}^* = \frac{h}{2\pi} \eta k^* = \overline{ek}^*$$

setzen.

Bei der Diskussion der Formel (58) kann man im einzelnen alle die Fälle berücksichtigen, die früher in Bezug auf die getrennte Translations- und Rotationsbewegung unterschieden wurden. Thatsächlich ist hier der Einfluß beider Bewegungsarten superponiert. Wenn man die Ganghöhe h als verfügbaren Parameter hat, so bietet die Herbeiführung der Gleichgewichtslagen einen gewissen Spielraum, woraus man gelegentlich einen Vorteil ziehen kann.

Legende zur Vektor-Analysis.

1. Der Vektor \bar{a} ist bestimmt durch seine rechtwinkligen Koordinaten:

$$a_1, a_2, a_3.$$

Betrachten wir diese Koordinaten selbst als Vektoren, so ist

$$\bar{a} = \bar{a}_1 + \bar{a}_2 + \bar{a}_3.$$

2. Das *innere* Produkt $\bar{a}\bar{x}$ der Vektoren \bar{a} und \bar{x} ist definiert durch die Gleichung

$$(I) \quad \bar{a}\bar{x} = a_1 x_1 + a_2 x_2 + a_3 x_3 = ax \cos(\bar{a}/\bar{x})$$

3. Das *äußere* Produkt $\bar{a}\bar{x} = \bar{C}$ welches wieder einen Vektor vorstellt, ist definiert durch die Gleichungen:

$$(II) \quad C_1 = a_2 x_3 - a_3 x_2, \quad C_2 = a_3 x_1 - a_1 x_3, \quad C_3 = a_1 x_2 - a_2 x_1.$$

\bar{C} steht also senkrecht auf \bar{a} und \bar{x} , und es ist $C = ax \sin(\bar{a}/\bar{x})$. Die Faktoren von \bar{C} sind nicht kommutativ. Es ist vielmehr $\bar{b}\bar{a} = -\bar{a}\bar{b}$.

4. Aus den Definitionen (I) und (II) ergeben sich die ternären Produkte:

$$\begin{aligned} \bar{a}\bar{b}\bar{c} &= a_1(b_2 c_3 - b_3 c_2) + a_2(b_3 c_1 - b_1 c_3) + a_3(b_1 c_2 - b_2 c_1) \\ \bar{b}\bar{c}\bar{a} &= b_1(c_2 a_3 - c_3 a_2) + b_2(c_3 a_1 - c_1 a_3) + b_3(c_1 a_2 - c_2 a_1) \\ \bar{c}\bar{a}\bar{b} &= c_1(a_2 b_3 - a_3 b_2) + c_2(a_3 b_1 - a_1 b_3) + c_3(a_1 b_2 - a_2 b_1). \end{aligned}$$

Es ist also

$$\bar{a}\bar{b}\bar{c} = \bar{b}\bar{c}\bar{a} = \bar{c}\bar{a}\bar{b} = D,$$

wo

$$D = \begin{vmatrix} a_1 & a_2 & a_3 \\ b_1 & b_2 & b_3 \\ c_1 & c_2 & c_3 \end{vmatrix}$$

zu setzen ist.

5. Nach den Gleichungen (II) bilde man das ternäre Vektorprodukt

$$\overline{a(\bar{b}\bar{c})} = \bar{H} = \bar{H}_1 + \bar{H}_2 + \bar{H}_3.$$

Dann ist

$$H_1 = a_2(b_1 c_3 - b_3 c_1) - a_3(b_2 c_1 - b_1 c_3) = (\bar{a}\bar{c}) \cdot b_1 - (\bar{a}\bar{b}) \cdot c_1, \text{ etc.}$$

Folglich besteht die Gleichung:

$$(III) \quad \overline{a(\bar{b}\bar{c})} = (\bar{a}\bar{c}) \cdot \bar{b} - (\bar{a}\bar{b}) \cdot \bar{c}.$$

6. Wird $\bar{a}\bar{b}\bar{c} = 0$, so liegen die drei Vektoren \bar{a} , \bar{b} , \bar{c} in einer Ebene. Dies ist auch der Fall, wenn dieselben der Gleichung

$$(IV) \quad \alpha \cdot \bar{a} + \beta \cdot \bar{b} + \gamma \cdot \bar{c} = 0$$

genügen, worin α , β , γ beliebige skalare Größen bedeuten.

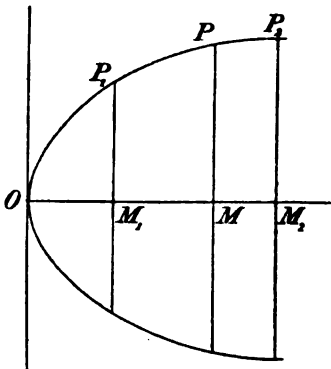
Zur Kubatur des Rotationsparaboloides.

Von FERDINAND RUDIO in Zürich.

Es sei ein durch die Parabel $y^2 = 2px$ erzeugtes Rotationsparaboloid gegeben. Bezeichnet man die zu den Ordinaten M_1P_1 und M_2P_2 gehörenden Grundflächen mit g_1 und g_2 und die Höhe M_1M_2 mit h , so gilt bekanntlich für das Volumen des so bestimmten Körpers die Formel:

$$(1) \quad V = \frac{1}{2}(g_1 + g_2)h.$$

Bei manchen Aufgaben der Praxis kommt es nun vor, daß eine der beiden Grundflächen des als Rotationsparaboloid betrachteten



Körpers der Messung nicht zugänglich ist oder sich aus irgend welchen Gründen für die Messung nicht eignet. Nun kann zwar stets $\frac{1}{2}(g_1 + g_2)$ durch den mittleren Querschnitt ersetzt werden, aber unter Umständen ist auch dieser nicht verwertbar und dann muß man seine Zuflucht zu irgend welchen anderen Dimensionen nehmen. Aus allen diesen Verlegenheiten hilft aber eine sehr nützliche, allgemeine und praktisch leicht zu handhabende Formel, die indessen trotz ihres ganz elementaren Charakters bisher unbeachtet

geblieben zu sein scheint.

Man wähle auf M_1M_2 einen beliebigen Punkt M und lege durch ihn den Querschnitt g parallel zu den Grundflächen. Teilt dann M die Strecke M_1M_2 in dem Verhältnis $\frac{M_1M}{MM_2} = \lambda$, so ist die Abszisse x von M mit den Abszissen x_1 und x_2 von M_1 und M_2 durch die Formel verbunden

$$x = \frac{x_1 + \lambda x_2}{1 + \lambda}.$$

Mit Rücksicht auf die Parabelgleichung folgt aber hieraus für die zugehörigen Ordinaten:

$$y^2 = \frac{y_1^2 + \lambda y_2^2}{1 + \lambda}$$

und folglich für die zugehörigen Querschnitte:

$$(2) \quad g = \frac{g_1 + \lambda g_2}{1 + \lambda}.$$

Mit Hilfe dieser einfachen Relation, die dem Rotationsparaboloides eigentümlich ist, kann man jetzt etwa g_2 durch g_1 und g ausdrücken, wodurch (1) übergeht in:

$$(3) \quad V = \frac{h}{2} \left(\left(1 + \frac{1}{\lambda}\right) g + \left(1 - \frac{1}{\lambda}\right) g_1 \right), \quad \lambda = 0 \dots \infty.$$

Diese Formel gestattet also, das Volumen des Rotationsparaboloides durch die Höhe, die eine Grundfläche und einen *beliebigen* Querschnitt, der in jedem einzelnen Falle zweckmäßig gewählt wird, zu berechnen. Reduziert sich g_1 auf Null, wird also das Paraboloid vom Scheitel an gerechnet, so vereinfacht sich (3) zu

$$(4) \quad V_0 = \frac{1}{2} \left(1 + \frac{1}{\lambda}\right) gh.$$

Für $\lambda = \frac{1}{3}, \frac{1}{2}, 1, 2, 3$ erhält man demnach die Formeln:

$$V = h(2g - g_1) \quad V_0 = 2gh$$

$$V = \frac{h}{2}(3g - g_1) \quad V_0 = \frac{3}{2}gh$$

$$V = gh \quad V_0 = gh$$

$$V = \frac{h}{4}(3g + g_1) \quad V_0 = \frac{3}{4}gh$$

$$V = \frac{h}{3}(2g + g_1) \quad V_0 = \frac{2}{3}gh.$$

Kinematisch-geometrische Theorie der Bewegung der affin-veränderlichen, ähnlich-veränder- lichen und starren räumlichen oder ebenen Systeme.

Von L. BURMESTER in München.

Zweiter Teil.

Der erste Teil dieser Abhandlung wurde vor 23 Jahren in dieser Zeitschrift 1878, Bd. 23, S. 108 veröffentlicht, und dieser zweite Teil bildet nun den dort versprochenen Schluss. In diesem zweiten Teil sollen hauptsächlich die Nullsysteme behandelt werden, welche mit der Bewegung der affin-veränderlichen, ähnlich-veränderlichen und starren räumlichen Systeme im Zusammenhange stehen und zur weiteren Erkenntnis der Bewegungsvorgänge dieser Systeme führen. Die Untersuchung dieser Bewegungsvorgänge erhält auch physikalische Bedeutung, weil die in der Krystallographie definierte „homogene Deformation“ der Krystalle, die durch Wärme oder durch andere Ursachen bewirkt wird, eine affine Veränderung ist, worauf Eug. Blasius zuerst hingewiesen hat.¹⁾ Wir wollen zunächst die im ersten Teile dieser Abhandlung abgeleiteten fundamentalen Beziehungen erörtern, welche für die weiteren Untersuchungen erforderlich sind.

„Die Endpunkte der Geschwindigkeiten sowie der Beschleunigungen jeder Ordnung der Systempunkte einer Phase eines beliebig bewegten affin-veränderlichen, ähnlich-veränderlichen oder starren räumlichen Systems bilden ein affines räumliches System.“

Die Bewegung eines affin-veränderlichen räumlichen Systems S ist durch die Bewegung von vier nicht in einer Ebene liegenden Systempunkten A, B, C, D bestimmt; demnach können wir zu diesen vier Punkten die vier homologen Punkte A_0, B_0, C_0, D_0 eines affinen räumlichen Systems S_0 beliebig annehmen und die Punkte des Systems S_0 als die Endpunkte der Geschwindigkeiten oder der Beschleunigungen n^{ter} Ordnung der Punkte des Systems S betrachten. Wenn nun das System S_0 die Endpunkte der Geschwindigkeiten enthält, dann repräsentieren die Verbindungsstrecken der homologen Punkte der beiden affinen Systeme S, S_0 die Geschwindigkeiten der Punkte des affin-veränderlichen räumlichen Systems nach Größe und Richtung; wenn ferner das

1) Eug. Blasius, Die Ausdehnung der Krystalle durch Wärme. Poggen-dorff's Annalen der Physik und Chemie, 1884, Bd. 22, S. 528; ferner daselbst 1890, Bd. 41, S. 539.

System S_0 , die Endpunkte der Beschleunigungen n^{ter} Ordnung enthält, dann repräsentieren die Verbindungsstrecken der homologen Punkte die Beschleunigungen n^{ter} Ordnung nach GröÙe und Richtung. Ist das bewegte System S ein ähnlich-veränderliches oder starres räumliches System, dann sind die vier Punkte A_0, B_0, C_0, D_0 von einander abhängig, und es können in diesen besonderen Fällen diese vier Punkte nicht mehr alle beliebig gewählt werden.

„Zwei affine räumliche Systeme S, S_0 besitzen auÙer der unendlich fernen Ebene drei selbstentsprechende Ebenen, die sich in einem im Endlichen liegenden selbstentsprechenden Punkt und in drei selbstentsprechenden Geraden schneiden; von diesen selbstentsprechenden Ebenen können jedoch zwei imaginär sein, und dann sind auch zwei der selbstentsprechenden Geraden imaginär“.

„Wenn das System S_0 die Endpunkte der Geschwindigkeiten von den Punkten des affin-veränderlichen räumlichen Systems S enthält, dann sind die selbstentsprechenden Elemente der affinen Systeme S, S_0 identisch mit den selbstentsprechenden Elementen der Systemphase S und einer unendlich nahen Systemphase“.

„Die vierten Eckpunkte der Parallelogramme, welche in gleichem Sinne durch je drei homologe Punkte von {drei affinen räumlichen Systemen bestimmt sind, bilden ein viertes affines räumliches System“.

Nehmen wir an, es sei von drei affinen räumlichen Systemen S_0, S, S_0 das eine S_0 zu einem Punkt D_0 zusammengeschrumpft, und denken wir uns durch je drei homologe Punkte $D_0, A_0, B_0, C_0, \dots$ die Parallelogramme $D_0, A_0, A_0, A_0, D_0, B_0, B_0, B_0, D_0, C_0, C_0, C_0$ bestimmt, dann bilden die vierten Eckpunkte A_0, B_0, C_0, \dots ein viertes affines räumliches System S_0 . Hiernach erhalten wir den Satz, welchen Mehmke¹⁾ zuerst nach der Grassmannschen Methode der Rechnung mit geometrischen GröÙen abgeleitet hat:

1. Werden die Verbindungsstrecken der homologen Punkte zweier affiner räumlicher Systeme S, S_0 , die auch ähnlich oder kongruent sein können, von einem Punkt D_0 aus nach GröÙe und Richtung abgetragen, so bilden die Endpunkte dieser abgetragenen Strecken ein affines räumliches System S_0 ; werden ferner umgekehrt die Strecken, welche einen beliebigen Punkt D_0 mit den Punkten eines räumlichen Systems S_0 verbinden, nach GröÙe und Richtung an die homologen Punkte eines zu S_0 affinen räumlichen Systems S angetragen, so bilden die Endpunkte dieser Strecken ein affines räumliches System S_0 .

Das System S_0 wollen wir das Abtragsystem und den Punkt D_0

1) Civilingenieur 1888, Bd. 29, S. 492.

den *Urpunkt* desselben nennen. Dem Urpunkt \mathcal{O} , im Abtragsystem S_v entspricht der im Endlichen befindliche selbstentsprechende Punkt O der beiden affinen Systeme S, S_v . Verschieben wir das Abtragsystem S_v parallel zu sich selbst bleibend, sodafs der Urpunkt \mathcal{O} , mit dem selbstentsprechenden Punkt O der Systeme S, S_v zusammenfällt; dann hat das Abtragsystem S_v dieselben selbstentsprechenden Elemente der Systeme S, S_v mit diesen gemeinsam. Je nachdem das System S_v die Endpunkte der Geschwindigkeiten oder der Beschleunigungen n^{ter} Ordnung des als affin-veränderlich betrachteten Systems S enthält, wollen wir das System S_v das *Abtragsystem der Geschwindigkeiten oder der Beschleunigungen n^{ter} Ordnung* nennen. Der dem Urpunkt \mathcal{O} , entsprechende Punkt O in dem System S wird Geschwindigkeitspol resp. Beschleunigungspol n^{ter} Ordnung genannt. Derselbe besitzt also keine Geschwindigkeit, resp. keine Beschleunigung n^{ter} Ordnung. Die ausdrückliche Unterscheidung Geschwindigkeit und Beschleunigung n^{ter} Ordnung erscheint zweckmäfsig, weil die Geschwindigkeit stets in der Bewegungsrichtung oder in der Tangente der Bahnkurve des betreffenden Punktes liegt, was bei der Beschleunigung n^{ter} Ordnung im Allgemeinen nicht so ist. Wenn aber diese Unterscheidung nicht nötig ist, dann kann man die Geschwindigkeit auch als Beschleunigung nullter Ordnung bezeichnen und auffassen. Diese angeführten Beziehungen werden die Grundlagen unserer weiteren Betrachtungen bilden.

Nehmen wir in dem räumlichen Systeme S ein ebenes System s in einer Ebene e an, so entspricht demselben in dem affinen räumlichen System S_v ein ebenes System s_v in der homologen Ebene e_v . Denken wir uns das ebene System s_v auf die Ebene e senkrecht projiziert, und bezeichnen wir die Projektion desselben mit s_p , dann sind die beiden in der Ebene e befindlichen ebenen Systeme s, s_p affin und besitzen einen selbstentsprechenden Punkt E , dem ein homologer Punkt E_v in der Ebene e_v entspricht; demnach ist in einer Ebene e dieser Punkt E der einzige Punkt, dessen Verbindungsgerade mit dem homologen Punkt E_v auf dieser Ebene e senkrecht steht. Wenn wir von vorkommenden singulären Beziehungen absehen, so geht durch jeden Punkt des Systems S eindeutig eine Ebene, die senkrecht steht auf seiner Verbindungsgeraden mit dem homologen Punkt im System S_v , und in jeder Ebene giebt es im System S eindeutig einen Punkt, dessen Verbindungsgerade mit dem homologen Punkt des Systems S_v auf dieser Ebene senkrecht ist. Hiernach erhalten wir den Satz:

2. *Bei zwei affinen räumlichen Systemen bilden die Punkte des einen Systems und die Ebenen, welche in diesen Punkten senkrecht stehen auf den zugehörigen Verbindungsgeraden der homologen Punkte, ein Nullsystem.*

Das durch diesen Satz definierte Nullsystem wollen wir ein *Richtnullsystem* nennen. Je nachdem die Verbindungsstrecken der homologen Punkte der Systeme S, S_* Geschwindigkeiten oder Beschleunigungen n^{ter} Ordnung darstellen, erhalten wir ein *Richtnullsystem für die Geschwindigkeiten oder für die Beschleunigungen n^{ter} Ordnung*. Nach dem 1. Satz im ersten Teil dieser Abhandlung bilden die Punkte, welche die Verbindungsstrecken der homologen Punkte zweier affiner räumlicher Systeme S, S_* in gleiche Verhältnisse teilen, ein affines räumliches System S_x , welches die selbstentsprechenden Elemente von S, S_* mit diesen gemeinsam hat. Demnach bilden auch die Punkte des Systems S_x und die in diesen Punkten auf den zugehörigen Verbindungsgeraden senkrecht stehenden Ebenen ein Richtnullsystem.

Um zu einer anderen Definition des Richtnullsystems zu gelangen und eine Bestimmung desselben abzuleiten, welche keine affinen räumlichen Systeme fordert, denken wir uns zu den affinen Systemen S, S_* das Abtragsystem S_v konstruiert, indem wir von einem Ursprung \mathcal{O}_v aus die Verbindungsstrecken der homologen Punkte der Systeme S, S_* gleich und gleich gerichtet abtragen. Wenn wir nun die Gerade, welche einen Punkt A des Systems S mit seinem homologen Punkte A_v im System S_v verbindet, kurz die *Richtungsgerade* des Punktes A nennen, so ergibt sich, daß einer beliebigen Geraden $\mathcal{O}_v h_v$ im System S_v eine durch den selbstentsprechenden Punkt O der Systeme S, S_* gehende Gerade Oh im System S eindeutig entspricht, deren Punkte Richtungsgerade besitzen, die zu der Geraden $\mathcal{O}_v h_v$ parallel sind. Nehmen wir umgekehrt im System S eine durch den Punkt O gehende beliebige Gerade Oh an, so entspricht derselben eindeutig eine Gerade $\mathcal{O}_v h_v$ in dem Abtragsystem S_v und die Richtungsgeraden der Punkte auf Oh sind zu dieser Geraden $\mathcal{O}_v h_v$ parallel. Dies Letztere ergibt sich auch, wenn wir beachten, daß einer Punktreihe auf einer Geraden Oh im System S eine ähnliche Punktreihe auf einer Geraden Oh_v im System S_v entspricht; und da der Punkt O der selbstentsprechende Punkt dieser ähnlichen Punktreihen ist, so sind die Verbindungsgeraden der homologen Punkte derselben parallel. Hiernach sind in dem Richtnullsystem den Punkten A, B, C, \dots , die auf einer durch den Punkt O gehenden Geraden Oh liegen, parallele Nullebenen a, b, c, \dots zugeordnet, die senkrecht auf der Geraden $\mathcal{O}_v h_v$ stehen; und umgekehrt sind den parallelen Ebenen a, b, c, \dots die auf einer Geraden $\mathcal{O}_v h_v$ senkrecht stehen, die Punkte A, B, C, \dots auf der Geraden Oh als Nullpunkte zugeordnet. Jeder durch den Punkt O gehenden Geraden Oh im System S entspricht projektiv eine durch den Ursprung \mathcal{O}_v gehende Gerade $\mathcal{O}_v h_v$ im Abtragsystem S_v . Denken wir uns nun durch den Punkt O

zu jeder Geraden $O\mathfrak{h}$ eine Ebene Oh' senkrecht gelegt, so erhalten wir zwei konjektive reziproke Bündel, die wir mit $O(\mathfrak{h},j)$ und $O(h',j')$ bezeichnen, um auszudrücken, daß einer Geraden $O\mathfrak{h}$ und einer Ebene Oj im ersten resp. eine Ebene Oh' und eine Gerade Oj' im zweiten Bündel entspricht.

Um nun vermittelt dieser beiden konjektiven reziproken Bündel $O(\mathfrak{h},j)$ und $O(h',j')$ zu einem Punkt A die zugehörige Nullebene zu erhalten, ziehen wir durch OA die Gerade $O\mathfrak{h}$ des Bündels $O(\mathfrak{h},j)$, bestimmen die entsprechende Ebene Oh' in dem reziproken Bündel $O(h',j')$ und legen zu dieser Ebene durch den Punkt A die parallele Ebene α , welche die Nullebene des Punktes A ist. Um ferner zu einer Ebene α den zugehörigen Nullpunkt zu ermitteln, legen wir zu dieser Ebene durch O die parallele Ebene Oh' des Bündels $O(h',j')$ und bestimmen die entsprechende Gerade $O\mathfrak{h}$ in dem reziproken Bündel $O(\mathfrak{h},j)$, welche die Ebene α in ihrem Nullpunkt A schneidet. Durch diese beiden konjektiven reziproken Bündel, welche abgeleitet aus den affinen Systemen S, S_* sich ergeben haben, ist das Richtnullsystem auch bestimmt. Hierbei ist aber behufs der Eindeutigkeit zu beachten, daß die Nullpunkte sich auf den Geraden $O\mathfrak{h}$ des Bündels $O(\mathfrak{h},j)$ befinden und die Nullebenen parallel zu den korrelativen Ebenen Oh' des Bündels $O(h',j')$ sind. Wenn wir dagegen die Nullpunkte auf den Geraden Oj' des Bündels $O(h',j')$ befindlich annehmen und die korrelative Ebene Oj des Bündels $O(\mathfrak{h},j)$ bestimmen, dann erhalten wir ein zweites Richtnullsystem. Dieses zweite Richtnullsystem ist dasjenige, welches von den Punkten des Systems S_* und den Ebenen gebildet wird, die in diesen Punkten auf den Verbindungsgeraden der homologen Punkte von S_*, S senkrecht stehen.

Der selbstentsprechende Punkt O der beiden affinen räumlichen Systeme S, S_* , resp. der gemeinsame Mittelpunkt der konjektiven reziproken Bündel $O(\mathfrak{h},j), O(h',j')$, der allen durch ihn gehenden Ebenen als Nullpunkt zugeordnet ist, heißt der *Hauptpunkt*, und die unendlich ferne selbstentsprechende Ebene o_∞ dieser Systeme, die allen in ihr liegenden Punkten als Nullebene zugeordnet ist, heißt die *Hauptebene* des Richtnullsystems. Das Charakteristische des Richtnullsystems ist, daß den Punkten auf einer durch den Hauptpunkt O gehenden Geraden parallele Nullebenen zugeordnet sind, die sich also in einer Geraden der unendlich fernen Hauptebene o_∞ schneiden, und daß umgekehrt solchen Ebenen Nullpunkte zugeordnet sind, die auf einer durch den Hauptpunkt O gehenden Geraden liegen.

Wenn wir durch zwei beliebige konjektive reziproke Bündel $O(\mathfrak{h},j), O(h',j')$, die durch vier Gerade e, f, g, h und vier reziprok entsprechende

Ebenen e', f', g', h' bestimmt sind, in der angegebenen Weise das Nullsystem konstruieren, so ist noch zu beweisen, daß dasselbe ein Richtnullsystem ist. Zu diesem Zwecke ziehen wir durch einen Punkt \mathfrak{Q} , die vier Geraden e_v, f_v, g_v, h_v senkrecht zu den Ebenen $e' f' g' h'$; hierauf bestimmen wir eine Ebene x , welche die vier durch den Punkt O gehenden Geraden e, f, g, h so in vier Punkten E, F, G, H schneidet, daß dieselben ein Parallelogramm bilden, und eine Ebene x_v , welche die vier durch den Punkt \mathfrak{Q}_v gehenden Geraden e_v, f_v, g_v, h_v so in vier Punkten E_v, F_v, G_v, H_v schneidet, daß dieselben ein Parallelogramm bilden, dessen Ecken aber gleiche Folge mit den Ecken des ersten Parallelogramms haben. Zwar giebt es drei verschiedene Ebenen, die vier durch einen Punkt gehende Gerade in Parallelogrammen schneiden; diese Mehrdeutigkeit wird aber dadurch ausgeschlossen, daß die Ecken der in Betracht kommenden Parallelogramme gleiche Folge haben sollen. Wenn wir nun zu den Strecken $\mathfrak{Q}_v E_v, \mathfrak{Q}_v F_v, \mathfrak{Q}_v G_v, \mathfrak{Q}_v H_v$, die Strecken EE_v, FF_v, GG_v, HH_v gleich und gleich gerichtet konstruieren, so können wir nach dem 1. Satz diese Strecken als die Verbindungsstrecken homologer Punkte zweier affiner räumlicher Systeme S, S_v betrachten, die den selbstentsprechenden Punkt O besitzen. Zwar können wir jene Ebenen x, x_v parallel zu sich verlegen, dadurch wird jedoch nur bewirkt, daß wir homologe Punkte anderer affiner Systeme erhalten, welche aber dieselben Verbindungsgeraden wie die homologen Punkte der affinen Systeme S, S_v liefern. Demnach ist das durch zwei beliebige, konjektive reziproke Bündel bestimmte Nullsystem identisch mit dem Richtnullsystem, welches durch die Punkte E, F, \dots des Systems S und die in demselben auf den Verbindungsgeraden EE_v, FF_v, \dots senkrechten Ebenen gebildet wird.

Hiernach ist das Richtnullsystem auch dadurch definiert, daß dasselbe durch zwei konjektive reziproke Bündel $O(\mathfrak{h}, j), O(h', j')$ bestimmt ist, und den Punkten einer Geraden $O\mathfrak{h}$ Nullebenen entsprechen, die zu der reziproken Ebene Oh' parallel sind, und umgekehrt.

Durch kollineare Transformation des Richtnullsystems erhalten wir das allgemeine räumliche Nullsystem zweiten Grades, welches Ameseder¹⁾ zuerst untersucht hat, und welches auch kurz das quadratische Nullsystem genannt wird. Dasselbe ist durch zwei konjektive reziproke Bündel, deren Mittelpunkt der Hauptpunkt O ist, und durch eine im Endlichen liegende Hauptebene o bestimmt. Das Charakteristische des quadratischen Nullsystems ist, daß den Punkten auf einer durch den Hauptpunkt O gehenden Geraden Nullebenen zugeordnet sind, die einen

1) Ameseder, Das allgemeine räumliche Nullsystem zweiten Grades. Journal für reine und angewandte Mathematik, 1884, Bd. 97, S. 62.

Ebenenbüschel bilden, dessen Achse in der Hauptebene o liegt, und umgekehrt. Hiernach ergibt sich der Satz:

3. *Das Richtnullsystem ist ein spezielles räumliches Nullsystem zweiten Grades, dessen Hauptebene im Unendlichen liegt.*

Nach diesem Ergebnis könnten wir die von Ameseder abgeleiteten Eigenschaften des allgemeinen räumlichen Nullsystems zweiten Grades spezialisiert auf das Richtnullsystem übertragen. Es ist aber zweckmäßiger, daß wir zum Verständnis der Beziehungen des Richtnullsystems zu der Bewegung des affin-veränderlichen, ähnlich-veränderlichen, sowie des starren räumlichen Systems die erforderlichen projektiven Eigenschaften des Richtnullsystems in Anlehnung an die bisherigen Darlegungen ableiten.

In zwei konjektiven reziproken Bündeln $O(h, j)$ und $O(h', j')$, die zur Bestimmung eines Richtnullsystems dienen, erfüllen bekanntlich die Geraden, welche in den ihnen entsprechenden Ebenen liegen, einen reellen oder imaginären Kegel Of^2 zweiter Ordnung, der *Kernkegel* heißt, und diese Ebenen, welche einen Ebenenbüschel Ok^2 zweiter Ordnung bilden, umhüllen einen reellen oder imaginären Kegel Ox^2 zweiter Ordnung, der *Einhüllkegel* heißt, und den Kernkegel in zwei Mantellinien berührt. Die unendlich ferne Hauptebene o_∞ des Richtnullsystems schneidet diese beiden reziproken Bündel $O(h, j)$, $O(h', j')$ in zwei reziproken ebenen Systemen $s_\infty(\mathfrak{H}_\infty, j_\infty)$, $s_\infty(h'_\infty, \mathfrak{J}'_\infty)$, in denen einem Punkt \mathfrak{H}_∞ eine Gerade h'_∞ und einer Geraden j_∞ ein Punkt \mathfrak{J}'_∞ entspricht; sie schneidet ferner den Kernkegel Of^2 in dem Kernkegelschnitt f^2_∞ den Ebenenbüschel Ok^2 in dem Geradenbüschel k^2_∞ zweiter Ordnung und den Einhüllkegel Ox^2 in dem Einhüllkegelschnitt x^2_∞ , der von diesem Geradenbüschel umhüllt wird.

Durch die vermitteltst der konjektiven reziproken Bündel erhaltene Konstruktion des Richtnullsystems ergeben sich hiernach die singulären Beziehungen: allen Punkten einer Mantellinie des Kernkegels Of^2 ist die durch dieselbe gehende reziproke Tangentialebene des Einhüllkegels Ox^2 als einzige Nullebene zugeordnet; und allen Ebenen, welche durch eine Tangente des Einhüllkegelschnittes x^2_∞ gehen, also zu einer Tangentialebene des Einhüllkegels parallel sind, ist der entsprechende inzidente Punkt des Kernkegelschnittes f^2_∞ als einziger Nullpunkt zugeordnet.

Da parallele Ebenen sich in einer Geraden und parallele Gerade sich in einem Punkt der unendlich fernen Hauptebene o_∞ schneiden, so wird die Ableitung der projektiven Beziehungen anschaulicher und allgemeiner, wenn wir uns behufs unserer Betrachtungen die Hauptebene o_∞ ins Endliche verlegt denken und uns also das allgemeine quadratische Nullsystem vorstellen.

Die beiden konjektiven reziproken Bündel $O(h, j)$, $O(h', j')$ seien gegeben; eine beliebige Gerade j nehmen wir als Achse eines Ebenenbüschels $j(h)$ an, der die Hauptebene o_∞ in einem Geradenbüschel $\mathfrak{S}'_\infty(h_\infty)$ schneidet, und betrachten die Gerade Oj' , die von dem Hauptpunkt O nach dem Punkt \mathfrak{S}'_∞ der Hauptebene o_∞ geht, als Achse eines zu $\mathfrak{S}'_\infty(h_\infty)$ perspektiven Ebenenbüschels $\overline{Oj'}(h')$, der zum Bündel $O(h', j')$ gehört; dann entspricht diesem Ebenenbüschel und dessen Achse, resp. ein Geradenbüschel $O(h)$ und eine Ebene Oj im Bündel $O(h, j)$. Hiernach sind die Schnittpunkte der Geraden des Büschels $O(h)$ mit den entsprechenden Ebenen des projektiven Büschels $j(h)$ die Nullpunkte dieser Ebenen; und folglich erfüllen dieselben einen Nullkegelschnitt ι^2 , der durch den Hauptpunkt O sowie durch den Punkt H_j geht, in welchem die Achse j die Ebene Oj trifft. Da die Ebenen des Büschels $j(h)$ zu den Nullpunkten auf dem Nullkegelschnitt perspektiv sind, so ist der Punkt H_j der Nullpunkt der Ebene h_j dieses Büschels, die von dem Nullkegelschnitt ι^2 in diesem Punkt berührt wird.

Den Ebenen h_1, h_2 des Ebenenbüschels $j(h)$, welche durch die von dem Punkt \mathfrak{S}'_∞ an den Einhüllkegelschnitt κ_∞^2 gelegten Tangenten $\mathfrak{S}'_\infty h'_{\infty 1}, \mathfrak{S}'_\infty h'_{\infty 2}$ gehen, entsprechen als Nullpunkte resp. die Punkte $\mathfrak{S}_{\infty 1}, \mathfrak{S}_{\infty 2}$, in denen die Ebene Oj den Kernkegelschnitt κ_∞^2 und zugleich diese Tangenten trifft; folglich geht der Nullkegelschnitt ι^2 auch durch diese beiden Punkte $\mathfrak{S}_{\infty 1}, \mathfrak{S}_{\infty 2}$. Hiernach ergibt sich, daß für alle Ebenenbüschel, deren Achsen j durch einen in der Hauptebene o_∞ liegenden Punkt \mathfrak{S}'_∞ gehen, die Nullkegelschnitte sich in der zu diesem Punkt korrelativen Ebene Oj befinden und den Hauptpunkt O , sowie die beiden Punkte $\mathfrak{S}_{\infty 1}, \mathfrak{S}_{\infty 2}$ gemeinsam haben. Je nachdem die Gerade $O\mathfrak{S}'_\infty$ aufsen in oder auf dem Einhüllkegel $O\kappa^2$ liegt, sind die Punkte $\mathfrak{S}_{\infty 1}, \mathfrak{S}_{\infty 2}$ reell, imaginär oder fallen zusammen und es sind diese Nullkegelschnitte ι^2 resp. Hyperbeln, Ellipsen oder Parabeln. Zu einem Nullkegelschnitt ι^2 , der also den Hauptpunkt O enthält, ist ein Nullkegel dual, der die unendlich ferne Hauptebene o_∞ berührt und demnach hier speziell ein parabolischer Nullcylinder ist. Hiernach erhalten wir die dualen Sätze.

4. In einem Richtnullsystem erfüllen die Nullpunkte eines Ebenenbüschels einen Nullkegelschnitt, der die Achse dieses Ebenenbüschels trifft; und die Nullkegelschnitte, welche den Ebenenbüscheln entsprechen, deren Achsen durch einen Punkt der Hauptebene gehen, liegen in der zu diesem Punkt korrelativen, durch den Haupt-

4a. In einem Richtnullsystem umhüllen die Nullebenen einer Punktreihe einen parabolischen Nullcylinder, der die Gerade dieser Punktreihe berührt; und die parabolischen Nullcylinder, welche den Punktreihen entsprechen, deren Geraden in einer durch den Hauptpunkt gehenden Ebene liegen, sind gerichtet nach dem

punkt gehenden Ebene und haben zu dieser Ebene korrelativen in der den Hauptpunkt sowie die beiden Hauptebene befindlichen Punkt und Punkte, in welchen diese Ebene den haben die Hauptebene sowie die Kernkegelschnitt schneidet, als beiden Ebenen, die von diesem Punkt gemeinsame Schnittpunkte. berührend an den Einhüllkegel gehen, als gemeinsame Tangentialebenen.

Nehmen wir ein Ebenenbündel an, dessen Mittelpunkt M sein möge, so ergibt sich durch analoge Betrachtungen wie vorhin aus den projektiven Beziehungen der beiden konjektiven reziproken Bündel $O(h, j)$, $O(h', j')$: daß die Nullpunkte der Ebenen dieses Bündels eine Nullfläche zweiter Ordnung erfüllen, die durch den Hauptpunkt O und durch den Kernkegelschnitt \mathfrak{f}_∞^2 geht, die ferner im Punkt M die Nullebene desselben berührt und die Nullkegelschnitte aller Ebenenbüschel trägt, deren Achsen durch den Punkt M gehen. Hieraus folgt, daß die Nullflächen aller Ebenenbündel den Kernkegelschnitt \mathfrak{f}_∞^2 gemeinsam haben und durch den Hauptpunkt O gehen. Mit dieser Darlegung ergeben sich auch die zugehörigen dualen Beziehungen.

Liegt eine Achse j eines Ebenenbüschels, welche die Hauptebene o_∞ in einem Punkt \mathfrak{Z}'_∞ trifft, in einer Tangentialebene $O\mathfrak{Z}'_\infty\mathfrak{H}_{\infty,1}$ des Einhüllkegels Ox^3 , welcher der inzidente Punkt $\mathfrak{H}_{\infty,1}$ auf dem Kernkegelschnitt \mathfrak{f}_∞^2 entspricht, so schneidet die zum Punkte \mathfrak{Z}'_∞ korrelative Ebene Oj den Kernkegelschnitt in den gepaarten Punkten $\mathfrak{H}_{\infty,1}$, $\mathfrak{H}_{\infty,2}$ und den Kernkegel $O\mathfrak{f}_\infty^2$ in den Mantellinien $O\mathfrak{H}_{\infty,1}$, $O\mathfrak{H}_{\infty,2}$. Der Tangentialebene $O\mathfrak{Z}'_\infty\mathfrak{H}_{\infty,1}$ entsprechen alle Punkte der Mantellinie $O\mathfrak{H}_{\infty,1}$ als Nullpunkte; demnach zerfällt der zu diesem Ebenenbüschel gehörende Nullkegelschnitt ι^2 in die Gerade $O\mathfrak{H}_{\infty,1}$ und eine in der Ebene Oj liegende Gerade ι , die nach dem zu $\mathfrak{H}_{\infty,1}$ gepaarten Punkt $\mathfrak{H}_{\infty,2}$ geht und die Nullpunkte aller anderen Ebenen dieses Ebenenbüschels enthält. Demzufolge ergibt sich, wenn wir umgekehrt eine Punktreihe auf einer durch einen Punkt $\mathfrak{H}_{\infty,2}$ des Kernkegelschnittes gehenden Geraden ι annehmen, dann durch den Hauptpunkt O und die Gerade ι eine Ebene legen, die den Kernkegelschnitt \mathfrak{f}_∞^2 in dem Punkt $\mathfrak{H}_{\infty,2}$ und ferner in dem Punkt $\mathfrak{H}_{\infty,1}$ schneidet, daß dieser Punktreihe Nullebenen entsprechen, die einen Ebenenbüschel bilden, dessen Achse j in der dem Punkt $\mathfrak{H}_{\infty,1}$ zugeordneten Tangentialebene des Einhüllkegels Ox^3 liegt. Diese Tangentialebene schneidet die dem Punkt $\mathfrak{H}_{\infty,2}$ zugeordnete Tangentialebene in einer Geraden $O\mathfrak{Z}'_\infty$, und die Achse j geht durch den Punkt \mathfrak{Z}'_∞ in der Hauptebene o_∞ .

Einem in einer Ebene $O\mathfrak{H}_{\infty,1}\mathfrak{H}_{\infty,2}$ liegenden Büschel von Geraden ι , dessen Mittelpunkt $\mathfrak{H}_{\infty,2}$ ist, entspricht ein in der Tangentialebene $O\mathfrak{Z}'_\infty\mathfrak{H}_{\infty,1}$ liegender Büschel von Achsen j , dessen Mittelpunkt \mathfrak{Z}'_∞ ist.

Im Nullsystem zweiten Grades heißt eine Gerade ι , deren Punktreihe ein Ebenenbüschel erster Ordnung entspricht, eine *Ordnungslinie* und die Achse j dieses Ebenenbüschels eine *Ordnungsachse*.

Verlegen wir den Punkt S'_∞ , in welchem eine in der Tangentialebene $OS'_\infty \S_\infty$ befindliche Ordnungsachse j die Hauptebene o_∞ trifft, nach dem zweiten Schnittpunkt $\S_\infty \Pi$, den diese Tangentialebene außer dem Punkt \S_∞ mit dem Kernkegelschnitt \mathfrak{F}_∞ bildet, dann fällt die zu dem Punkt S'_∞ korrelative Ebene Oj mit dieser Tangentialebene zusammen, und zu dieser Ordnungsachse j gehört eine Ordnungslinie ι , die durch den mit S'_∞ identischen Punkt $\S_\infty \Pi$ des Kernkegelschnittes \mathfrak{F}_∞ geht. Wenn aber eine Ordnungsachse und eine Ordnungslinie durch einen Punkt gehen, dann müssen beide zusammenfallen. Solche Gerade, in denen eine Ordnungsachse und eine zugehörige Ordnungslinie vereint sind, heißen *Leitlinien* des Nullsystems. Die Leitlinien gehen also durch den Kernkegelschnitt \mathfrak{F}_∞ und berühren den Einhüllkegel Ox^3 . Demnach liegen in einer Ebene zwei Leitlinien, die sich im Nullpunkt dieser Ebene schneiden, und durch einen Punkt gehen zwei Leitlinien, dessen Nullebene die durch diese Leitlinien gelegte Ebene ist. Hieraus folgen die nach unserer Darlegung auch für das allgemeine quadratische Nullsystem geltenden Ergebnisse:

5. In einem Richtnullsystem gehen die Ordnungslinien durch den Kernkegelschnitt \mathfrak{F}_∞ und liegen die Ordnungsachsen in den Tangentialebenen des Einhüllkegels Ox^3 . Die Ordnungslinien, so wie die Ordnungsachsen bilden je einen singulären Komplex zweiten Grades; und diese beiden Komplexe haben die Leitlinien gemeinsam, die eine Kongruenz zweiten Grades bilden.

Betrachten wir wieder die zwei affinen räumlichen Systeme S , S_∞ , die ein Richtnullsystem bestimmen, und nehmen wir eine beliebige Ebene e im System S an, dann entspricht derselben eine Ebene e_∞ im System S_∞ , ferner entspricht der Schnittgeraden f , dieser beiden Ebenen eine Gerade f in der Ebene e , und dem Schnittpunkt F , dieser Geraden der Punkt F auf der Geraden f , die also auch die Verbindungsgerade zweier homologen Punkte F , F_∞ ist. Die Verbindungsgeraden der auf f , f_∞ befindlichen homologen Punkte, resp. die Richtungsgeraden der auf der Geraden f befindlichen Punkte, liegen in der Ebene e und umhüllen eine Parabel, die von der Geraden f im Punkte F berührt wird. Es giebt demnach in einer Ebene e nur eine einzige Gerade f , deren Punkte Richtungsgerade besitzen, die in dieser Ebene liegen; und diese Gerade verbindet zwei homologe Punkte F , F_∞ . Eine solche Gerade f wird die *Charakteristik* der Ebene e genannt; und dieselbe zeichnet sich dadurch aus, daß ihr parabolischer Nulleylinder auf der Ebene e senkrecht steht.

Nehmen wir eine beliebige Gerade f an, die zwei homologe Punkte F, F_1 verbindet, so entspricht derselben eine Gerade f_1 , die durch den Punkt F_1 geht. Demnach ist jede Verbindungsgerade f zweier homologen Punkte die Charakteristik der durch ff_1 gelegten Ebene; und die Charakteristiken sind also identisch mit den Verbindungsgeraden homologer Punkte.

Da die Verbindungsgeraden der homologen Punkte einen triedralen Komplex bilden, dessen Hauptelemente die selbstentsprechenden Elemente der Systeme S, S_1 sind, so gilt dies auch von den Charakteristiken.

Wenn eine Charakteristik, resp. eine Verbindungsgerade zweier homologer Punkte, mit einer Ordnungslinie zusammenfällt, dann entspricht ihr eine Ordnungsachse, die auf der Ebene der Charakteristik senkrecht steht, also auch zu dieser Ordnungslinie senkrecht ist.

Die Verbindungsgeraden homologer Punkte, welche durch einen Punkt gehen, erfüllen als Gerade des triedralen Komplexes, der vom zweiten Grade ist, eine Kegelfläche zweiter Ordnung. Die Ordnungslinien, welche durch einen Punkt gehen, erfüllen als Gerade eines singulären Komplexes zweiten Grades ebenfalls einen Kegel zweiter Ordnung; diese beiden Kegel mit gleicher Spitze haben vier Mantellinien gemeinsam. Die Verbindungsgeraden homologer Punkte, welche in einer Ebene liegen, umhüllen eine Parabel; ferner bilden die Ordnungslinien, die in einer Ebene liegen, zwei Parallelenbüschel, und in jedem derselben gibt es eine Ordnungslinie, die eine Tangente dieser Parabel ist. Hieraus folgt:

6. *In einem Richtnullsystem bilden die Ordnungslinien, zu welchen die entsprechenden Ordnungsachsen senkrecht sind, eine Kongruenz vierter Ordnung und zweiter Klasse.*

Die durch den selbstentsprechenden Punkt O gehenden drei selbstentsprechenden Ebenen und Geraden der affinen räumlichen Systeme S, S_1 zeichnen sich in dem Richtnullsystem durch Eigentümlichkeiten aus und sind die Hauptelemente des von den Verbindungsgeraden der homologen Punkte gebildeten triedralen Komplexes. Da aber das Richtnullsystem auch für sich, unabhängig von diesen affinen Systemen, zu betrachten ist und durch die beiden konjektiven reziproken Bündel $O(h, j), O(h', j')$ bestimmt wird, so wollen wir im Richtnullsystem jene selbstentsprechenden Ebenen die *Normebenen* und jene selbstentsprechenden Geraden die *Normgeraden* nennen und in folgender Weise definieren. Die drei Normebenen eines Richtnullsystems sind in dem Bündel $O(h, j)$ diejenigen Ebenen, die auf den entsprechenden reziproken Geraden des Bündels $O(h', j')$ senkrecht stehen; und die drei Normgeraden eines Richtnullsystems sind in dem Bündel $O(h, j)$ die-

jenigen Geraden, die auf den entsprechenden reziproken Ebenen des Bündels $O(h', j')$ senkrecht stehen. Von den Normebenen, sowie von den Normgeraden können je zwei imaginär sein.

Jedem Punkt in einer Normebene entspricht eine Nullebene, die auf derselben senkrecht ist; denn die Richtungsgeraden aller Punkte einer Normebene befinden sich in derselben. Demnach sind alle in einer Normebene befindlichen Geraden Charakteristiken derselben, und zu einer solchen Geraden gehört ein parabolischer Nulcyylinder, der auf dieser Normebene senkrecht steht; ferner entspricht jeder in einer Normebene liegenden Ordnungslinie eine auf dieser Normebene senkrechte Ordnungssachse. Da einer Parallelen zu einer selbstentsprechenden Geraden im System S wieder eine Parallele im System S_p entspricht, so schneiden sich die Verbindungsgeraden der homologen Punkte der auf diesen Parallelen befindlichen ähnlichen Punktreihen in einem Punkt. Demnach ist in einem Richtnullsystem jede Gerade, die zu einer Normgeraden parallel ist, eine Charakteristik, deren Punkte Richtungsgeraden besitzen, die sich in einem Punkt schneiden; ferner steht der zu einer solchen Charakteristik gehörende parabolische Nulcyylinder senkrecht auf der durch sie und diesen Punkt gelegten Ebene, und diese Charakteristik berührt den Nulcyylinder in einem Punkt seiner Scheitellinie.

Die Verbindungsgeraden der homologen Punktreihen $A, B, C \dots$ und $A_p, B_p, C_p \dots$ auf zwei entsprechenden Geraden p, p_p der affinen räumlichen Systeme S, S_p erfüllen ein parabolisches Hyperboloid Π und sind zu einer Ebene p parallel; ferner umhüllen die durch diese Verbindungsgeraden zu dieser Ebene p senkrecht gelegten Ebenen einen parabolischen Cylinder p^Π . Da die Nullebenen $a, b, c \dots$ der Punkte $A, B, C \dots$ auf diesen Verbindungsgeraden in diesen Punkten senkrecht sind, so ergibt sich auch hieraus, daß die Nullebenen $a, b, c \dots$ einen parabolischen Nulcyylinder p^a umhüllen. Die beiden parabolischen Cylinder p^Π, p^a stehen auf der Ebene p senkrecht und haben eine auf derselben senkrechte, gemeinsame Fokalgerade. Wenn nun die Gerade p eine Ordnungslinie ist, dann geht der parabolische Nulcyylinder p^a in eine Ebene über, und die Tangentialebenen desselben bilden einen Ebenenbüschel, dessen Achse die Fokalgerade ist. Diese Fokalgerade ist demnach die Ordnungssachse der Ordnungslinie p , und diese berührt jenen parabolischen Cylinder p^Π in einem Punkt seiner Scheitellinie. Wenn die Gerade p eine Leitlinie des Richtnullsystems ist, dann sind die Verbindungsgeraden der homologen Punkte der Geraden p, p_p senkrecht auf der Leitlinie und bilden ein gleichseitig-hyperbolisches Paraboloid Π ; wenn ferner die Gerade p eine Charak-

teristik ist, dann schrumpft das hyperbolische Paraboloid in der Ebene dieser Charakteristik zusammen und die Verbindungsgeraden der homologen Punkte umhüllen eine Parabel.

Wenn die beiden konjektiven reziproken Bündel $O(h, j)$, $O(h', j')$ einen polaren Bündel bilden, dann vereinigen sich der Kernkegel und und der Einhüllkegel in dem Ordnungskegel des polaren Bündels; und das Richtnullsystem, welches durch einen polaren Bündel bestimmt ist, wird ein *polares Richtnullsystem* genannt. In dem polaren Richtnullsystem mit einem reellen Ordnungskegel sind die Ordnungslinien, welche in den Tangentialebenen des Ordnungskegels liegen, identisch mit ihren zugehörigen Ordnungsachsen, und demnach ergibt sich der Satz:

7. *In einem polaren Richtnullsystem sind diejenigen Geraden, welche zu den Mantellinien des Ordnungskegels parallel sind und in den Tangentialebenen desselben liegen, die Leitlinien.*

In einer reellen Normebene eines Richtnullsystems, resp. in einer reellen selbstentsprechenden Ebene zweier affiner räumlicher Systeme S, S_0 , bilden die Punkte und die Spuren der zugehörigen, auf dieser Normebene senkrechten Nullebenen ein *ebenes Richtnullsystem*. Dasselbe ergibt sich demnach auch, wenn in einer Ebene zwei affine ebene Systeme gegeben sind, durch die Punkte des einen und durch die Geraden, welche in diesen Punkten auf den Verbindungsgeraden der homologen Punkte senkrecht sind. Ferner ist das ebene Richtnullsystem auch durch zwei in einer Ebene liegende konjektive projektive Strahlenbüschel $O(h)$, $O(h')$ bestimmt. Um zu einem Punkt A die Nullgerade zu erhalten, verbinden wir A mit O durch einen Strahl Oh und ziehen durch A die Nullgerade a parallel zu dem entsprechenden Strahl Oh' . Umgekehrt ergibt sich zu einer Geraden a der Nullpunkt, wenn zur Geraden a der parallele Strahl Oh' gezogen wird; denn dann schneidet der entsprechende Strahl Oh die Gerade a in dem Nullpunkt A .

Nach der Ableitung der wichtigsten Eigenschaften des Richtnullsystems, die sich aus den konjektiven reziproken Bündeln und den affinen räumlichen Systemen ergeben haben, wollen wir nun die momentane Bewegung des affin-veränderlichen, ähnlich-veränderlichen und starren räumlichen Systems betrachten.

Nehmen wir an, daß zu einem bewegten affin-veränderlichen räumlichen System S das affine System S_0 die Endpunkte der Geschwindigkeiten der Systempunkte enthält, dann bilden diese Punkte und die Ebenen, welche in ihnen auf den Geschwindigkeiten resp. auf den Bewegungsrichtungen oder den Tangenten der Bahnen senkrecht sind, das Richtnullsystem für die Geschwindigkeiten, dessen Hauptpunkt der selbstentsprechende Punkt O der affinen Systeme S, S_0 ist. Da

jede Mantellinie des Kernkegels $O\tau^2$ in der reziproken Tangentialebene des Einhüllkegels $O\kappa^2$ liegt, und da allen Punkten einer Mantellinie die inzidente reziproke Tangentialebene als Nullebene entspricht, so folgt, daß die Punkte einer Mantellinie des Kernkegels Geschwindigkeiten besitzen, die in einer auf der Tangentialebene senkrechten Ebene sich befinden und auf der Mantellinie senkrecht sind; demnach bleibt eine Punktreihe auf einer Mantellinie des Kernkegels während einer momentanen Bewegung des affin-veränderlichen räumlichen Systems starr, und dasselbe gilt von einer Punktreihe auf jeder zu einer Mantellinie parallelen Geraden. Wir wollen solche Gerade eines affin-veränderlichen räumlichen Systems, die während einer unendlich kleinen Bewegung desselben starre Punkt reihen tragen, *starre Gerade* nennen. Hiernach erhalten wir den Satz:

8. *In einem affin-veränderlichen räumlichen System sind die Mantellinien des Kernkegels und alle Parallelen zu ihnen starre Gerade.*

Je nachdem der Kernkegel reell oder imaginär ist, sind auch die starren Geraden reell oder imaginär; und um zu erkennen, unter welchen Bedingungen reelle oder imaginäre starre Gerade in einem affin-veränderlichen räumlichen System auftreten, betrachten wir eine unendlich kleine Bewegung desselben, bei welcher eine Systemphase S in eine unendlich nahe Systemphase S' übergeht. Nehmen wir in der Systemphase S eine Kugel K an, deren Mittelpunkt der selbstentsprechende Punkt O von S und S' ist, so entspricht derselben in der Systemphase S' ein Ellipsoid K' mit demselben Mittelpunkt O . Wenn sich nun die Kugel K und das unendlich nahe Ellipsoid K' in einer Kurve ξ' schneiden, die wir in der Systemphase S' befindlich annehmen, dann entspricht dieser Kurve ξ' eine unendlich nahe Kurve ξ in der Systemphase S und beide Kurven ξ, ξ' liegen auf der Kugel K . Legen wir hiernach durch die Kurve ξ einen Kegel $O\xi$, dessen Spitze der Kugelmittelpunkt O ist, so verändern die Kugelradien, die auf diesem Kegel liegen, ihre Länge nicht während der unendlich kleinen Bewegung der Kurve ξ nach ξ' . Demnach ist der Kegel $O\xi$ identisch mit dem Kernkegel $O\tau^2$, dessen Mantellinien starre Gerade sind; denn es können in einem affin-veränderlichen räumlichen System keine anderen starren Geraden auftreten als die Mantellinien des Kernkegels und die Parallelen zu ihnen.

Besonderheiten treten auf, wenn das Ellipsoid K' die Kugel K erstens in einem Kreise berührt, zweitens in zwei diametralen Punkten berührt und drittens in zwei diametralen Punkten berührt, zugleich aber auch schneidet. Im ersten Falle geht der Kernkegel in eine Ebene über, im zweiten schrumpft derselbe in eine Gerade zusammen und im dritten artet er in zwei Ebenen aus. Hiernach folgt:

9. *In einem affin-veränderlichen räumlichen System giebt es reelle oder imaginäre starre Gerade, je nachdem das Ellipsoid K' die Kugel K schneidet resp. berührt oder nicht schneidet.*

Da eine unendlich kleine Bewegung einer starren Geraden als eine unendlich kleine Drehung derselben um eine zugehörige momentane Drehachse betrachtet werden kann, so schneiden sich die Nullebenen der Punkte einer starren Geraden in der zugehörigen momentanen Drehachse. Eine Gerade eines affin-veränderlichen räumlichen Systems, deren Punkten Nullebenen entsprechen, die einen Ebenenbüschel erster Ordnung bilden, ist eine starre Gerade, die Achse dieses Ebenenbüschels ist die zugehörige momentane Drehachse und die Geschwindigkeiten der Punkte einer solchen Geraden sind proportional den Abständen der Punkte von dieser Drehachse. Eine Ausnahme tritt aber ein, wenn die Achse des Ebenenbüschels in der Hauptebene o_∞ liegt und derselbe also ein Parallelebenenbüschel ist; denn diesem entspricht eine veränderliche Reihe von Nullpunkten auf einer durch den Hauptpunkt O gehenden Geraden. Bei einer Punktreihe in einer auf dem Kernkegel Of^2 befindlichen starren Geraden fallen die zugehörigen Nullebenen in der Ebene zusammen, die durch diese Gerade geht und ihr reziprok entspricht. Eine unendlich kleine Bewegung einer solchen starren Geraden kann durch eine unendlich kleine Drehung um jede in dieser Ebene befindliche, durch O gehende Gerade ersetzt werden. Die starren Geraden auf dem Kernkegel zeichnen sich also dadurch aus, daß zu einer solchen starren Geraden unendlich viele durch den Hauptpunkt O gehende momentane Drehachsen gehören, die in der allen Punkten dieser Geraden zugeordneten, einzigen Nullebene liegen.

Aus diesen Darlegungen ergibt sich:

10. *Die Ordnungslinien und die zugehörigen Ordnungsachsen in dem Richtnullsystem für die Geschwindigkeiten sind resp. identisch mit den starren Geraden und den zugehörigen Drehachsen in dem affin-veränderlichen räumlichen System.*

Hiernach gelten alle Beziehungen, welche für die Ordnungslinien, die Ordnungsachsen und die Leitlinien des Richtnullsystems abgeleitet wurden, auch für die starren Geraden und deren Drehachsen. Die senkrechten Projektionen der Geschwindigkeiten der Punkte einer starren Geraden auf diese Gerade sind gleich; und es treten drei spezielle Fälle von starren Geraden auf. Erstens die *normal starren Geraden*, bei welchen die senkrechten Projektionen der Geschwindigkeiten ihrer Punkte gleich Null sind und die Geschwindigkeiten also senkrecht auf denselben stehen. Eine normal starre Gerade fällt demnach mit ihrer zugehörigen Drehachse zusammen und ist im Richtnullsystem

für die Geschwindigkeiten eine Leitlinie. Zweitens die *starrten Charakteristiken* sind solche starre Gerade, deren Punkte Geschwindigkeiten besitzen, die in einer Ebene liegen. Einer starren Charakteristik entspricht demnach eine zu ihr senkrechte Drehachse und ist im Richtnullsystem für die Geschwindigkeiten eine Ordnungslinie, deren Ordnungssachse zu ihr senkrecht ist. Drittens die *Mantellinien des Kernkegels* sind spezielle starre Charakteristiken oder spezielle normal starre Gerade, bei welchen die Geschwindigkeiten ihrer Punkte senkrecht auf denselben sind und sich in einer Ebene befinden. Wir erhalten demnach zu den Sätzen 5 und 6 die analogen Sätze:

11. *In einem affin-veränderlichen räumlichen System gehen die starren Geraden durch den Kernkegelschnitt \mathfrak{r}_2^2 und liegen die Drehachsen in den Tangentialebenen des Einhüllkegels Ox^2 . Die starren Geraden, sowie die Drehachsen bilden je einen singulären Komplex zweiten Grades; und diese beiden Komplexe haben die normal starren Geraden gemeinsam, die eine Kongruenz zweiten Grades bilden.*

12. *In einem affin-veränderlichen räumlichen System bilden die starren Charakteristiken, zu welchen die entsprechenden Drehachsen senkrecht sind, eine Kongruenz vierter Ordnung und zweiter Klasse.*

Aus dem 7. Satz folgt, daß in einem polaren Richtnullsystem für die Geschwindigkeiten die normal starren Geraden, resp. die Leitlinien zu den Mantellinien des Ordnungskegels parallel sind und in den Tangentialebenen desselben liegen. Denken wir uns nun die Schar der ähnlichen und ähnlich liegenden einschaligen Hyperboloide, d. h. der coaxialen ähnlichen Hyperboloide gebildet, für welche der Ordnungskegel der gemeinsame Asymptotenkegel ist, so sind die Geraden auf diesen Hyperboloiden normal starre Gerade während der unendlich kleinen Bewegung. Eine durch zwei sich schneidende normal starre Gerade gelegte Ebene ist eine Tangentialebene an einem dieser Hyperboloide und der Berührungspunkt resp. der Schnittpunkt dieser beiden starren Geraden ist der zugehörige Nullpunkt. Hieraus folgt:

13. *Wenn in einem affin-veränderlichen räumlichen System ein polares Richtnullsystem für die Geschwindigkeiten auftritt; dann sind die Geraden, welche zu den Mantellinien des Ordnungskegels parallel sind und in den Tangentialebenen desselben liegen, normal starre Gerade, und die coaxialen ähnlichen einschaligen Hyperboloide, für welche der Ordnungskegel gemeinsamer Asymptotenkegel ist, werden aus normal starren Geraden gebildet, die auf jedem solchen Hyperboloid in ihren Treffpunkten als drehbar verbunden betrachtet werden können.*

Zwei ähnliche räumliche Systeme besitzen als selbstentsprechende Elemente einen Punkt, eine Gerade und eine Ebene, die in diesem Punkt

auf einander senkrecht stehen. Da ein ähnlich-veränderliches räumliches System S und das affine räumliche System S_0 der Endpunkte der Geschwindigkeiten die selbstentsprechenden Elemente mit den unendlich nahen Systemphasen S, S' gemeinsam haben, so besitzt bei einem ähnlich-veränderlichen räumlichen System das Richtnullsystem eine Normebene und eine im Hauptpunkt O auf derselben senkrechte Normgerade. Einer um den selbstentsprechenden Punkt O der unendlich nahen Systemphasen S, S' beschriebenen Kugel in einer dieser Systemphasen entspricht eine konzentrische Kugel in der anderen, und da diese Kugeln sich in dem unendlich fernen imaginären Kugelkreis schneiden, so ist derselbe der Kernkegelschnitt dieses Richtnullsystems. Demzufolge sind die Nullflächen der Ebenenbündel Kugeln und die Nullkegelschnitte der Ebenenbüschel Kreise; und diese Kugeln, sowie diese Kreise gehen durch den Punkt O . Dieses Richtnullsystem wollen wir deshalb ein *sphärisches Richtnullsystem* nennen. In dem speziellen Fall, wenn die Punkte des ähnlich-veränderlichen räumlichen Systems sich auf Geraden bewegen, die durch einen Punkt O gehen, wird das sphärische Richtnullsystem aus den Ebenen des Raumes und den Fußpunkten der vom Punkte O auf dieselben gefällten Senkrechten gebildet.

Wenn das ähnlich-veränderliche räumliche System in ein starres räumliches System übergeht, dann fällt der selbstentsprechende Punkt O mit dem unendlich fernen Punkt der selbstentsprechenden Geraden, resp. der Normgeraden, zusammen; demnach gehen jene Kugeln, die den Ebenenbündeln als Nullflächen, und jene Kreise, die den Ebenenbüscheln als Nullkegelschnitte entsprechen, resp. in Ebenen und Geraden über. Das sphärische Richtnullsystem für die Geschwindigkeiten bei dem ähnlich-veränderlichen räumlichen System degeneriert also bei der Bewegung eines starren räumlichen Systems in das bekannte lineare Nullsystem. Da eine momentane Bewegung eines starren räumlichen Systems S durch eine unendlich kleine Schraubenbewegung um die selbstentsprechende Gerade zweier unendlich naher Systemlagen S, S' ersetzt werden kann, so folgt, daß bei demselben das Abtragsystem S_0 der Geschwindigkeiten in eine Ebene zusammenschrumpft.

Wenn wir uns die Beschleunigungen n^{ter} Ordnung der Punkte einer Systemgeraden auf diese Gerade senkrecht projiziert denken, dann giebt es analog wie bei den Geschwindigkeiten Gerade, auf denen diese Projektionen je gleiche Größe besitzen, und ferner solche Gerade, auf denen diese Projektionen gleich Null sind, also die Beschleunigungen n^{ter} Ordnung senkrecht stehen. Hieraus folgt:

14. Die Ordnungslinien und die Leitlinien in dem Richtnullsystem für die Beschleunigungen n^{ter} Ordnung sind in einem affin-veränderlichen,

ähnlich-veränderlichen oder starren räumlichen System resp. identisch mit den Geraden, auf denen die senkrechten Projektionen der Beschleunigungen n^{ter} Ordnung ihrer Punkte je gleich sind, und mit den Geraden, auf denen die Beschleunigungen n^{ter} Ordnung ihrer Punkte senkrecht stehen.

Hiernach ergeben sich für diese Geraden analoge sinngemäße Beziehungen zu einem affin-veränderlichen, ähnlich-veränderlichen oder starren räumlichen System wie die abgeleiteten Beziehungen der starren Geraden in einem affin-veränderlichen räumlichen System.

Denken wir uns zu einer Phase S eines affin-veränderlichen räumlichen Systems, welches auch ähnlich-veränderlich oder starr sein kann, für den gemeinsamen Ursprung $\mathfrak{D}^{\mu\nu}$ die beiden affinen Abtragsysteme S_μ , S_ν , der Beschleunigungen m^{ter} und n^{ter} Ordnung bestimmt, so erfüllen die durch den Ursprung gehenden Geraden des Systems S_μ , welche die entsprechenden Geraden des Systems S_ν schneiden, einen Kegel zweiter Ordnung, und diese Schnittpunkte, als Punkte des Systems S_ν betrachtet, bilden in demselben eine Raumkurve R_ν dritter Ordnung, der im System S_μ eine auf diesem Kegel liegende Raumkurve R_μ dritter Ordnung entspricht; und demnach gehen die Verbindungsgeraden der homologen Punkte dieser Raumkurven R_μ , R_ν durch den Ursprung $\mathfrak{D}^{\mu\nu}$. Diese Raumkurven gehen auch durch den selbstentsprechenden Punkt $G_{\mu\nu}$ der Abtragsysteme S_μ , S_ν . Diesem Punkt entspricht in dem System S ein Punkt G , dessen Beschleunigungen m^{ter} Ordnung und n^{ter} Ordnung gleich und gleich gerichtet sind. Wenn wir uns nun zu diesen beiden Raumkurven die entsprechende Raumkurve R_{mn} dritter Ordnung in der Phase S bestimmt denken, so erhalten wir den Satz:

15. *Die Punkte eines affin-veränderlichen; ähnlich-veränderlichen oder starren räumlichen Systems, für welche die Beschleunigungen m^{ter} und n^{ter} Ordnung in je einer Geraden liegen, erfüllen eine durch die beiden Beschleunigungspole m^{ter} und n^{ter} Ordnung gehende Raumkurve dritter Ordnung, auf welcher sich der Systempunkt befindet, für welchen diese Beschleunigungen gleich und gleich gerichtet sind.*

Da die Geschwindigkeiten die Beschleunigungen nullter Ordnung sind und in den Tangenten der Bahnkurven liegen, so erfüllen die Beschleunigungen n^{ter} Ordnung, die sich in den Tangenten der Bahnkurven befinden, eine durch den Geschwindigkeitspol und den Beschleunigungspol n^{ter} Ordnung gehende Raumkurve dritter Ordnung; und wenn insbesondere diese Beschleunigungen erster Ordnung sind, dann sind diese Punkte Wendepunkte der betreffenden Bahnkurven. Diese Beziehung wurde zuerst von Mehmke¹⁾ abgeleitet und dabei

1) Civilingenieur 1888, Bd. 29, S. 580.

darauf hingewiesen, daß in dem 43. Satz des ersten Teiles dieser Abhandlung diese Raumkurve dritter Ordnung, die von den Wendepunkten gebildet wird, irrtümlich als Raumkurve sechster Ordnung angegeben wurde; denn dort ist ein Fehler bei der Abzählung entstanden.

Nehmen wir in einem Bewegungsmoment zu einem affin-veränderlichen, ähnlich-veränderlichen oder starren räumlichen System S das Abtragsystem S_1 , der Beschleunigungen n^{ter} Ordnung an; sind ferner e , e_1 zwei homologe Ebenen der affinen Systeme S , S_1 , und fällen wir von dem Ursprung \mathfrak{Q} , dieses Abtragsystems auf die Ebene e , eine Senkrechte, deren Fußpunkt E , ist, so stellt diese Senkrechte \mathfrak{Q}, E , die Größe und Richtung der Beschleunigung n^{ter} Ordnung des entsprechenden Punktes E der Ebene e dar. Demnach besitzt dieser Punkt E die kleinste Beschleunigung n^{ter} Ordnung von allen Punkten der Ebene e . Nehmen wir umgekehrt in dem System S einen beliebigen Punkt E an, und bestimmen wir den homologen Punkt E_1 in dem System S_1 ; legen wir ferner durch E_1 auf \mathfrak{Q}, E , die senkrechte e_1 , so entspricht derselben eine durch E gehende Ebene e , in welcher der Punkt E die kleinste Beschleunigung n^{ter} Ordnung besitzt. Demnach giebt es in jeder Ebene eindeutig einen Punkt mit kleinster Beschleunigung n^{ter} Ordnung, und durch jeden Punkt geht eine eindeutig bestimmte Ebene, in welcher diesem Punkt die kleinste Beschleunigung n^{ter} Ordnung angehört. Parallelen Ebenen e im System S entsprechen parallele Ebenen e_1 im System S_1 ; ferner entsprechen den Fußpunkten E_1 , in welchen diese Ebenen von der durch den Punkt \mathfrak{Q} , gehenden senkrechten Geraden \mathfrak{h} , getroffen werden, die Punkte E der kleinsten Beschleunigung in den parallelen Ebenen e ; und diese Punkte E liegen auf der entsprechenden durch den Beschleunigungspol n^{ter} Ordnung gehenden Geraden \mathfrak{h} . Hieraus ergibt sich der Satz:

16. *In einem affin-veränderlichen, ähnlich-veränderlichen oder starren räumlichen System bilden die Ebenen und die zugehörigen Punkte kleinster Beschleunigung n^{ter} Ordnung in jedem Bewegungsmoment ein Richtmullsystem, dessen Hauptpunkt der jeweilige Beschleunigungspol n^{ter} Ordnung ist.*

Beschreiben wir um den Ursprung \mathfrak{Q} , des Abtragsystems S , eine Kugel K , so entspricht derselben in dem System S ein Ellipsoid K , dessen Mittelpunkt der Beschleunigungspol n^{ter} Ordnung ist. Ferner entspricht einer Schar konzentrischer Kugeln um \mathfrak{Q} , eine Schar coaxialer ähnlicher Ellipsoide, für welche der Beschleunigungspol n^{ter} Ordnung der gemeinsame Mittelpunkt, also auch der Ähnlichkeitspunkt ist. Hieraus ergibt sich:

17. *Der geometrische Ort der Punkte eines affin-veränderlichen, ähnlich-veränderlichen oder starren räumlichen Systems, die Beschleunigungen*

n^{ter} Ordnung von einer gleichen GröÙe besitzen, ist ein Ellipsoid, dessen Mittelpunkt der Beschleunigungspol n^{ter} Ordnung ist; und alle solche Ellipsoide sind coaxial ähnlich.

18. Die Tangentialebenen an den coaxialen ähnlichen Ellipsoiden, deren Punkte je gleiche Beschleunigung n^{ter} Ordnung besitzen, und die zugehörigen Berührungspunkte bilden dasselbe Richtnullsystem, welches durch die Ebenen und ihre zugehörigen Punkte kleinster Beschleunigung n^{ter} Ordnung bestimmt ist.

In jeder Ebene, welche ein Ellipsoid berührt, dessen Punkte gleiche Beschleunigungen n^{ter} Ordnung besitzen, hat also der Berührungspunkt die kleinste Beschleunigung n^{ter} Ordnung. Denken wir uns in diesem Richtnullsystem diese Berührungspunkte mit dem gemeinsamen Mittelpunkt der coaxialen ähnlichen Ellipsoide durch Gerade verbunden und durch denselben Ebenen parallel zu den betreffenden Tangentialebenen gelegt, dann bilden diese Geraden und diese Ebenen zusammen einen polaren Bündel; demnach ist dieses Richtnullsystem ein spezielles polares Richtnullsystem, in welchem die gemeinsamen Achsenrichtungen und die gemeinsamen Achsenebenen der coaxialen ähnlichen Ellipsoide resp. die senkrechten Normgeraden und die senkrechten Normebenen sind. Dieses spezielle polare Richtnullsystem, welches auch auftritt, wenn jeder Ebene des Raumes der Mittelpunkt des Kegelschnittes zugeordnet wird, in dem sie eine gegebene zentrische Fläche zweiter Ordnung schneidet, wurde auf Grund dieser allgemeineren Definition von Timerding¹⁾ behandelt, und Sturm²⁾ hat auf dasselbe zuerst hingewiesen.

Nehmen wir zwei Phasen S, S_1 eines affin-veränderlichen räumlichen Systems an, so entspricht einer in der Phase S befindlichen Kugel K , deren Mittelpunkt M ist, ein Ellipsoid K_1 mit dem Mittelpunkt M_1 in der Phase S_1 . Den drei Halbachsen M_1A_1, M_1B_1, M_1C_1 dieses Ellipsoids K_1 entsprechen drei zu einander senkrechte Radien MA, MB, MC der Kugel K . Bezeichnen wir mit r den Radius dieser Kugel, und ist $M_1A_1 > M_1B_1 > M_1C_1$, so sind die Änderungen des Radius r in den Achsenrichtungen des Ellipsoids $\alpha = M_1A_1 - r$, $\beta = M_1B_1 - r$, $\gamma = M_1C_1 - r$. Wenn diese drei Änderungen positiv sind, dann ist α die größte, β die mittlere und γ die kleinste Verlängerung, wenn dagegen diese drei Änderungen negativ sind, dann ist α die kleinste, β die mittlere und γ die größte Verkürzung. Sind zwei dieser Änderungen positiv und ist eine negativ, oder sind zwei

1) Timerding, Über ein quadratisches Nullsystem. Annali di Matematica 1899, Ser. III. T. II. p. 239.

2) Sturm, Liniengeometrie 1892, 1. T. S. 78.

negativ und ist eine positiv, dann schneidet die Kugel K , wenn sie mit ihrem Mittelpunkt M nach M_1 verlegt wird, das Ellipsoid K_1 in einer Raumkurve α_1 vierten Grades, der auf der Kugel K in der Phase S eine Raumkurve α vierten Grades entspricht. Alle Kugelradien, die von dem Mittelpunkt M nach der Raumkurve α gehen und also auf einem Kegel zweiter Ordnung liegen, haben demnach in der Phase S_1 ihre ursprüngliche Länge wieder erhalten.

Sind p_1, q_1 in einer Phase S_1 die beiden Scharen paralleler Ebenen, die das Ellipsoid K_1 in den beiden Kreisscharen p_1, q_1 schneiden und sind p, q in der Phase S die beiden entsprechenden Scharen paralleler Ebenen, so schneiden dieselben die Kugel K in den beiden entsprechenden Kreisscharen p, q . Wenn nun einem Kreis p in der Ebene p der Phase S ein Kreis p_1 in der homologen Ebene p_1 der Phase S_1 entspricht, so sind die entsprechenden ebenen Systeme in diesen Ebenen ähnlich. Hiernach erhalten wir den Satz:

19. *Es giebt in je zwei Phasen eines affin-veränderlichen räumlichen Systems je zwei entsprechende Scharen paralleler Ebenen, in denen die entsprechenden ebenen Systeme ähnlich sind.*

Nehmen wir an, daß die beiden Phasen S, S_1 unendlich nahe sind, dann ergibt sich:

20. *In jeder Phase eines affin-veränderlichen räumlichen Systems giebt es zwei Scharen paralleler Ebenen, in denen die ebenen Systeme während einer unendlich kleinen Bewegung ähnlich-veränderlich sind.*

Wir wollen die Ebenen in einer Phase eines affin-veränderlichen räumlichen Systems, in denen sich ebene Systeme befinden, die während einer unendlich kleinen Bewegung ähnlich-veränderlich sind, *Ähnlichkeitsebenen* nennen. Die beiden Scharen der parallelen Ähnlichkeitsebenen, die stets reell sind, wandern in dem bewegten affin-veränderlichen System, und sie vereinen sich zu einer Schar, wenn einer Kugel in einer Phase ein Rotationsellipsoid in der unendlich nahen Phase entspricht.

In besonderen Fällen kann eine Schar oder können beide Scharen der Ähnlichkeitsebenen dem affin-veränderlichen räumlichen System dauernd als Systemebenen angehören. Denken wir uns, um einen solchen Fall zu betrachten, drei Punkte A, B, C eines affin veränderlichen räumlichen Systems auf drei Bahnen so bewegt, daß das Dreieck ABC beständig ein ähnlich-veränderliches bleibt und noch einen vierten Punkt D dieses Systems, der nicht in der durch ABC gehenden Ebene p liegt, auf einer Bahn bewegt; dann ist diese Ebene p in allen Phasen des affin-veränderlichen Systems eine Ähnlichkeitsebene. Und diese Ebene p nebst allen zu ihr parallelen Ebenen bilden eine Schar

der Ähnlichkeitsebenen, die beständig Systemebenen des affin-veränderlichen räumlichen Systems sind; aber die andere Schar der Ähnlichkeitsebenen wandert in diesem System. Wenn insbesondere das bewegte Dreieck ABC beständig starr bleibt, dann erhalten wir zwei Scharen von parallelen Ebenen, in denen die ebenen Systeme starr sind und die wir *Starrheitsebenen* nennen. Die Starrheitsebenen der einen Schar sind in diesem Fall Systemebenen, die der anderen Schar wandern in dem affin-veränderlichen räumlichen System.

Wir wollen nun noch auf einige beachtenswerte spezielle Fälle der Bewegungen affin-veränderlicher räumlicher Systeme hinweisen. Wenn ein Punkt O und drei durch ihn gehende, nicht in einer Ebene liegende Gerade Ox , Oy , Oz eines affin-veränderlichen räumlichen Systems fest sind, dann ist die Bewegung resp. die Veränderung desselben bestimmt durch die Bewegung eines Systempunktes P auf einer gegebenen Bahn. Wir können die drei Geraden Ox , Oy , Oz als Achsen eines schiefwinkligen Koordinatensystems annehmen, auf denen die Strecken $OX = x$, $OY = y$, $OZ = z$ die Koordinaten des Punktes P sind, und durch die Bewegung des Systempunktes P sind dann auch die Bewegungen der Systempunkte X , Y , Z auf den festen Koordinatenachsen Ox , Oy , Oz bestimmt. Ferner ist die Bewegung eines solchen affin-veränderlichen räumlichen Systems auch bestimmt, wenn die Koordinaten x , y , z als Funktionen einer veränderlichen GröÙe, z. B. der Zeit, bekannt sind. In diesem affin-veränderlichen räumlichen System sind auÙer dem Punkt O auch die unendlich fernen Punkte X_{∞} , Y_{∞} , Z_{∞} auf den festen Geraden Ox , Oy , Oz fest. Von diesen unendlich fernen Punkten können auch zwei imaginär sein; dann sind auch die beiden betreffenden festen Geraden imaginär und können als Koordinatenachsen nicht verwendet werden. Hiernach ergibt sich aus einem für kollinear-veränderliche räumliche Systeme abgeleiteten Satz¹⁾ als spezieller Fall der Satz:

21. Sind in einem affin-veränderlichen räumlichen System ein im Endlichen liegender Punkt O und drei unendlich ferne Punkte X_{∞} , Y_{∞} , Z_{∞} fest; dann vollziehen die Systempunkte affine Bewegungen auf entsprechenden Bahnen in affinen räumlichen Systemen, für welche die vier Punkte O , X_{∞} , Y_{∞} , Z_{∞} selbstentsprechende Punkte sind.

Bei dieser speziellen Bewegung eines affin-veränderlichen räumlichen Systems, die wir eine *einörmige Bewegung* desselben nennen, ist aber zu beachten, daÙ die Bahnen der Systempunkte in den drei festen Ebenen, von denen auch zwei imaginär sein können, sich in

1) L. Burmester, Kinematisch-geometrische Untersuchungen gesetzmäßig-veränderlicher Systeme. In dieser Zeitschrift 1875, Bd. 20 S. 397.

affinen ebenen Systemen entsprechen, für welche der Punkt O und je zwei der unendlich fernen Punkte X_∞ , Y_∞ , Z_∞ fest sind; denn diese affinen ebenen Systeme sind als Ausartungen der betreffenden affinen räumlichen Systeme zu betrachten. Die affin-veränderlichen Systeme in einer festen Ebene vollziehen demnach eine *ebene einförmige Bewegung*.¹⁾ Bei der einförmigen Bewegung eines affin-veränderlichen räumlichen Systems sind die Bahnen der Systempunkte einer durch den Punkt O gehenden Geraden homothetisch ähnlich; denn dann gehen die betreffenden affinen räumlichen Systeme in homothetisch ähnliche räumliche Systeme über, deren Ähnlichkeitspunkt O ist.

In der Krystallographie wird als Grundsatz angenommen, daß parallele Gerade in Krystallen durch gleiche Ursachen auch gleiche Veränderungen erleiden, daß also bei der Veränderung der Krystalle durch Wärme parallele Gerade in denselben parallel bleiben und ihre Richtungen im allgemeinen ändern; demnach ist diese Veränderung eines Krystalls eine affin-veränderliche, und in der Krystallographie wird dieselbe eine homogene Veränderung genannt. Ein durch Wärme sich verändernder Krystall bildet also ein affin-veränderliches räumliches System und in besonderen Fällen auch ein ähnlich-veränderliches räumliches System. Alle Beziehungen, welche bei den affin-veränderlichen resp. ähnlich-veränderlichen räumlichen Systemen auftreten, finden hiernach sinngemäße Deutung oder eventuelle Anwendung auf die Veränderungen der Krystalle durch Wärme.

In denjenigen optisch zweiachsigen Krystallen, in denen die drei auf einander senkrechten Hauptschwingungsrichtungen des Lichtes für alle Farben zusammenfallen, bleiben diese Richtungen bei der Veränderung dieser Krystalle durch Wärme stets senkrecht auf einander. Wir können in einem solchen Krystall durch einen Punkt O desselben drei zu diesen Richtungen parallele Gerade Ox , Oy , Oz legen und diesen Punkt sowie diese Geraden als fest annehmen. Solche drei feste, auf einander senkrechte Gerade werden die *thermischen Achsen des Krystalls* genannt und können als Koordinatenachsen betrachtet werden.

Nehmen wir auf den thermischen Achsen Ox , Oy , Oz , resp. die Punkte X , Y , Z des Krystalls an, betrachten wir die Strecken $OX = x$, $OY = y$, $OZ = z$ als die rechtwinkligen Koordinaten eines Punktes P des Krystalls, und sind ferner diese Koordinaten als Funktionen der Temperatur experimentell ermittelt, dann ist die Bahn des Punktes P und damit die thermische Veränderung des Krystalls als eine einförmige Bewegung eines affin-veränderlichen räumlichen Systems bestimmt.

1) Vergl. I. Burmester, Lehrbuch der Kinematik. 1888, Bd. 1, S. 904.

Bei den optisch einachsigen Krystallen ist die optische Achse zugleich eine thermische Achse, z. B. die Koordinatenachse Oz , und für die Koordinaten x, y auf den beiden anderen Koordinatenachsen Ox, Oy sind die genannten Funktionen gleich. Die thermische Veränderung in der Koordinatenebene Oxy ist demnach die eines ähnlich-veränderlichen ebenen Systems, dessen Punkte sich auf festen Geraden bewegen, die durch den festen Punkt O gehen; und alle diese festen Geraden können auch als thermische Achsen betrachtet werden. Bei den einfachbrechenden Krystallen sind alle drei der genannten Funktionen gleich, und die thermische Veränderung derselben ist die eines ähnlich-veränderlichen räumlichen Systems, dessen Punkte sich auf festen Geraden bewegen, die durch den festen Punkt O gehen und als thermische Achsen angesehen werden können.

Die Bahnen der Punkte eines der genannten, optisch zweiachsigen Krystalle entsprechen sich in affinen räumlichen Systemen, für welche der Punkt O und die unendlich fernen Punkte $X_\infty, Y_\infty, Z_\infty$ der thermischen Achsen Ox, Oy, Oz selbstentsprechende Punkte sind; und die abwickelbaren Flächen, welche von den Ebenen dieses Krystalls erzeugt werden, entsprechen sich ebenfalls in diesen affinen räumlichen Systemen. Insbesondere entsprechen sich die Bahnen der in den thermischen Achsenebenen befindlichen Punkte in affinen ebenen Systemen, für welche der Punkt O sowie je zwei der Punkte $X_\infty, Y_\infty, Z_\infty$ selbstentsprechende Punkte sind, und die Kurven, welche die Geraden in diesen Ebenen im allgemeinen umhüllen, entsprechen sich ebenfalls in diesen affinen ebenen Systemen. Die Bahnen der Punkte jeder durch den Punkt O gehenden Geraden sind homothetisch ähnlich.

Nehmen wir an, daß die Koordinaten eines Punktes P durch Funktionen der Temperatur t bestimmt sind, z. B. durch die linearen Funktionen $x = a + \alpha t, y = b + \beta t, z = c + \gamma t$, oder durch die allgemeineren Funktionen $x = a + \alpha f(t), y = b + \beta f(t), z = c + \gamma f(t)$, dann bewegt sich der Punkt P auf einer Geraden; demzufolge bewegen sich alle Punkte des Krystalls auf Geraden und beschreiben auf denselben ähnliche Punktreihen, die sich in affinen räumlichen Systemen entsprechen, für welche die Punkte $O, X_\infty, Y_\infty, Z_\infty$ selbstentsprechende Punkte sind. Ferner erzeugen in diesem Fall alle Ebenen des Krystalls, welche die drei Koordinatenachsen, resp. die thermischen Achsen im Endlichen schneiden, abwickelbare Flächen, die sich in diesen affinen räumlichen Systemen entsprechen, und von den drei Koordinatenebenen in Parabeln geschnitten werden; denn die in diesen Ebenen befindlichen Geraden, welche je zwei Koordinatenachsen im Endlichen treffen, umhüllen Parabeln, die von diesen Koordinatenachsen berührt werden.

Die Ebenen aber, welche zu einer Koordinatenachse parallel sind, umhüllen parabolische Cylinder.

Bei einem optisch einachsigen Krystall, dessen thermische resp. optische Achse in Oz liegt, ist das ebene System in der festen Ebene Oxy ein ähnlich-veränderliches System, dessen Punkte ähnliche Punktreihen auf Geraden beschreiben, die durch den festen Punkt O gehen, und alle zu Oxy parallele resp. auf Oz senkrechte Ebenen sind dauernde Ähnlichkeitsebenen. Alle durch die optische Achse Oz gelegten Ebenen sind fest und demnach liegen die Bahnen der Punkte eines solchen Krystalls in diesen Ebenen. Diese ebenen Bahnen entsprechen sich in affinen räumlichen Systemen, für welche der Punkt O , sowie der unendlich ferne Punkt Z_∞ der optischen Achse Oz und zwei beliebige unendlich ferne Punkte der Ebene Oxy selbstentsprechende Punkte sind. Ferner entsprechen sich die Bahnen in jeder durch OZ_∞ gelegten Ebene, welche die Ebene Oxy in einer Geraden OU_∞ schneidet, in affinen ebenen Systemen, für welche die Punkte O , U_∞ , Z_∞ selbstentsprechende Punkte sind. Da jede Gerade in der Ebene Oxy während der Bewegung ihre Richtung nicht ändert, so umhüllen die Ebenen des Krystalls Cylinderflächen, welche der Ebene Oxy parallel sind. Einer um den Punkt O beschriebenen Kugel K entspricht nach einer unendlich kleinen Änderung ein unendlich nahes Rotationsellipsoid K' , dessen Mittelpunkt O ist und dessen Rotationsachse in Oz liegt. Wenn nun, wie z. B. bei dem Kalkspath, in dieser Rotationsachse eine Ausdehnung und senkrecht zu derselben eine Zusammenziehung stattfindet, dann schneidet das Rotationsellipsoid K' die Kugel K in zwei Kreisen ξ' , denen die Kreise ξ entsprechen, und die Mantellinien des Rotationskegels $O\xi$, sowie die zu denselben parallelen Geraden sind dann momentan starre Gerade in diesem Krystall.

Hiernach ist es nicht zulässig wie F. Neumann¹⁾ folgerte: „Man könnte aus dem Kalkspath Stäbe schneiden, deren Längen sich mit der Temperatur nicht ändern; hier löst also eine krystallinische Substanz ein Problem, dessen Lösung oft sehr gewünscht wird.“ Denn dauernde starre Gerade würden nur dann vorhanden sein, wenn durch Beobachtung erkannt würde, daß auf den thermischen Achsen Ox , Oz , resp. zwei Punkte X , Z in dem Kalkspath bei der thermischen Veränderung konstanten Abstand haben.

In denjenigen optisch zweiachsigen Krystallen, in welchen nur eine Hauptschwingungsrichtung des Lichtes für alle Farben dieselbe ist, bleiben diese Richtung und eine zu ihr senkrechte Ebene während der

1) F. Neumann, Vorlesungen über die Theorie der Elasticität etc. 1885, S. 118.

thermischen Veränderung beständig senkrecht aufeinander. Wir können in einem solchen Krystall durch einen Punkt O desselben eine Gerade Ox parallel zu dieser Richtung, ferner durch O senkrecht zu ihr eine Ebene e legen, und diese Gerade Ox sowie diese Ebene e als fest annehmen. Die feste Gerade Ox ist dann in diesem Krystall die einzige thermische Achse; denn in der festen Ebene e desselben existieren nachweislich keine thermischen Achsen. Man könnte nun vermuten, die thermische Veränderung eines solchen Krystalls sei auch eine einförmige Bewegung eines affin-veränderlichen räumlichen Systems, in welchem aufer der Geraden Ox als reeller thermischer Achse noch zwei durch den Punkt O gehende imaginäre Gerade in der Ebene e als imaginäre thermische Achsen fest sind. Wenn dies durch experimentelle Beobachtung und rechnerische Bestimmung bestätigt würde, dann könnte man ferner vermuten, daß die thermische Veränderung bei den optisch zweiachsigen Krystallen, in welchen alle drei Hauptschwingungsrichtungen des Lichtes für die verschiedenen Farben verschieden sind, ebenfalls eine einförmige Bewegung eines affin-veränderlichen räumlichen Systems sei, in dem eine Gerade sowie eine zu derselben nicht senkrechte Ebene und zwei in ihr liegende imaginäre Gerade fest sind. Wenn die thermische Veränderung dieser beiden hier zuletzt genannten Abteilungen der Krystalle sich auch dem Gesetze der einförmigen Bewegung affin-veränderlicher räumlicher Systeme fügte, und dann die Veränderungen von drei Punkten in Bezug auf eine feste Ebene, in welcher ein Krystallpunkt und eine durch denselben gehende Krystallgerade fest gelegt sind, bestimmt würden, so wäre damit eine vollständige Einsicht in die thermischen Veränderungen gewonnen; denn die Auffassung, daß es in einem affin-veränderlichen räumlichen System in je zwei unendlich nahen, oder endlich getrennten Phasen drei auf einander senkrechte, entsprechende Gerade giebt, die aber in dem System wandern und als veränderliche thermische Achsen zu betrachten seien, kann die Vorstellung dieser Veränderungen nicht fördern.

Wir wollen noch solche einförmig bewegte affin-veränderliche räumliche Systeme betrachten, in welchen sich dauernde starre Gerade befinden. In einem affin-veränderlichen räumlichen System nehmen wir wieder drei auf einander senkrechte Gerade Ox , Oy , Oz als feste Systemgerade und als Koordinatenachsen an. Wenn nun auf diesen Koordinatenachsen die Systempunkte X , Y , Z sich so bewegen, daß die Strecken $XZ = a$, $YZ = b$ konstant sind, dann ist die Bahn des Systempunktes P , dessen Koordinaten $OX = x$, $OY = y$, $Oz = z$ sind, und damit auch die einförmige Bewegung dieses affin-veränderlichen

räumlichen Systems bestimmt. Bezeichnen wir die Projektionen des Systempunktes P auf die Koordinatenebenen Oxy , Oxz , Oyz resp. mit P_1 , P_2 , P_3 , so ergibt sich, daß der Punkt P_1 in der Ebene Oxy sich auf einer durch die Gleichung $x^2 - y^2 = a^2 - b^2$ bestimmten gleichseitigen Hyperbel bewegt, daß ferner der Punkt P_2 in der Ebene Oxz sich auf einem um O mit dem Radius a beschriebenen Kreis, und der Punkt P_3 in der Ebene Oyz auf einem um O mit dem Radius b beschriebenen Kreis bewegt. Demnach ist auch die Gerade OP_2 eine starre Gerade in dem affin-veränderlichen ebenen System in der Ebene Oxz und ferner auch die Gerade OP_3 eine starre Gerade in dem affin-veränderlichen ebenen System in der Ebene Oyz . Denken wir uns nun in der zu Oz senkrechten Ebene durch den Punkt Z eine Ellipse ε gegeben, deren Halbachsen $ZP_2 = \sqrt{a^2 - z^2}$, $ZP_3 = \sqrt{b^2 - z^2}$ sind, dann gehört der Kegel $O\varepsilon$ zu dem affin-veränderlichen räumlichen System und seine Mantellinien sowie alle Parallelen zu denselben sind dauernde starre Gerade in diesem System.

Nehmen wir nun in dem affin-veränderlichen räumlichen System die Schar coaxialer ähnlicher einschaliger Hyperboloide an, für welche der Kegel $O\varepsilon$ gemeinsamer Asymptotenkegel und somit auch der feste Punkt O gemeinsamer Mittelpunkt ist; dann wird jedes dieser affin-veränderlichen Hyperboloide aus starren Geraden gebildet, die wir uns in ihren Treffpunkten gelenkig verbunden denken können. Die Achsen dieser coaxialen ähnlichen Hyperboloide liegen in den Koordinatenachsen Ox , Oy , Oz ; und es sind, wenn k eine Konstante bezeichnet, die Halbachsen des betreffenden Hyperboloids resp. gleich $k\sqrt{a^2 - z^2}$, $k\sqrt{b^2 - z^2}$, kz . Demnach bilden die Phasen eines jeden dieser affin-veränderlichen Hyperboloide eine Schar konfokaler Hyperboloide.

Bei diesem einförmig bewegten affin-veränderlichen räumlichen System fällt der Kernkegel $O\varepsilon$, wie es die momentane Bewegung ergibt, mit dem Einhüllkegel zusammen, und ist demnach der Ordnungskegel des polaren Richtnullsystems für die Geschwindigkeiten, welches beständig in allen Phasen dieses veränderlichen Systems auftritt. Da jede Gerade auf einem der coaxialen ähnlichen Hyperboloide auch in einer Tangentialebene des Ordnungskegels $O\varepsilon$ liegt, so sind die Geraden aller dieser Hyperboloide normal starre Gerade. Die Bewegungsrichtungen der Punkte einer normal starren Geraden sind senkrecht zu derselben und die zugehörige Drehachse fällt mit ihr zusammen. Jede Tangentialebene an einem der coaxialen ähnlichen Hyperboloide schneidet dasselbe in zwei durch den Berührungspunkt gehenden normal starren Geraden, und folglich bewegt sich der Berührungspunkt stets senkrecht zu der Tangentialebene. Die Punkte dieser coaxialen ähnlichen

Hyperboloide bewegen sich demnach immer auf Normalen derselben. Diese Beziehungen ergeben sich auch unmittelbar aus dem 13. Satz. Denken wir uns an beliebiger Stelle in dem affin-veränderlichen räumlichen System ein einschaliges Hyperboloid gegeben, dessen Asymptotenkegel dem Ordnungskegel $O\varepsilon$ kongruent und parallel zu demselben gestellt ist, dann wird auch dieses affin-veränderliche Hyperboloid, dessen bewegte Achsen zu den Koordinatenachsen parallel bleiben, aus gelenkig verbunden gedachten starren Geraden gebildet, und die momentanen Drehachsen dieser starren Geraden liegen in den Tangentialebenen des jeweiligen Ordnungskegels $O\varepsilon$.

Wenn von jenen konstanten Strecken $a > b$ ist, so wird die veränderliche Strecke OZ im Maximum gleich b ; dann schrumpfen mit dem affin-veränderlichen räumlichen System die gelenkigen Hyperboloide in der Koordinatenebene Oxz zusammen und die starren Geraden auf denselben gehen in Tangenten an coaxialen ähnlichen Hyperbeln über. Gelangt der Punkt Z nach O , wird also die Strecke $OZ = 0$, dann schrumpfen mit diesem System auch diese Hyperboloide in der Koordinatenebene Oxy zusammen, und die starren Geraden gehen in Tangenten an coaxialen ähnlichen Ellipsen über. Jedes einschalige Hyperboloid ist hiernach ein affin-veränderliches Gebilde aus starren Geraden, die in ihren Treffpunkten als gelenkig verbunden betrachtet werden können.

Wenn jene beiden konstanten Strecken a, b gleich sind, ist das ebene System in der Koordinatenebene Oxy ein ähnlich-veränderliches, dessen Punkte sich auf Geraden bewegen, die durch den Punkt O gehen, und die Systempunkte, welche nicht in den Koordinatenachsen liegen, bewegen sich in den durch $O\varepsilon$ gelegten Ebenen auf Ellipsen, deren Mittelpunkt O ist und die für die Punkte des Ordnungskegels $O\varepsilon$ in Kreise übergehen. In diesem speziellen Fall sind die gelenkigen Hyperboloide in dem affin-veränderlichen räumlichen System Rotationshyperboloide. In schlichter Ausführung kommt das gelenkige Rotationshyperboloid vor als veränderliches Blumentopf-Gitter und als Windefläche bei einer einstellbaren Garnwinde. Das gelenkige Hyperboloid wurde von O. Henrici¹⁾ erkannt und als Modell ausgeführt, und auf die affine Veränderung desselben hat F. Schur²⁾ hingewiesen.

Werden die Punkte des affin-veränderlichen räumlichen Systems auf der Koordinatenachse $O\varepsilon$ als fest angenommen, dann sind auch die auf $O\varepsilon$ senkrechten Ebenen fest, und die Bahnen der Systempunkte

1) Katalog mathematischer und physikalischer Modelle etc. von W. Dyck. 1892, S. 261.

2) In dieser Zeitschrift 1899, Bd. 44, S. 62.

liegen in diesen Ebenen, in denen die ebenen Systeme gleiche Bewegungen vollziehen. Bewegen sich nun zwei Systempunkte X, Y auf den beiden anderen Koordinatenachsen Ox, Oy derart, daß die Strecke $XY = m$ konstant ist, dann bewegt sich der Punkt P_1 , dessen Koordinaten OX, OY sind, in der Ebene Oxy auf einem um den Punkt O mit dem Radius m beschriebenen Kreis; demnach sind die Bahnen aller Punkte der Geraden OP_1 konzentrische Kreise mit dem Mittelpunkt O ; und ferner sind die Bahnen der anderen Punkte dieses affin-veränderlichen ebenen Systems Ellipsen, die für die Punkte auf den Koordinatenachsen in gerade Strecken übergehen. Das ebene System in der Ebene OzP_1 ist ein starres, weil die Strecken auf Oz und OP_1 konstant sind; und das gleiche gilt von dem ebenen System in der Ebene OzP'_1 , die mit der Koordinatenebene Oxz oder Oyz gleiche Winkel bildet, wie die Ebene OzP_1 . Demnach sind die Ebenen OzP_1, OzP'_1 und die zu denselben parallelen Ebenen in dem affin-veränderlichen räumlichen System Starrheitsebenen; und jener Kegel $O\varepsilon$ artet in diesem Fall aus in die beiden Ebenen OzP_1, OzP'_1 . Dies ergibt sich auch daraus, daß einer um den Punkt O beschriebenen Kugel in einer Systemphase ein Ellipsoid in einer anderen, oder in einer unendlich nahen Systemphase entspricht, welches die Kugel in zwei auf Oz liegenden Punkten berührt und in zwei Kreisen schneidet.

Nehmen wir in diesem ähnlich-veränderlichen räumlichen System ein hyperbolisches Paraboloid an, dessen beide Geradenscharen zu den Starrheitsebenen OzP_1, OzP'_1 parallel sind und dessen Hauptschnittebenen parallel zu den Koordinatenebenen oder in denselben liegen; dann wird dieses affin-veränderliche hyperbolische Paraboloid aus starren Geraden gebildet, die in ihren Treffpunkten als gelenkig verbunden betrachtet werden können. Jedes hyperbolische Paraboloid ist hiernach ein affin-veränderliches Gebilde aus starren Geraden, die in ihren Treffpunkten gelenkig verbindbar sind.

In diesem affin-veränderlichen räumlichen System verwandelt sich ferner jede Fläche zweiter Ordnung, deren Kreisschnitte zu den Starrheitsebenen OzP_1, OzP'_1 parallel sind, in eine solche mit denselben Kreisschnitten. Alle diese affin-veränderlichen Flächen zweiter Ordnung, die einem solchen affin-veränderlichen räumlichen System angehören, wurden von A. Brill¹⁾ in Karton-Modellen ausgeführt.

1) Verlag von M. Schilling in Halle a. S., früher im Verlag von L. Brill in Darmstadt.

Zur Ausgleichung von Polygonen und von Dreiecksketten und über die internationale Näherungsformel für den mittleren Winkelfehler.

Von L. KRÜGER in Potsdam.

Einem Antrage des Herrn A. Ferrero folgend, der durch ein von den Herren F. R. Helmert und W. Foerster erstattetes Gutachten unterstützt wurde, hat die Vereinigung der internationalen Erdmessung zu Nizza 1887 den Beschluß gefaßt, daß den Berichten über den Stand der Triangulationen der Erdmessung für jedes Dreiecksnetz der nach der Näherungsformel $\sqrt{\frac{\sum w^2}{3n}}$ berechnete mittlere Fehler eines

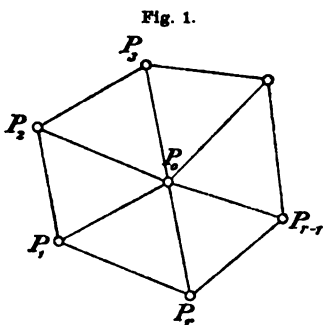
Winkels, bezw. $\sqrt{\frac{\sum w^2}{6n}}$ für die Richtung, zugefügt wird. w bedeutet den Widerspruch zwischen Rechnung und Beobachtung für die Winkelsumme eines Dreiecks und n ist die Anzahl aller Dreiecke. Indem man, ohne auf die Bedingungsbedingungen, die von den Seitenverhältnissen herrühren, Rücksicht zu nehmen, aus sämtlichen Winkelgleichungen für den Dreieckswiderspruch einen mittleren Wert herstellt, schließt man also auf den mittleren Wert der Abweichung eines Winkels bezw. einer Richtung. Streng richtig ist bekanntlich die Ferrerosche Formel nur für eine Kette einfach aneinander hängender Dreiecke, in denen jeder Winkel mit gleichem Gewichte gemessen ist.

Ich werde nun im Folgenden zunächst die Ausgleichung eines Zentralsystems geben, bei dem die Dreieckswinkel durch Winkelbeobachtungen von gleicher Genauigkeit erhalten sind; im Anschluß daran wird für eine, aus aneinander gereihten Zentralsystemen bestehende Doppelkette für den mittleren Winkelfehler eine Näherungsformel entwickelt, die ohne vielen Rechnungsaufwand eine etwas größere Annäherung als die Ferrerosche Formel giebt. Nachdem darauf die Formeln zur Ausgleichung einer einfach zusammenhängenden Dreieckskette, in der nach *Richtungen* beobachtet ist, zusammengestellt sind, wird unter der Annahme gleicher Richtungsgewichte die Bedingung hergeleitet, wann die internationale Näherungsformel den mittleren Richtungsfehler der Ausgleichung genau darstellt. Unter Voraussetzung gleichwertiger Richtungsbeobachtungen wird sodann wieder die Ausgleichung eines Zentralsystems ausgeführt. Während hierbei außer den Winkelgleichungen auch die Seitengleichung in Betracht gezogen wird, ist bei der nun folgenden Ausgleichung zweier in zwei Dreiecken zusammenhängenden Zentralsysteme und ferner bei der Ausgleichung

eines Polygons, in dem alle Richtungen zwischen je zwei Punkten beobachtet sind, auf die Seitengleichungen keine Rücksicht genommen. In letzterem Falle, wenn also in einem Polygon außer den Seiten auch sämtliche Diagonalen mit gleichen Gewichten beobachtet sind, gibt die Ferrerosche Formel genau denselben Wert für den mittleren Richtungsfehler wie die Ausgleichung der Winkelgleichungen. Zum Schluss wird noch für eine aus Richtungsbeobachtungen hervorgegangene Doppelkette, die aus aneinandergefügten Vierecken besteht, aus den Winkelgleichungen allein der mittlere Fehler einer Richtung entwickelt.

1.

Ein Zentralsystem setze sich aus r Dreiecken $P_0 P_1 P_2, P_0 P_2 P_3, \dots, P_0 P_r P_1$ zusammen. Fig. 1. Es wird vorausgesetzt, daß in jedem Dreieck



die 3 Winkel mit gleichem Gewichte, $= 1$, gemessen sind. Die beobachteten Winkelwerte im i ten Dreiecke $P_i P_{i+1} P_0$ seien A_i, B_i, C_i . Die zugehörigen Winkelverbesserungen, die die Ausgleichung des Zentralsystems erfordert, werden durch $\alpha_i, \beta_i, \gamma_i$ bezeichnet. Ferner sei

$$w_i = 180^\circ - (A_i + B_i + C_i) + \text{Exzels des Dreiecks } P_i P_{i+1} P_0,$$

$$h = 360^\circ - \sum_1^r C_i$$

und

$$\cotg A_i = a_i, \quad \cotg B_i = b_i,$$

$$\frac{\varrho''}{\text{Mod}} \log \frac{\sin A_1 \sin A_2 \dots \sin A_r}{\sin B_1 \sin B_2 \dots \sin B_r} = l. \quad \varrho'' = \frac{1}{\text{arc } 1''} = 206\,264,8$$

$$\text{Mod} = 0,434\,2945.$$

Die Bedingungsgleichungen des Zentralsystems setzen sich zusammen aus r Dreieckswinkelgleichungen, dem Horizontabschluß auf P_0 und der Seitengleichung um P_0 :

$$\alpha_i + \beta_i + \gamma_i = w_i,$$

$$(1) \quad \sum_1^r \gamma_i = h, \quad (i=1 \dots r)$$

$$\sum_1^r \{-a_i \alpha_i + b_i \beta_i\} = l.$$

Sind x_1, \dots, x_{r+2} die Korrelaten derselben, so liefert die Ausgleichung für die Verbesserungen die nachstehenden Werte:

$$(2) \quad \alpha_i = x_i - a_i x_{r+2}, \quad \beta_i = x_i + b_i x_{r+2}, \quad \gamma_i = x_i + x_{r+1}. \quad (i=1 \dots r)$$

Setzt man

$$-a_i + b_i = d_i,$$

so hat man zur Bestimmung der x die Normalgleichungen:

$$(3) \quad \begin{aligned} 3x_i + x_{r+1} + d_i x_{r+2} &= w_i \\ \sum_1^r x_i + r x_{r+1} &= h \quad (i=1 \dots r) \\ \sum_1^r d_i x_i + \sum_1^r (a_i^2 + b_i^2) \cdot x_{r+2} &= l. \end{aligned}$$

Wird

$$(4) \quad \begin{aligned} h - \frac{1}{3} \Sigma w_i &= u, & a_i + b_i &= s_i, \\ l - \frac{1}{3} \Sigma d_i w_i &= v, & d_i - \frac{1}{r} \Sigma d_i &= D_i \end{aligned}$$

gesetzt, wo wie auch weiterhin die Summen von 1 bis r gehen, so ergeben sich aus (3) die reduzierten Normalgleichungen:

$$(5) \quad \begin{aligned} 3x_i + x_{r+1} + d_i \cdot x_{r+2} &= w_i \\ + \frac{2}{3} r x_{r+1} - \frac{1}{3} \sum d_i \cdot x_{r+2} &= u \\ + \frac{1}{3} \sum (s_i^2 + \frac{1}{3} D_i^2) \cdot x_{r+2} &= v + \frac{\Sigma d_i}{2r} u. \end{aligned} \quad (i=1 \dots r)$$

Löst man die Gleichungen (3) oder (5) auf, so erhält man

$$(6) \quad \begin{aligned} r \sum (s_i^2 + \frac{1}{3} D_i^2) \cdot x_{r+2} &= 2rv + \sum d_i \cdot u \\ r \sum (s_i^2 + \frac{1}{3} D_i^2) \cdot x_{r+1} &= \sum d_i \cdot v + \frac{1}{2} \sum (3s_i^2 + d_i^2) \cdot u \\ x_i &= \frac{1}{3} w_i - \frac{1}{3} x_{r+1} - \frac{d_i}{3} x_{r+2}. \end{aligned}$$

Aus (5) folgt für das Quadrat des mittleren Winkelfehlers, M^2 ,

$$(7) \quad (r+2) M^2 = \frac{1}{3} \Sigma w_i^2 + \frac{3}{2r} u^2 + \frac{2 \left(v + \frac{\Sigma d_i}{2r} u \right)^2}{\Sigma (s_i^2 + \frac{1}{3} D_i^2)}.$$

Ich werde nun die Ausgleichung noch in anderer Form vollziehen, die besonders in dem Falle übersichtlicher ist, wenn das Zentralsystem aus Richtungsbeobachtungen hervorgegangen ist. Indem man nämlich die Seitengleichung auf eine andere Form bringt, kann man es einrichten, daß die Verbesserungen aus 2 getrennten Ausgleichungen erhalten werden, von denen die erste sich nur auf die Winkelgleichungen

(einschließlich des Horizontabschlusses) und die zweite sich nur auf die umgeformte Seitengleichung bezieht. In derselben Weise hat Gauß die Seitengleichung in einem Viereck aufgestellt.¹⁾

Addiert man die Winkelgleichungen (einschließlich des Horizontabschlusses), nachdem man sie zuvor mit den vorläufig unbestimmten Faktoren $\lambda_1, \lambda_2, \dots, \lambda_{r+1}$ multipliziert hat, zur Seitengleichung, so geht diese über in:

$$(8) \quad \sum_1^r \{(-a_i + \lambda_i)\alpha_i + (b_i + \lambda_i)\beta_i + (\lambda_i + \lambda_{r+1})\gamma_i\} \\ = l + \sum_1^r \lambda_i w_i + \lambda_{r+1} h = L.$$

Sind jetzt k_1, k_2, \dots, k_{r+1} die Korrelaten der Winkelgleichungen und ist k_{r+2} die Korrelate der Gleichung (8), so erhält man für die Verbesserungen die nachstehenden Ausdrücke:

$$(9) \quad \begin{aligned} \alpha_i &= k_i + (-a_i + \lambda_i)k_{r+2}, \\ \beta_i &= k_i + (b_i + \lambda_i)k_{r+2}, \\ \gamma_i &= k_i + k_{r+1} + (\lambda_i + \lambda_{r+1})k_{r+2}. \end{aligned}$$

Bildet man die Normalgleichungen, die den Winkelgleichungen entsprechen, so erhält man:

$$\begin{aligned} 3k_i + k_{r+1} + (3\lambda_i + \lambda_{r+1} + d_i)k_{r+2} &= w_i \\ \sum_1^r k_i + r k_{r+1} + \left(\sum_1^r \lambda_i + r \lambda_{r+1}\right) k_{r+2} &= h, \end{aligned} \quad (i=1 \dots r)$$

wobei wieder

$$-a_i + b_i = d_i$$

ist. Werden die λ nun so bestimmt, daß

$$(10) \quad \begin{aligned} 3\lambda_i + \lambda_{r+1} + d_i &= 0 \\ \sum_1^r \lambda_i + r \lambda_{r+1} &= 0 \end{aligned} \quad (i=1 \dots r)$$

wird, so hängen die vorstehenden Normalgleichungen gar nicht mit der Normalgleichung, die aus der Gleichung (8) hervorgeht, zusammen.

Die Gleichungen (10) sind gleichzeitig die Bedingungen dafür, daß die Summe der Quadrate der Koeffizienten der Gleichung (8) zum Minimum wird.

1) Die Ausgleichungs-Rechnungen der praktischen Geometrie etc. von Ch L Gerling 1848, S. 400 bis zum Schluß.

Aus (10) folgt:

$$(10^*) \quad \lambda_{r+1} = \frac{1}{2r} \sum_1^r d_i, \quad \lambda_i = -\frac{1}{3} d_i - \frac{1}{6r} \sum_1^r d_i.$$

Für diese Werte der λ wird also

$$(11) \quad \alpha_i = \alpha'_i + \alpha''_i, \quad \beta_i = \beta'_i + \beta''_i, \quad \gamma_i = \gamma'_i + \gamma''_i,$$

wo $\alpha'_i = \beta'_i = k_i$ und $\gamma'_i = k_i + k_{r+1}$ allein aus der Auflösung der $(r+1)$ Normalgleichungen:

$$(12) \quad \begin{aligned} 3k_i + k_{r+1} &= w_i \\ \sum_1^r k_i + r k_{r+1} &= h \end{aligned} \quad (i=1 \dots r)$$

hervorgehen, während

$$(11^*) \quad \alpha''_i = (-\alpha_i + \lambda_i) k_{r+2}, \quad \beta''_i = (b_i + \lambda_i) k_{r+2}, \quad \gamma''_i = (\lambda_i + \lambda_{r+1}) k_{r+2}$$

durch Auflösung der der Gleichung (8) entsprechenden Normalgleichung erhalten werden. Für diese ergibt sich infolge (10) zunächst, wenn man für α_i , β_i , γ_i die Werte aus (9) in (8) einsetzt,

$$\sum_1^r \{(-\alpha_i + \lambda_i)^2 + (b_i + \lambda_i)^2 + (\lambda_i + \lambda_{r+1})^2\} \cdot k_{r+2} = L,$$

und da nach (10)

$$3 \sum_1^r \lambda_i^2 + r \lambda_{r+1}^2 + 2 \lambda_{r+1} \sum_1^r \lambda_i + \sum_1^r \lambda_i d_i = 0$$

ist:

$$\sum_1^r \{a_i^2 + b_i^2 + \lambda_i d_i\} \cdot k_{r+2} = L.$$

Führt man noch für λ_i den Wert aus (10*) ein, und setzt wieder wie vorher

$$a_i + b_i = s_i, \quad d_i - \frac{1}{r} \sum_1^r d_i = D_i, \quad h - \frac{1}{3} \sum_1^r w_i = u, \quad l - \frac{1}{3} \sum_1^r d_i w_i = v,$$

so findet man endlich:

$$(12^*) \quad \frac{1}{2} \sum_1^r \{s_i^2 + \frac{1}{3} D_i^2\} \cdot k_{r+2} = v + \frac{u}{2r} \sum_1^r d_i - L.$$

$\frac{1}{2} \sum_1^r (s_i^2 + \frac{1}{3} D_i^2)$ ist das Minimum des ursprünglichen Koeffizienten

von k_{r+2} .

Ferner sei bemerkt, daß, wenn man die Seitengleichung erst auf-

stellt, nachdem die Winkelwidersprüche bereits ausgeglichen sind, die Konstante der Seitengleichung alsdann gleich L ist.

Die Auflösung der Normalgleichungen (12) und (12*) giebt:

$$(13) \quad \begin{cases} k_i &= \frac{1}{3} w_i - \frac{u}{2r} \\ k_{r+1} &= \frac{3u}{2r} \\ k_{r+2} &= \frac{2L}{\sum_1^r \{s_i^2 + \frac{1}{3} D_i^2\}}. \end{cases} \quad (i=1 \dots r)$$

Mit diesen Werten erhält man aus (9) die von der Ausgleichung geforderten Winkelverbesserungen.

Wenn man jetzt das mittlere Fehlerquadrat nach der Formel

$$(r+2)M^2 = \sum_1^r w_i k_i + h k_{r+1} + L k_{r+2}$$

bildet, so kommt man wieder zur Gl. (7).

Nimmt man, wie bei der internationalen Näherungsformel, auf die Seitengleichung keine Rücksicht, so ist das mittlere Fehlerquadrat einer Winkelbeobachtung

$$(14) \quad M'^2 = \frac{1}{r+1} \left\{ \frac{1}{3} \sum_1^r w_i^2 + \frac{3}{2r} u^2 \right\},$$

$$u = h - \frac{1}{3} \sum_1^r w_i,$$

während die internationale Näherungsformel

$$M^2 = \frac{1}{3r} \sum_1^r w_i^2$$

giebt.

Soll die Formel (14) denselben Wert wie die Formel (7) für das mittlere Fehlerquadrat ergeben, so muß der aus (14) erhaltene Wert

$$M'^2 = \frac{2L^2}{\sum (s_i^2 + \frac{1}{3} D_i^2)}$$

sein; und soll M'^2 mit dem nach der internationalen Näherungsformel erhaltenen mittleren Fehlerquadrate übereinstimmen, so muß

$$\sum w_i^2 = \frac{1}{2} \left(3h - \sum w_i \right)^2$$

sein.

2.

Es mögen nun 2 Zentralsysteme, von denen das eine aus r_1 Dreiecken, das andere aus r_2 Dreiecken besteht, in 2 gemeinschaftlichen Dreiecken zusammenhängen. In jedem Dreiecke der Figur seien die 3 Winkel beobachtet. Die Ausgleichung der Winkelverbesserungen, die wie vorher sämtlich gleiches Gewicht haben sollen, wird unter der Voraussetzung erfolgen, daß nur die Winkelgleichungen für die $r_1 + r_2 - 2$ Dreiecke und für die beiden Horizontabschlüsse, nicht aber die beiden Seitengleichungen berücksichtigt werden.

Die Widersprüche der gemeinschaftlichen Dreiecke seien w_1, w_2, \dots, w_{r_1} , so daß die Dreieckswidersprüche des ersten Polygons $w_1, w_2, w_3, \dots, w_{r_1}$ und die des zweiten $w_2, w_1, w_{r_1+1}, \dots, w_{r_1+r_2-2}$ sind. Die Beobachtungswerte der Winkel am ersten Zentrum seien C_1, C_2, \dots, C_{r_1} und die am zweiten $A_2, B_1, C_{r_1+1}, \dots, C_{r_1+r_2-2}$; h_1 und h_2 sind die zugehörigen Horizontabschlüsse. Ferner seien im ersten System $A_1, B_1; A_2, B_2; \dots; A_{r_1}, B_{r_1}$ und im zweiten $B_2, C_2; C_1, A_1; A_{r_1+1}, B_{r_1+1}; \dots; A_{r_1+r_2-1}, B_{r_1+r_2-1}$ die beobachteten Winkel an den Polygonseiten. Die Verbesserungen der Winkel A, B, C werden wieder durch α, β, γ mit dem zugehörigen Index bezeichnet. Dementsprechend hat man die nachstehenden ($r_1 + r_2$) Winkelgleichungen:

$$\begin{aligned} \alpha_n + \beta_n + \gamma_n &= w_n \quad (n=1 \dots (r_1+r_2-2)) \\ (1) \quad \gamma_1 + \gamma_2 + \dots + \gamma_{r_1} &= h_1 \\ \alpha_2 + \beta_1 + \gamma_{r_1+1} + \dots + \gamma_{r_1+r_2-2} &= h_2. \end{aligned}$$

Sind $k_1, \dots, k_{r_1+r_2}$ die Korrelaten dieser Bedingungs-gleichungen, so ist

$$\begin{aligned} \alpha_1 &= k_1 & \beta_1 &= k_1 + k_{r_1+r_2} \\ \alpha_2 &= k_2 + k_{r_1+r_2} & \beta_2 &= k_2 \\ \alpha_3 &= \beta_3 = k_3 \\ (2) \quad & \vdots & & \vdots \\ \alpha_{r_1+r_2-2} &= \beta_{r_1+r_2-2} = k_{r_1+r_2-2} \\ \gamma_i &= k_i + k_{r_1+r_2-1} & (i=1 \dots r_1) \\ \gamma_j &= k_j + k_{r_1+r_2} & (j=(r_1+1) \dots (r_1+r_2-2)) \end{aligned}$$

Damit gelangt man zu folgenden Normalgleichungen:

$$\begin{aligned} 3k_1 & \cdot & + k_{r_1+r_2-1} + k_{r_1+r_2} &= w_1 \\ 3k_2 & \cdot & + k_{r_1+r_2-1} + k_{r_1+r_2} &= w_2 \\ (3) \quad 3k_i & \cdot & + k_{r_1+r_2-1} &= w_i \quad (i=1 \dots r_1) \\ 3k_j & \cdot & & + k_{r_1+r_2} = w_j \quad (j=(r_1+1) \dots (r_1+r_2-2)) \\ k_1 + k_2 + \dots + k_{r_1} & \cdot & & + r_1 k_{r_1+r_2-1} = h_1 \\ k_1 + k_2 & \cdot & + k_{r_1+1} + \dots + k_{r_1+r_2-2} & \cdot & + r_2 k_{r_1+r_2} = h_2. \end{aligned}$$

Setzt man

$$(4) \quad \begin{aligned} h_1 - \frac{1}{3}(w_1 + w_2 + w_3 + \dots + w_{r_1}) &= u_1 \\ h_2 - \frac{1}{3}(w_1 + w_2 + w_{r_1+1} + \dots + w_{r_1+r_2-2}) &= u_2, \end{aligned}$$

so erhält man aus (3):

$$\begin{aligned} \frac{2}{3}r_1 k_{r_1+r_2-1} - \frac{2}{3}k_{r_1+r_2} &= u_1 \\ -\frac{2}{3}k_{r_1+r_2-1} + \frac{2}{3}r_2 k_{r_1+r_2} &= u_2 \end{aligned}$$

oder

$$(5) \quad \begin{aligned} k_{r_1+r_2-1} &= \frac{\frac{2}{3}r_2 u_1 + u_2}{r_1 r_2 - 1} \\ k_{r_1+r_2} &= \frac{\frac{2}{3}r_1 u_2 + u_1}{r_1 r_2 - 1}. \end{aligned}$$

Da nun hier das mittlere Fehlerquadrat eines Winkels, ohne Rücksicht auf Seitengleichungen:

$$M^2 = \frac{1}{r_1 + r_2} \left\{ \sum_1^{r_1+r_2-2} w_n k_n + h_1 k_{r_1+r_2-1} + h_2 k_{r_1+r_2} \right\}$$

ist, so hat man zunächst nach (3) und (4)

$$M^2 = \frac{1}{r_1 + r_2} \left\{ \frac{1}{3} \sum w^2 + u_1 k_{r_1+r_2-1} + u_2 k_{r_1+r_2} \right\},$$

und also nach (5)

$$(6) \quad M^2 = \frac{1}{r_1 + r_2} \left\{ \frac{1}{3} \sum w^2 + \frac{8}{2(r_1 r_2 - 1)} [r_2 u_1^2 + r_1 u_2^2 + 2u_1 u_2] \right\}.$$

Angenähert läßt sich dafür schreiben:

$$(6^*) \quad M^{**2} = \frac{1}{r_1 + r_2} \left\{ \frac{1}{3} \sum w^2 + \frac{3}{2} \frac{u_1^2}{r_1} + \frac{3}{2} \frac{u_2^2}{r_2} \right\}.$$

Hiernach und nach (14), 1 wird man mithin $\frac{3}{2} \frac{u^2}{r}$ als Beitrag eines Polygonschlusses zu der Summe der Fehlerquadrate ansehen können.

Hat man daher eine, R Dreiecke enthaltende Doppelkette, die aus q Zentralsystemen, die je in 2 Dreiecken zusammenhängen, besteht, so daß

$$R = r_1 + r_2 + \dots + r_q - 2(q - 1)$$

ist, so ist angenähert das Quadrat des mittleren Winkelfehlers (ohne Rücksicht auf Seitengleichungen):

$$(7) \quad M^2 = \frac{1}{R + q} \left\{ \frac{1}{3} \sum_1^R w_i^2 + \frac{3}{2} \left[\frac{u_1^2}{r_1} + \frac{u_2^2}{r_2} + \dots + \frac{u_q^2}{r_q} \right] \right\},$$

wo

$$u_i = h_i - \frac{1}{3} W_i \quad (i=1 \dots q)$$

ist. W_i ist die Summe der r_i Dreieckswidersprüche des i ten Zentralsystems, h_i dessen Horizontabschluß.

Bevor nun zur Ausgleichung eines Zentralsystems unter Zugrundelegung von Richtungsbeobachtungen geschritten wird, sollen erst im Folgenden die Formeln für eine einfach zusammenhängende und nach Richtungen beobachtete Dreieckskette zusammengestellt werden.

3.

Eine Dreieckskette sei einfach zusammenhängend, sodass keine Seitengleichungen bestehen. Wenn sich nun ferner die Stationsausgleichungen als volle Sätze unabhängiger Richtungsbeobachtungen, sei es mit gleichem oder sei es mit ungleichem Gewichte, darstellen lassen, so fallen die zur Kette gehörigen Normalgleichungen unter die folgende allgemeine Form (vgl. Astr. Nachr. Bd. 138, S. 153 u. f.).

$$\begin{aligned}
 & a_{1.1} k_1 - a_{1.2} k_2 = w_1 \\
 & - a_{1.2} k_1 + a_{2.2} k_2 - a_{2.3} k_3 = w_2 \\
 & \vdots \quad \quad \quad \vdots \quad \quad \quad \vdots \quad \quad \quad \vdots \\
 & - a_{r-2.r-1} k_{r-2} + a_{r-1.r-1} k_{r-1} - a_{r-1.r} k_r = w_{r-1} \\
 & - a_{r-1.r} k_{r-1} + a_{r.r} k_r = w_r.
 \end{aligned}
 \tag{1}$$

Die a sind Konstanten, k_i ist die Korrelate der i ten Winkelgleichung; w_i bedeutet den Widerspruch zwischen dem berechneten, sphärischen oder sphäroidischen, Exzess und der um 180° verminderten Summe der 3 Winkel des i ten Dreiecks.

Bestimmt man ein Wertsystem: $\mu_1, \mu_2, \dots, \mu_{r+1}$ durch die Beziehungen:

$$- a_{i-1.i} \mu_{i-1} + a_{i.i} \mu_i - a_{i.i+1} \mu_{i+1} = 0,
 \tag{2}$$

($i=1 \dots r$)

wobei $a_{r.r+1}$ willkürlich ist, ebenso wie auch μ_1 , ferner μ_0 gleich Null sein soll; und setzt man weiter

$$\sum_{\lambda=1}^i \mu_\lambda w_\lambda = W_i,
 \tag{3}$$

so ergeben sich aus (1) die reduzierten Normalgleichungen:

$$\begin{aligned}
 & a_{1.2} \frac{\mu_2}{\mu_1} k_1 - a_{1.2} k_2 = \frac{W_1}{\mu_1} \\
 & a_{2.3} \frac{\mu_3}{\mu_2} k_2 - a_{2.3} k_3 = \frac{W_2}{\mu_2} \\
 & \quad \quad \quad \vdots \quad \quad \quad \vdots \quad \quad \quad \vdots \\
 & a_{r-1.r} \frac{\mu_r}{\mu_{r-1}} k_{r-1} - a_{r-1.r} k_r = \frac{W_{r-1}}{\mu_{r-1}} \\
 & a_{r.r+1} \frac{\mu_{r+1}}{\mu_r} k_r = \frac{W_r}{\mu_r}.
 \end{aligned}
 \tag{4}$$

Das mittlere Fehlerquadrat der Gewichtseinheit wird daher:

$$(5) \quad m^2 = \frac{1}{r} \sum_{i=1}^r \frac{W_i^2}{a_{i \cdot i+1} \mu_i \mu_{i+1}}.$$

Will man in dieser Formel nach w_1^2, w_2^2, \dots ordnen, so ist es zunächst vorteilhaft, noch ein anderes Wertsystem v_1, v_2, \dots, v_{r+1} vermittelst der Beziehungen

$$(6) \quad -a_{r-i+1 \cdot r-i+2} v_{i-1} + a_{r-i+1 \cdot r-i+1} v_i - a_{r-i \cdot r-i+1} v_{i+1} = 0 \quad (i=1 \dots r)$$

einzuführen. Dabei soll $v_0 = 0$, v_1 und ebenso $a_{0 \cdot 1}$ willkürlich sein. Alsdann ist

$$(7) \quad a_{r \cdot r+1} \mu_{r+1} v_1 = a_{0 \cdot 1} v_{r+1} \mu_1 = a_{i \cdot i+1} (\mu_{i+1} v_{r-i+1} - \mu_i v_{r-i}) \\ = a_{r-i \cdot r-i+1} (v_{i+1} \mu_{r-i+1} - v_i \mu_{r-i}). \quad (i=1 \dots r)$$

Hieraus folgen die Gleichungen:

$$\frac{1}{a_{i \cdot i+1} \mu_i \mu_{i+1}} = \frac{1}{a_{r \cdot r+1} \mu_{r+1} v_1} \left\{ \frac{v_{r-i+1}}{\mu_i} - \frac{v_{r-i}}{\mu_{i+1}} \right\} \\ \frac{1}{a_{r-i \cdot r-i+1} v_i v_{i+1}} = \frac{1}{a_{0 \cdot 1} v_{r+1} \mu_1} \left\{ \frac{\mu_{r-i+1}}{v_i} - \frac{\mu_{r-i}}{v_{i+1}} \right\},$$

deren wiederholte Anwendung ergibt:

$$(8) \quad \frac{1}{a_{r \cdot r+1} \mu_{r+1} v_1} \cdot \frac{v_{r-i+1}}{\mu_i} = \sum_{\lambda=i}^r \frac{1}{a_{\lambda \cdot \lambda+1} \mu_{\lambda+1} v_{\lambda+1}} \\ \frac{1}{a_{0 \cdot 1} v_{r+1} \mu_1} \cdot \frac{\mu_{r-i+1}}{v_i} = \sum_{\lambda=i}^r \frac{1}{a_{r-\lambda \cdot r-\lambda+1} v_{\lambda+1} \mu_{\lambda+1}}.$$

Mittelst der ersten der Gleichungen (8) erhält man aus (5):

$$(9) \quad r m^2 = \frac{1}{a_{r \cdot r+1} \mu_{r+1} v_1} \left\{ \begin{aligned} &\mu_1 v_r w_1^2 + 2 \mu_1 v_{r-1} w_1 w_2 + 2 \mu_1 v_{r-2} w_1 w_3 + \dots + 2 \mu_1 v_1 w_r \\ &\quad + \mu_2 v_{r-1} w_2^2 + 2 \mu_2 v_{r-2} w_2 w_3 + \dots + 2 \mu_2 v_1 w_r \\ &\quad + \mu_3 v_{r-2} w_3^2 + \dots + 2 \mu_3 v_1 w_r \\ &\quad \dots \dots \dots \\ &\quad + \mu_r v_1 w_r^2 \end{aligned} \right\}$$

oder

$$(9^*) \quad r m^2 = \frac{1}{a_{r \cdot r+1} \mu_{r+1} v_1} \left\{ \begin{aligned} &w_1 [\mu_1 v_r \quad w_1 + \mu_1 v_{r-1} w_2 + \mu_1 v_{r-2} w_3 + \dots + \mu_1 v_1 w_r] \\ &+ w_2 [\mu_1 v_{r-1} w_1 + \mu_2 v_{r-1} w_3 + \mu_2 v_{r-2} w_3 + \dots + \mu_2 v_1 w_r] \\ &+ w_3 [\mu_1 v_{r-2} w_1 + \mu_2 v_{r-2} w_3 + \mu_3 v_{r-2} w_3 + \dots + \mu_3 v_1 w_r] \\ &\quad \dots \dots \dots \\ &+ w_r [\mu_1 v_1 \quad w_1 + \mu_2 v_1 \quad w_2 + \mu_3 v_1 \quad w_3 + \dots + \mu_r v_1 w_r] \end{aligned} \right\}$$

Da nun aber auch

$$rm^2 = \sum_1^r w_i k_i$$

ist, wo $k_1 \dots k_r$ lineare Funktionen der w sind, deren Glieder symmetrisch zu der ersten Diagonalreihe sein müssen, so schließt man aus (9*), daß

$$(10) \quad \begin{aligned} k_i &= \frac{1}{a_{r \cdot r+1} \mu_{r+1} \nu_1} \left\{ \nu_{r-i+1} \sum_{\lambda=1}^i \mu_{\lambda} w_{\lambda} + \mu_i \sum_{\lambda=i+1}^r \nu_{r-\lambda+1} w_{\lambda} \right\} \\ &= \frac{1}{a_{r \cdot r+1} \mu_{r+1} \nu_1} \left\{ \nu_{r-i+1} \sum_{\lambda=1}^{i-1} \mu_{\lambda} w_{\lambda} + \mu_i \sum_{\lambda=i}^r \nu_{r-\lambda+1} w_{\lambda} \right\} \end{aligned}$$

ist. Wie man sich überzeugt, geben diese k die Auflösung des Gleichungssystems (1) bzw. (4), wenn man die Gleichungen (2), (6) und (7) berücksichtigt. Die Gleichung (9) oder (9*) läßt sich noch in die folgenden Formen bringen:

$$(11) \quad \begin{aligned} rm^2 &= \frac{1}{a_{r \cdot r+1} \mu_{r+1} \nu_1} \sum_{i=1}^r W_i (\nu_{r-i+1} w_i + \nu_{r-i} w_{i+1}) \\ &= \frac{1}{a_{r \cdot r+1} \mu_{r+1} \nu_1} \sum_{i=1}^r (W_{i-1} + W_i) \nu_{r-i+1} w_i, \end{aligned}$$

wobei $W_0 = 0$ ist. Sie haben, wie auch (9) und (9*) vor (5) den Vorteil, nur einen und denselben Nenner zu besitzen.

Stellt man das Normalgleichungssystem (1) in umgekehrter Reihenfolge auf, indem man mit der letzten Gleichung beginnt, und bildet man darauf mit Hilfe von (6) die reduzierten Normalgleichungen, so gelangt man zu folgendem Ausdrucke für das mittlere Fehlerquadrat:

$$(12) \quad m^2 = \frac{1}{r} \sum_{i=1}^r \frac{(\nu_1 w_r + \nu_2 w_{r-1} + \dots + \nu_i w_{r-i+1})^2}{a_{r-i \cdot r-i+1} \nu_i \nu_{i+1}},$$

den man mittelst der zweiten der Gleichungen (8) wieder in die Gleichung (9) umwandeln kann.

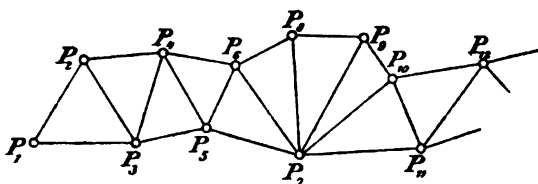
Es werde nun im Besonderen angenommen, daß die Beobachtungen für die Kette derart erfolgt sind, daß sämtliche Richtungsverbesserungen $v_{\lambda \cdot i}$ gleiches Gewicht, nämlich 1, haben.

Bei der einfach zusammenhängenden Dreieckskette sind 3 Formen zu unterscheiden.

I. Die Dreiecke der Kette sind so aneinander gereiht, daß in den Winkelgleichungen, welche zu zwei aufeinander folgenden Dreiecken gehören, die Verbesserungen $v_{\lambda \cdot i}$ und $v_{i \cdot \lambda}$, die sich auf die beiden Drei-

ecken gemeinschaftliche Seite beziehen, entgegengesetzte Vorzeichen

Fig. 2.



haben. Dies findet statt, wenn man die Seiten der Dreiecke, siehe Figur 2, in demselben Sinne durchläuft und dabei die gemeinschaftlichen Seiten je zweier zusammenhängender

Dreiecke entgegengesetzte Bewegungsrichtung zeigen. Alsdann ist in den Normalgleichungen (1)

$$(13) \quad a_{i,i} = 6, \quad a_{i,i+1} = +2$$

zu setzen. Die Gleichungen (2) und (6) geben damit

$$(14) \quad \begin{aligned} \mu_i &= \nu_i = N_i \\ -N_{i-1} + 3N_i - N_{i+1} &= 0, \quad N_0 = 0 \end{aligned}$$

Für $N_1 = 1$ wird $N_2 = 3$, $N_3 = 8$, $N_4 = 21$, $N_5 = 55$, $N_6 = 144$ u. s. w. Die N sind von Dr. Paul Simon eingeführt worden bei Gelegenheit von Gewichtsbestimmungen in einfachen Ketten.¹⁾

Die Formeln für die Korrelaten k_i und für das mittlere Fehlerquadrat einer Richtungsbeobachtung ergeben sich sofort aus den Gl. (10), (3), (5), (9) und (11), wenn man statt μ_i , ν_{r-i+1} , ν_{r-i} jetzt N_i , N_{r-i+1} , N_{r-i} schreibt. Ordnet man dann die Gl. (9) nach der Ordnung der Koeffizienten, so ergibt sich hier:

$$(15) \quad rm^2 = \sum_{i=1}^r \frac{N_i N_{r-i+1}}{2N_{r+1}} w_i^2 + \sum_{i=1}^{r-1} \frac{N_i N_{r-i}}{N_{r+1}} w_i w_{i+1} + \sum_{i=1}^{r-2} \frac{N_i N_{r-i-1}}{N_{r+1}} w_i w_{i+2} + \dots + \frac{N_1 N_1}{N_{r+1}} w_1 w_r.$$

Setzt man

$$rm^2 = \frac{1}{6} \sum_1^r w_i^2,$$

und wendet man außerdem wieder die Bezeichnung an

$$W_i = \sum_{\lambda=1}^i N_\lambda w_\lambda,$$

1) Gewichtsbestimmungen für Seitenverhältnisse in schematischen Dreiecksnetzen von Dr. Paul Simon. Veröffentlichung des Königl. Preuss. Geodätischen Instituts. Berlin. Druck und Verlag von P. Stankiewicz' Buchdruckerei 1889.

so hat man auch

$$(16) \quad 2 N_{r+1} r(m^2 - m_1^2) = \sum_1^r \{ (N_i N_{r-i+1} - \frac{1}{3} N_{r+1}) w_i^2 + 2 N_i W_{r-i} w_{r-i+1} \},$$

wobei $W_0 = 0$ ist.

Soll also $m_1^2 = m^2$ werden, so muß

$$(17) \quad \sum_1^r \{ 3 N_i N_{r-i+1} - N_{r+1} \} w_i^2 + 6 N_i W_{r-i} w_{r-i+1} = 0$$

sein. Löst man diese Gleichung nach w_r auf, so findet man, wenn man berücksichtigt, daß

$$W_{r-1}^2 = \sum_1^{r-1} (N_i^2 w_i^2 + 2 N_i W_{i-1} w_i),$$

ferner

$$N_2 N_{r-i+1} - N_{r-1} N_i = - N_{r+1} N_{i-2}$$

ist:

$$(18) \quad w_r = - \frac{3 W_{r-1}}{N_{r-1}}$$

$$= \frac{1}{N_{r-1}} \sqrt{ \left\{ N_{r+1} \left[N_{r-1} w_{r-1}^2 - \sum_{i=1}^{r-2} (3 N_i N_{r-i-1} - N_{r-1}) w_i^2 - 6 \sum_{i=1}^{r-2} N_i W_{r-i-2} w_{r-i-1} \right] \right\} }.$$

Z. B. wird $m^2 = m_1^2$ bei $r = 2$, wenn $w_2 = (-3 \pm \sqrt{8}) w_1$, bei $r = 3$, wenn $w_3 = (-3 \pm \sqrt{7}) w_2 - w_1$ ist.

Der Koeffizient von w_1^2 ist positiv, denn es ist

$$3 N_i N_{r-i-1} - N_{r-1} = N_{i-1} N_{r-i-1} + N_i N_{r-i-2}.$$

Soll die Wurzel in dem Ausdruck für w_r reell sein, so muß

$$(19) \quad N_{r-1} w_{r-1}^2 \geq \sum_{i=1}^{r-2} \{ (3 N_i N_{r-i-1} - N_{r-1}) w_i^2 + 6 N_i W_{r-i-2} w_{r-i-1} \}$$

sein.

Ist mithin diese Ungleichheit für gegebene Werte von w_1, \dots, w_{r-2} erfüllt, so kann man für jeden beliebigen reellen Wert von w_{r-1} nach (18) 2 reelle Werte von w_r bestimmen, so daß die Ferrerosche Formel genau den mittleren Richtungsfehler bei einer einfach zusammenhängenden, aus gleichwertigen Richtungsbeobachtungen hervorgegangenen Dreieckskette angiebt. Ist die Ungleichheit (19) nicht erfüllt, so ist dies von vornherein unmöglich.

Die Ungleichheit (19) hat z. B. statt, wenn $|w_{r-1}| \geq \left| \sum_1^{r-2} w_i \right|$

ist, wie man leicht mittelst der independenten Darstellung der N

(S. 171) erkennt; sie ist also auch erfüllt für $\sum_1^{r-1} w_i = 0$.

Es sei

$$r = 6,$$

dann ist

$$\begin{aligned} 6m^2 = \frac{1}{754} \{ & 144(w_1^2 + w_6^2) + 165(w_2^2 + w_5^2) + 168(w_3^2 + w_4^2) \\ & + 110(w_1w_3 + w_5w_6) + 126(w_3w_3 + w_4w_5) + 128w_3w_4 \\ & + 42(w_1w_3 + w_4w_6) + 48(w_2w_4 + w_5w_5) \\ & + 16(w_1w_4 + w_5w_6) + 18w_3w_5 \\ & + 6(w_1w_5 + w_2w_6) \\ & + 2w_1w_6 \}, \end{aligned}$$

oder

$$\begin{aligned} 6m^2 = \frac{1}{6} \sum_1^6 w_i^2 + \frac{1}{377} (55(w_1^2 + w_6^2) + 118(w_2^2 + w_5^2) + 127(w_3^2 + w_4^2)) \\ + \frac{1}{377} (W_5w_6 + 3W_4w_5 + 8W_3w_4 + 21W_2w_3 + 55W_1w_2); \\ W_1 = w_1, \quad W_2 = 3w_2 + W_1, \quad W_3 = 8w_3 + W_2, \quad W_4 = 21w_4 + W_3, \\ W_5 = 55w_5 + W_4. \end{aligned}$$

Soll

$$6m^2 = \frac{1}{6} \sum_1^6 w_i^2 = 6m_1^2$$

werden, so muß

$$w_6 = -3 \left(w_5 + \frac{W_4}{55} \right)$$

$$\pm \frac{1}{55} \sqrt{377[55w_5^2 - (8[w_1^2 + w_4^2] + 17[w_2^2 + w_3^2]) - 6(W_3w_4 + 3W_2w_3 + 8W_1w_2)]}$$

sein.

Ist nun erstens im besonderen

$$w_1 = -w_2 = w_3 = -w_4 = w,$$

dann ist

$$w_6 = -3 \left(w_5 - \frac{8}{11}w \right) \pm \frac{1}{55} \sqrt{377(55w_5^2 + 70w^2)}.$$

In diesem Falle ist die Bedingung (19) erfüllt; welchen Wert auch w_5 hat, es läßt sich stets w_6 so bestimmen, daß $m^2 = m_1^2$ wird.

Ist

$$w_5 = w,$$

so wird

$$w_6 = -\frac{24}{11}w \pm \frac{w}{11} \sqrt{1885};$$

$$\text{für } w_6' = +1,7651w \text{ wird } m^2 = m_1^2 = 0,2254w^2$$

$$\text{und für } w_6'' = -6,1288w \text{ wird } m^2 = m_1^2 = 1,1823w^2.$$

Zweitens sei

$$w_1 = w_2 = w_3 = w_4 = w$$

alsdann ist, wenn $m^2 = m_1^2$ werden soll,

$$w_6 = -3(w_5 + \frac{3}{5}w) \pm \frac{1}{55}\sqrt{377(55w_5^2 - 242w^2)}.$$

Um ein reelles w_6 zu erhalten, muß also

$$55w_5^2 \geq 242w^2 \quad \text{oder} \quad |w_5| \geq 2,098w$$

sein. Nimmt man

$$w_5 = +3w$$

an, so wird

$$w_6 = (-\frac{54}{5} \pm \frac{1}{55}\sqrt{377 \cdot 253})w;$$

$$\text{für } w'_6 = -5,1848w \text{ ist } m^2 = m_1^2 = 1,1078w^2,$$

$$\text{für } w''_6 = -16,4152w \text{ ist } m^2 = m_1^2 = 7,8461w^2.$$

Setzt man aber

$$w_5 = -3w,$$

so hat man

$$w_6 = (+\frac{36}{5} \pm \frac{1}{55}\sqrt{377 \cdot 253})w;$$

$$\text{und es ist für } w'_6 = +12,8152w \quad m^2 = m_1^2 = 4,9230w^2,$$

$$\text{für } w''_6 = +1,5848w \quad m^2 = m_1^2 = 0,4309w^2.$$

Macht man bei $r = 6$ die Voraussetzung, daß

$$\sum_1^6 w_i = 0$$

ist, so läßt sich der Ausdruck für das mittlere Fehlerquadrat in die folgende Form bringen:

$$\begin{aligned} m^2 = & \frac{1}{96} \sum_1^6 w_i^2 - \frac{1}{15572} [5(w_1^2 + w_6^2) + 2(w_2^2 + w_5^2) - 7(w_3^2 + w_4^2)] \\ & + \frac{1}{3362} \{ 25(w_1w_2 + w_5w_6) + 23(w_2w_3 + w_4w_5) + 24w_3w_4 \\ & - 22(w_1w_4 + w_5w_6) - 27(w_1w_5 + w_3w_6) - 31w_3w_5 \\ & - 9(w_1w_3 + w_4w_6) - 16(w_2w_4 + w_3w_5) - 19w_1w_6 \}. \end{aligned}$$

Es soll nun aus (15) eine Näherungsformel abgeleitet werden. Setzt man für den Augenblick

$$\frac{1}{9}(3 + \sqrt{5}) = 2,6180 = f, \quad \frac{1}{f^2} = 0,1459 = f_1,$$

so ist nach Simon, Gewichtsbest. S. 5

$$N_r\sqrt{5} = f^r(1 - f_1^r);$$

mithin wird

$$\frac{N_i N_i}{N_{r+1}} = \frac{1}{\sqrt{5}} \frac{1}{f^{r+1-i-1}} \cdot \frac{1 - f_1^i - f_1^2 + f_1^{i+2}}{1 - f_1^{i+1}}.$$

Nun ist aber

$$f_1^2 = 0,0212, \quad f_1^3 = 0,0031, \quad f_1^4 = 0,0005, \dots;$$

die Werte des vorstehenden Ausdrucks werden daher für i oder $\lambda \geq 2$ nicht sehr von einander abweichen. Nur für i oder $\lambda = 1$ erhält man Werte, die etwa um $\frac{1}{8}$ kleiner sind als die übrigen. Man wird deshalb angenähert die Koeffizienten von w_i^2 , $w_i w_{i+1}$, u. s. w. in der Gl. (15) durch mittlere Werte ersetzen können. Vernachlässigt man dabei $f_1^2 = \frac{1}{f}$, so wird

$$\begin{aligned} \frac{1}{r} \sum_{i=1}^r \frac{N_i N_{r-i+1}}{2 N_{r+1}} &= \frac{1}{2\sqrt{5}} \left(1 - \frac{2f_1}{r}\right), \\ \frac{1}{r-1} \sum_{i=1}^{r-1} \frac{N_i N_{r-i}}{N_{r+1}} &= \frac{1}{f\sqrt{5}} \left(1 - \frac{2f_1}{r-1}\right), \\ \frac{1}{r-2} \sum_{i=1}^{r-2} \frac{N_i N_{r-i-1}}{N_{r+1}} &= \frac{1}{\sqrt{5}} f_1, \\ \frac{1}{r-3} \sum_{i=1}^{r-3} \frac{N_i N_{r-i-2}}{N_{r+1}} &= \frac{1}{\sqrt{5}} \frac{f_1}{f}. \end{aligned}$$

Folglich ergibt sich aus (15) die Näherungsformel:

$$\begin{aligned} (15^*) \quad rm^2 &= \left(0,224 - \frac{1}{r} 0,065\right) \sum_1^r w_i^2 + \left(0,171 - \frac{1}{r-1} 0,050\right) \sum_1^{r-1} w_i w_{i+1} \\ &+ 0,065 \sum_1^{r-2} w_i w_{i+2} + 0,025 \sum_1^{r-3} w_i w_{i+3} + \dots \end{aligned}$$

Haben sämtliche w dasselbe Vorzeichen, so giebt die Ferrerosche Formel $rm_F^2 = \frac{1}{6} \sum w_i^2$ das mittlere Fehlerquadrat zu klein, ebenso aber auch noch, wenn die Summe der Glieder, die in 2 verschiedene w multipliziert sind, Null ist. Wenn 2 aufeinander folgende w entgegengesetztes Vorzeichen haben, so wird die 2. Summe in (15) bezw. (15*) negativ, die 3. positiv, die 4. negativ u. s. w. In dem besondern Falle, daß die w sämtlich $+1$, abwechselnd $+1, -1$, abwechselnd $+1, -1, -1, +1$ sind, hat Herr Prof. A. Börsch eine Vergleichung der Werte von $m^2 = \frac{1}{2r} \sum_{i=1}^r \frac{w_i^2}{N_i N_{i+1}}$ mit der Ferreroschen Formel ausgeführt.¹⁾

1) Das märkisch-thüringische Dreiecksnetz. Anhang: Zur Berechnung des mittleren Richtungsfehlers in einer Kette aneinander hängender Dreiecke. Veröffentlichung des Königl. Preufs. Geodätischen Instituts. Berlin, Verlag von Julius Springer. 1889.

II. Die Dreieckskette kann eine solche Form haben, daß die Richtungsverbesserungen $v_{h,i}$ und $v_{i,h}$, die zu einer Seite gehören, mit der zwei aufeinander folgende Dreiecke zusammenhängen, sämtlich gleiches Vorzeichen haben. Durchläuft man die Dreiecksseiten einer solchen Kette in demselben Sinne, so hat man in den gemeinschaftlichen Seiten die gleiche Bewegungsrichtung.

In diesem Falle ist in den Normalgleichungen (1)

$$(20) \quad a_{i,i} = 6, \quad a_{i,i+1} = -2$$

zu setzen. Nach den Gleichungen (2) und (6) wird daher, wenn $\mu_1 = \nu_1 = N_1 = +1$, $\mu_i = \nu_i = N_i$ gesetzt wird

$$(21) \quad \mu_i = \nu_i = (-1)^{i+1} N_i.$$

Für die Fig. 3 ist z. B. nach Gl. (10)

$$110 k_1 = +21 w_1 - 8 w_2 + 3 w_3 - w_4,$$

$$110 k_2 = -8 w_1 + 24 w_2 - 9 w_3 + 3 w_4,$$

$$110 k_3 = +3 w_1 - 9 w_2 + 24 w_3 - 8 w_4,$$

$$110 k_4 = -w_1 + 3 w_2 - 8 w_3 + 21 w_4$$

und

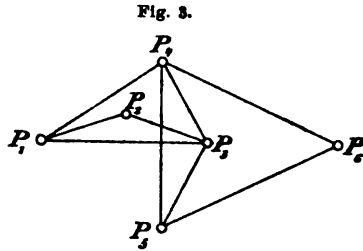
$$4 m^2 = \frac{1}{110} \{ 21 (w_1^2 + w_4^2) + 24 (w_2^2 + w_3^2) - 16 (w_1 w_2 + w_3 w_4) - 18 w_2 w_3 + 6 (w_1 w_3 + w_2 w_4) - 2 w_1 w_4 \}$$

$$= \frac{1}{2} \left\{ \frac{w_1^2}{1 \cdot 8} + \frac{(w_1 - 3 w_2)^2}{3 \cdot 8} + \frac{(w_1 - 3 w_2 + 8 w_3)^2}{8 \cdot 21} + \frac{(w_1 - 3 w_2 + 8 w_3 - 21 w_4)^2}{21 \cdot 55} \right\}$$

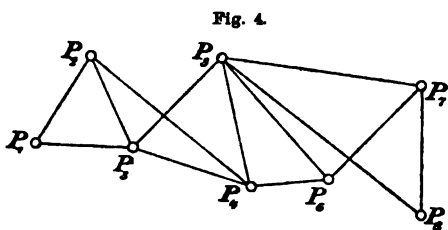
$$= \frac{1}{2} \left\{ \frac{w_4^2}{1 \cdot 8} + \frac{(w_4 - 3 w_3)^2}{3 \cdot 8} + \frac{(w_4 - 3 w_3 + 8 w_2)^2}{8 \cdot 21} + \frac{(w_4 - 3 w_3 + 8 w_2 - 21 w_1)^2}{21 \cdot 55} \right\}.$$

Haben je zwei auf einander folgende w entgegengesetztes Zeichen, so werden alle Glieder in dem zuerst gegebenen Ausdruck für $4 m^2$ positiv: die Ferrerosche Formel würde alsdann den mittleren Fehler zu klein ergeben.

III. Endlich können die Dreiecke der Kette so angeordnet sein, daß die auf die gemeinsamen Seiten je zweier Dreiecke bezüglichen Verbesserungen teils entgegengesetztes, teils gleiches Vorzeichen haben, oder wenn man die Dreiecksseiten in einem bestimmten Sinne durchläuft, in den gemeinsamen Seiten teils entgegengesetzte, teils gleiche



Bewegungsrichtung stattfindet. Das ist z. B. bei der Fig. 4 der Fall. Stellt man für sie die Normalgleichungen auf, so lauten diese:



$$\begin{aligned}
 6k_1 - 2k_2 &= w_1 \\
 -2k_1 + 6k_2 + 2k_3 &= w_2 \\
 +2k_2 + 6k_3 - 2k_4 &= w_3 \\
 -2k_3 + 6k_4 - 2k_5 &= w_4 \\
 -2k_4 + 6k_5 + 2k_6 &= w_5 \\
 +2k_5 + 6k_6 &= w_6,
 \end{aligned}$$

worin $k_1 \dots k_6$ die Korrelaten der Winkelgleichungen der Dreiecke sind. Aus den Gleichungen (2) und (6) folgt zunächst, wenn $\mu_1 = \nu_1 = N_1$ gesetzt wird und $a_{6,7} = 2$, $a_{0,1} = 2$ angenommen wird:

$$\begin{aligned}
 \mu_1 &= +N_1, \mu_2 = +N_2, \mu_3 = -N_3, \mu_4 = -N_4, \mu_5 = -N_5, \mu_6 = +N_6, \mu_7 = +N_7 \\
 \nu_1 &= +N_1, \nu_2 = -N_2, \nu_3 = -N_3, \nu_4 = -N_4, \nu_5 = +N_5, \nu_6 = +N_6, \nu_7 = +N_7.
 \end{aligned}$$

Mithin ergibt sich nach (10) als Auflösung der Normalgleichungen:

$$\begin{aligned}
 754k_1 &= +144w_1 + 55w_2 - 21w_3 - 8w_4 - 3w_5 + 1w_6, \\
 754k_2 &= +55w_1 + 165w_2 - 63w_3 - 24w_4 - 9w_5 + 3w_6, \\
 754k_3 &= -21w_1 - 63w_2 + 168w_3 + 64w_4 + 24w_5 - 8w_6, \\
 754k_4 &= -8w_1 - 24w_2 + 64w_3 + 168w_4 + 63w_5 - 21w_6, \\
 754k_5 &= -3w_1 - 9w_2 + 24w_3 + 63w_4 + 165w_5 - 55w_6, \\
 754k_6 &= +1w_1 + 3w_2 - 8w_3 - 21w_4 - 55w_5 + 144w_6;
 \end{aligned}$$

und daher für das mittlere Fehlerquadrat einer Richtung:

$$\begin{aligned}
 6m^2 &= \frac{1}{764} \{ 144(w_1^2 + w_6^2) + 165(w_2^2 + w_5^2) + 168(w_3^2 + w_4^2) \\
 &\quad + 110(w_1w_2 - w_5w_6) - 126(w_2w_3 - w_4w_5) + 128w_3w_4 \\
 &\quad - 42(w_1w_3 + w_4w_6) - 48(w_2w_4 - w_3w_5) \\
 &\quad - 16(w_1w_4 + w_3w_6) - 18w_2w_5 \\
 &\quad - 6(w_1w_5 - w_2w_6) + 2w_1w_6 \}.
 \end{aligned}$$

Die Vorzeichen in den Normalgleichungen, sowie in den Ausdrücken für die k lassen sich auch leicht aus der Figur erkennen. Lagen sämtliche 6 Dreiecke wie in Fig. 2, so wären in den Ausdrücken für die k die Koeffizienten der w sämtlich positiv, und lägen sie wie in Fig. 3, so würden die Vorzeichen abwechselnd positiv und negativ sein, jedoch so, daß die Glieder in der ersten Diagonale positiv sind. Absolut genommen sind die Koeffizienten der w in allen

3 Fällen dieselben. Den vorstehenden Ausdruck für $6m^2$ erhält man aus dem auf S. 170 angegebenen und für die erste Form der Kette geltenden Werthe von $6m^2$, indem man dort w_3, w_4, w_6 mit negativen Zeichen einführt. Die internationale Näherungsformel nimmt auf die 3 verschiedenen Formen der Kette keine Rücksicht.

Wie verschieden der mittlere Richtungsfehler je nach der Form der Dreieckskette ausfallen kann, soll an einem Beispiele gezeigt werden. Es bezeichne für

$$r = 6$$

m_I^2 das mittlere Fehlerquadrat einer Richtung bei einer Kette der Form I, Fig. 2, m_{II}^2 denselben Wert bei einer Kette, die unter die Form II fällt, und m_{III}^2 jenen Wert für die Fig. 4.

Ist dann

$$+w_1 = -w_2 = +w_3 = -w_4 = +w_5 = -w_6 = w,$$

so wird

$$\begin{aligned} m_I^2 &= \frac{1}{6} \cdot \frac{247}{377} w^2 & m_{II}^2 &= \frac{1}{6} \cdot \frac{899}{377} w^2 & m_{III}^2 &= \frac{1}{6} \cdot \frac{395}{377} w^2 \\ &= \frac{1}{6} \cdot 0,6552 w^2 & &= \frac{1}{6} \cdot 2,3846 w^2 & &= \frac{1}{6} \cdot 1,0478 w^2 \\ &= 0,1092 w^2 & &= 0,3974 w^2 & &= 0,1746 w^2 \\ m_I &= \pm 0'',330 w & m_{II} &= \pm 0'',630 w & m_{III} &= \pm 0'',418 w. \end{aligned}$$

$$\text{Ist } +w_1 = +w_2 = +w_3 = -w_4 = -w_5 = -w_6 = w,$$

so wird

$$\begin{aligned} m_I^2 &= \frac{1}{6} \cdot \frac{611}{377} w^2 & m_{II}^2 &= \frac{1}{6} \cdot \frac{819}{377} w^2 & m_{III}^2 &= \frac{1}{6} \cdot \frac{395}{377} w^2 \\ &= \frac{1}{6} \cdot 1,6207 w^2 & &= \frac{1}{6} \cdot 0,8462 w^2 & & \\ &= 0,2701 w^2 & &= 0,1410 w^2 & & \\ m_I &= \pm 0'',520 w & m_{II} &= \pm 0'',376 w & m_{III} &= \pm 0'',418 w, \end{aligned}$$

$$\text{Ist } w_1 = w_2 = w_3 = w_4 = w_5 = w_6 = w,$$

so wird

$$\begin{aligned} m_I^2 &= \frac{1}{6} \cdot \frac{899}{377} w^2 & m_{II}^2 &= \frac{1}{6} \cdot \frac{247}{377} w^2 & m_{III}^2 &= \frac{1}{6} \cdot \frac{475}{377} w^2 \\ & & & & &= \frac{1}{6} \cdot 1,2599 w^2 \\ & & & & &= 0,2100 w^2 \\ m_I &= \pm 0'',630 w & m_{II} &= \pm 0'',330 w & m_{III} &= \pm 0'',458 w. \end{aligned}$$

Und ist noch

$$+w_1 = +w_2 = -w_3 = -w_4 = -w_5 = +w_6 = w,$$

so wird

$$\begin{aligned} m_I^2 &= \frac{1}{6} \cdot \frac{475}{377} w^2 & m_{II}^2 &= \frac{1}{6} \cdot \frac{899}{377} w^2 & m_{III}^2 &= \frac{1}{6} \cdot \frac{899}{377} w^2 \\ m_I &= \pm 0'',458 w & m_{II} &= \pm 0'',630 w & m_{III} &= \pm 0'',630 w. \end{aligned}$$

Für alle diese Fälle giebt die Ferrerosche Formel denselben Wert

$$m_F^2 = \frac{1}{36} w^2 = 0,1667 w^2; \quad m_F = \pm 0'',408 w.$$

4.

Es soll nun zur Ausgleichung eines Zentralsystems $P_1 P_2 \dots P_r$ mit dem Zentralpunkt P_0 übergegangen werden, wenn Voraussetzung ist, daß die Beobachtungen so angeordnet sind, daß die Resultate der Stationsausgleichungen sämtlich vollen Richtungssätzen mit gleichen Gewichten äquivalent sind.

Wie bereits unter 1 bei Winkelbeobachtungen gezeigt ist, wird auch hier der Seitengleichung eine solche Form gegeben werden, daß sich die Ausgleichung in 2 getrennten Teilen ausführen läßt, von denen der erste die Widersprüche der Winkelgleichungen, der zweite aber den Widerspruch der Seitengleichung beseitigt. Zunächst wird nun nachstehend die Ausgleichung der r Winkelgleichungen des Zentralsystems erfolgen. Die dazu erforderliche Verbesserung irgend einer Richtung $P_i P_k$ werde durch $v'_{i.k}$ bezeichnet. Die Winkelgleichungen lauten alsdann:

$$(1) \quad \begin{aligned} & -v'_{0.1} + v'_{0.2} - v'_{1.2} + v'_{1.0} - v'_{2.0} + v'_{2.1} = w_1 \\ & -v'_{0.2} + v'_{0.3} - v'_{2.3} + v'_{2.0} - v'_{3.0} + v'_{3.2} = w_2 \\ & \quad \quad \quad \cdot \quad \quad \quad \cdot \quad \quad \quad \cdot \quad \quad \quad \cdot \\ & -v'_{0.r} + v'_{0.1} - v'_{r.1} + v'_{r.0} - v'_{1.0} + v'_{1.r} = w_r. \end{aligned}$$

Drückt man die Verbesserungen durch die Korrelaten der Bedingungs-
gleichungen aus, so wird

$$(2) \quad \begin{array}{llll} v'_{0.1} & = -v'_{1.0} & = -k_1 & + k_r \\ v'_{0.2} & = -v'_{2.0} & = -k_2 & + k_1 \\ & \cdot & \cdot & \cdot \\ v'_{0.r-1} & = -v'_{r-1.0} & = -k_{r-1} & + k_{r-2} \\ v'_{0.r} & = -v'_{r.0} & = -k_r & + k_{r-1} \end{array} \quad \begin{array}{lll} v'_{1.2} & = -v'_{2.1} & = -k_1 \\ v'_{2.3} & = -v'_{3.2} & = -k_2 \\ & \cdot & \cdot \\ v'_{r-1.r} & = -v'_{r.r-1} & = -k_{r-1} \\ v'_{r.1} & = -v'_{1.r} & = -k_r, \end{array}$$

mithin ist

$$v'_{0.1} = -v'_{1.0} = v'_{1.2} + v'_{1.r} = -v'_{2.1} - v'_{r.1} \text{ u. s. w.}$$

Zur Bestimmung der k dienen die Gleichungen:

$$(3) \quad \begin{array}{ll} 6k_1 - 2k_2 & - 2k_r = w_1 \\ -2k_1 + 6k_2 - 2k_3 & = w_2 \\ -2k_2 + 6k_3 - 2k_4 & = w_3 \\ & \cdot \\ & \cdot \\ -2k_{r-2} + 6k_{r-1} - 2k_r & = w_{r-1} \\ -2k_1 & - 2k_{r-1} + 6k_r = w_r. \end{array}$$

Die k ergeben sich aus einander durch cyclische Vertauschung von $w_1 \dots w_r$.

Zur Kontrolle hat man:

$$2(k_1 + k_2 + \dots + k_r) = \sum_1^r w_i.$$

Für das mittlere Fehlerquadrat m'^2 einer Richtung, aus den Winkelgleichungen allein, wird hiernach erhalten, wenn man außerdem wieder

$$r m_f^2 = \frac{1}{6} \sum_1^r w_i^2$$

setzt:

$$(7) \quad \begin{aligned} (N_{r+1} - N_{r-1} - 2)r(m'^2 - m_f^2) &= \frac{1}{8}(N_{r-1} + 1) \sum_1^r w_i^2 \\ &+ (N_{r-1} + N_1) \sum_1^{r-1} w_i w_{i+1} + (N_{r-2} + N_2) \sum_1^{r-2} w_i w_{i+2} \\ &+ \dots + (N_2 + N_{r-2})(w_1 w_{r-1} + w_2 w_r) + (N_1 + N_{r-1})w_1 w_r. \end{aligned}$$

In gleicher Weise kann man auch verfahren, wenn die Richtungsgewichte verschieden sind.

Sind also sämtliche w positiv, so ist $m'^2 > m_f^2$.

Für $r = 6$ hat man zum Beispiel:

$$80k_1 = 18w_1 + 7w_2 + 3w_3 + 2w_4 + 3w_5 + 7w_6$$

$$80k_2 = 7w_1 + 18w_2 + 7w_3 + 3w_4 + 2w_5 + 3w_6$$

$$80k_3 = 3w_1 + 7w_2 + 18w_3 + 7w_4 + 3w_5 + 2w_6$$

$$80k_4 = 2w_1 + 3w_2 + 7w_3 + 18w_4 + 7w_5 + 3w_6$$

$$80k_5 = 3w_1 + 2w_2 + 3w_3 + 7w_4 + 18w_5 + 7w_6$$

$$80k_6 = 7w_1 + 3w_2 + 2w_3 + 3w_4 + 7w_5 + 18w_6$$

und

$$(7^*) \quad \begin{aligned} 6m'^2 &= \frac{1}{40} \{ 9(w_1^2 + w_2^2 + \dots + w_6^2) + 7(w_1 w_2 + w_2 w_3 + w_3 w_4 \\ &+ w_4 w_5 + w_5 w_6 + w_6 w_1) + 3(w_1 w_3 + w_2 w_4 + w_3 w_5 \\ &+ w_4 w_6 + w_5 w_1 + w_6 w_2) + 2(w_1 w_4 + w_2 w_5 + w_3 w_6) \}. \end{aligned}$$

Wäre im besonderen

$$+w_1 = -w_2 = +w_3 = -w_4 = +w_5 = -w_6 = w,$$

so würde

$$6m'^2 = \frac{3}{5}w^2;$$

und wäre

$$+w_1 = +w_2 = +w_3 = -w_4 = -w_5 = -w_6 = w,$$

so würde

$$6m'^2 = \frac{7}{5}w^2;$$

und wäre

$$w_1 = w_2 = w_3 = w_4 = w_5 = w_6 = w,$$

so würde

$$6m'^2 = 3w^2.$$

Für alle diese Fälle giebt die Ferrerosche Formel

$$6m^2 = \frac{1}{6} \sum_1^6 w_i^2 = w^2.$$

Ist, wie bei den ersten beiden Annahmen, $\sum_1^6 w_i = 0$, so läßt sich $6m'^2$ auf die folgende Form bringen:

$$\begin{aligned} 6m'^2 = \frac{1}{6} \sum_1^6 w_i^2 + \frac{1}{120} \{ & 7[w_1w_2 + w_2w_3 + w_3w_4 + w_4w_5 + w_5w_6 + w_6w_1] \\ & - 5[w_1w_3 + w_2w_4 + w_3w_5 + w_4w_6 + w_5w_1 + w_6w_2] \\ & - 8[w_1w_4 + w_2w_5 + w_3w_6] \}. \end{aligned}$$

Die Formel (7*) sei noch auf das Sechseck um Wurzelberg in der hannoversch-sächsischen Dreieckskette der Königlich Preufs. Landesaufnahme¹⁾ angewandt. Die Widersprüche für die Dreiecke des Polygons *Wurzelberg*—*Petersberg*—*Hagelberg*—*Golmberg*—*Großberg*—*Collm*—*Leipzig*—*Petersberg* sind der Reihe nach + 1'',033, − 0'',140, + 1'',115, + 1'',262, + 0'',065, − 0'',909. Mithin wird, gleiche Richtungsgewichte vorausgesetzt:

$$\begin{aligned} m'^2 &= \frac{1}{480} \{ 18 \cdot 4,7531 + 14 \cdot 0,1903 + 6 \cdot 0,0948 + 4 \cdot 0,2810 \} = 0,1873 \\ m' &= \pm 0'',433. \end{aligned}$$

Nach der Näherungsformel ist $m^2 = \frac{1}{36} \cdot 4,7531 = 0,1320$; $m_r = \pm 0'',363$.

Zu einem anderen Ausdruck für das Quadrat des mittleren Richtungsfehlers (ohne Rücksicht auf die Seitengleichung) gelangt man, wenn man aus den Normalgleichungen (3) die reduzierten Normalgleichungen bildet. Bekanntlich hat die *i*te reduzierte Normalgleichung die Form:

$$c_i k_i + c_{i+1} k_{i+1} + \dots = e_1 w_1 + e_2 w_2 + \dots + e_{i-1} w_{i-1} + 1 w_i.$$

Infolge der Gl (14), 3, sowie des Ausdrucks für k_r , Gl (6), findet man daher, wenn man wieder

$$\begin{aligned} (8) \quad & N_1 w_1 + N_2 w_2 + \dots + N_i w_i = W_i \quad \text{und ferner} \\ & N_{r-1} w_1 + N_{r-2} w_2 + \dots + N_1 w_{r-1} = W'_{r-1} \end{aligned}$$

1) Die Königl. Preufs. Landes-Triangulation. Hauptdreiecke. Sechster Teil. Berlin 1894. Im Selbstverlag. S. 68/69.

setzt, die folgenden reduzierten Normalgleichungen:

$$(9) \quad \begin{aligned} \frac{2N_{i+1}}{N_i} k_i - 2k_{i+1} - \frac{2N_i}{N_i} k_r &= \frac{W_i}{N_i} & (i=1 \dots (r-1)) \\ \frac{2(N_{r+1} - N_{r-1} - 2)}{N_r} k_r &= \frac{W_r + W'_{r-1}}{N_r}. \end{aligned}$$

Mithin ergibt sich das mittlere Fehlerquadrat einer Richtung (aus den Winkelgleichungen allein) auch aus der Gleichung:

$$(10) \quad rm'^2 = \sum_1^{r-1} \frac{W_i^2}{2N_i N_{i+1}} + \frac{(W_r + W'_{r-1})^2}{2N_r(N_{r+1} - N_{r-1} - 2)}.$$

Der Unterschied gegen das mittlere Fehlerquadrat einer Richtung, m^2 , bei einer aus r Dreiecken bestehenden, einfach zusammenhängenden Dreieckskette, wie sie Fig. 2 zeigt, ist also nach (5), 3:

$$(11) \quad r(m^2 - m'^2) = \frac{1}{2N_r} \left\{ \frac{W_r^2}{N_{r+1}} - \frac{(W_r + W'_{r-1})^2}{N_{r+1} - N_{r-1} - 2} \right\}.$$

Beispielsweise wird hiernach für $r = 6$ und für

$$\begin{aligned} &+w_1 = -w_2 = +w_3 = -w_4 = +w_5 = -w_6 = w: \\ \text{für} \quad 6(m^2 - m'^2) &= \frac{104}{5 \cdot 377} w^2 = 0,055 w^2, \text{ d. i. etwa } \frac{1}{11} \cdot 6m'^2; \end{aligned}$$

$$\begin{aligned} &+w_1 = +w_2 = +w_3 = -w_4 = -w_5 = -w_6 = w: \\ \text{für} \quad 6(m^2 - m'^2) &= \frac{416}{5 \cdot 377} w^2 = 0,221 w^2, \text{ d. i. etwa } \frac{1}{7} \cdot 6m'^2; \end{aligned}$$

$$\begin{aligned} &w_1 = w_2 = w_3 = w_4 = w_5 = w_6 = w: \\ 6(m^2 - m'^2) &= -\frac{352}{377} w^2 = -0,615 w^2, \text{ d. i. etwa } -\frac{1}{5} \cdot 6m'^2. \end{aligned}$$

5.

Die Ausgleichung der Beobachtungen für das Zentralsystem $P_0 P_1 P_2 \dots P_r$ wird sich jetzt aufser auf die Winkelgleichungen auch auf die Seitengleichung erstrecken. Die Voraussetzungen hierbei sind die gleichen wie vorher. Die Verbesserung des Beobachtungswertes für die Richtung $P_i P_k$ sei $v_{i \dots k}$.

Wenn wieder wie unter 1

$$\frac{\rho''}{\text{Mod.}} \log \frac{\sin A_1 \sin A_2 \dots \sin A_r}{\sin B_1 \sin B_2 \dots \sin B_r} = l$$

und

$$\cotg A_i = a_i, \quad \cotg B_i = b_i$$

gesetzt wird, so lautet die Seitengleichung in Richtungsverbesserungen:

$$(1) \quad \sum_1^r \{ -a_i (-v_{i \dots i+1} + v_{i \dots 0}) + b_i (-v_{i+1 \dots 0} + v_{i+1 \dots i}) \} = l.$$

Die Winkelgleichungen sind:

$$(2) \quad -v_{i \cdot i+1} + v_{i \cdot 0} - v_{i+1 \cdot 0} + v_{i+1 \cdot i} - v_{0 \cdot i} + v_{0 \cdot i+1} - w_i = 0.$$

($i=1 \dots r$)

Für den Index $r+1$ ist sowohl in der Seitengleichung als auch in den Winkelgleichungen der Index 1 zu setzen.

Wenn man in der üblichen Weise die Normalgleichungen bildet, so könnte man aus ihnen, unter Anwendung von (6), 4, die Korrelaten der Winkelgleichungen eliminieren, und es bliebe alsdann nur die Korrelate der Seitengleichung aus der letzten reduzierten Normalgleichung zu entwickeln. Jedoch dürfte das nachstehende Verfahren übersichtlicher sein; vergl. S. 159 u. f.

Addiert man zu (1) die mit den Faktoren $\lambda_1 \dots \lambda_r$ multiplizierten Winkelgleichungen (2), so wird

$$l + \sum_1^r \lambda_i w_i = L =$$

$$(3) \quad \begin{array}{lll} v_{0 \cdot 1}(\lambda_r - \lambda_1) & + v_{0 \cdot 2}(\lambda_1 - \lambda_2) & + \dots + v_{0 \cdot r}(\lambda_{r-1} - \lambda_r) \\ + v_{1 \cdot 0}(-b_r - a_1 - \lambda_r + \lambda_1) + v_{2 \cdot 0}(-b_1 - a_2 - \lambda_1 + \lambda_2) & + \dots + v_{r \cdot 0}(-b_{r-1} - a_r - \lambda_{r-1} + \lambda_r) \\ + v_{1 \cdot 2}(a_1 - \lambda_1) & + v_{2 \cdot 3}(a_2 - \lambda_2) & + \dots + v_{r \cdot 1}(a_r - \lambda_r) \\ + v_{2 \cdot 1}(b_1 + \lambda_1) & + v_{3 \cdot 2}(b_2 + \lambda_2) & + \dots + v_{1 \cdot r}(b_r + \lambda_r). \end{array}$$

Die Korrelaten der Bedingungsleichungen (2) seien $k_1 \dots k_r$, und die Korrelate der Gleichung (3) sei k ; alsdann hat man

$$(4) \quad \begin{array}{ll} v_{0 \cdot i} & = +k_{i-1} - k_i + (\lambda_{i-1} - \lambda_i)k \\ v_{i \cdot 0} & = -k_{i-1} + k_i + (-\lambda_{i-1} + \lambda_i - b_{i-1} - a_i)k \\ v_{i \cdot i+1} & = -k_i + (-\lambda_i + a_i)k \\ v_{i+1 \cdot i} & = +k_i + (\lambda_i + b_i)k, \end{array}$$

($i=1 \dots r$)

wobei k_0, λ_0 durch k_r, λ_r und $v_{r \cdot r+1}, v_{r+1 \cdot r}$ durch $v_{r \cdot 1}, v_{1 \cdot r}$ zu ersetzen sind.

Wird nun

$$(5) \quad \begin{array}{llll} -b_r & -2a_1 & +2b_1 & +a_2 = -\sigma_1 \\ -b_1 & -2a_2 & +2b_2 & +a_3 = -\sigma_2 \\ \vdots & \vdots & \vdots & \vdots \\ -b_{r-2} & -2a_{r-1} & +2b_{r-1} & +a_r = -\sigma_{r-1} \\ -b_{r-1} & -2a_r & +2b_r & +a_1 = -\sigma_r, \end{array}$$

$$\sum_1^r (-a_i + b_i) = -\sum_1^r \sigma_i,$$

und ferner

$$\begin{array}{rcl}
 6\lambda_1 - 2\lambda_2 & & - 2\lambda_r = \sigma_1 \\
 - 2\lambda_1 + 6\lambda_2 - 2\lambda_3 & & = \sigma_2 \\
 (6) \quad - 2\lambda_2 + 6\lambda_3 - 2\lambda_4 & & = \sigma_3 \\
 & \vdots & \vdots \\
 & - 2\lambda_{r-2} + 6\lambda_{r-1} - 2\lambda_r = \sigma_{r-1} \\
 - 2\lambda_1 & & - 2\lambda_{r-1} + 6\lambda_r = \sigma_r
 \end{array}$$

gesetzt, so hängen die aus den Winkelgleichungen folgenden Normalgleichungen nicht mehr mit der Normalgleichung, die aus der Seitengleichung (3) hervorgeht, zusammen. Es wird also

$$(7) \quad v_{i.k} = v'_{i.k} + v''_{i.k},$$

wo $v'_{i.k}$ aus den Gleichungen (2) und (6), 4 erhalten wird, während

$$\begin{array}{rcl}
 v''_{0.i} & = & (\lambda_{i-1} - \lambda_i)k \quad (i=1\dots r) \\
 (4^*) \quad v''_{i.0} & = & (-\lambda_{i-1} + \lambda_i - b_{i-1} - a_i)k \quad \lambda_0 = \lambda_r \\
 v''_{i.i+1} & = & (-\lambda_i + a_i)k \quad v''_{r+1.r} = v''_{1.r} \\
 v''_{i+1.i} & = & (\lambda_i + b_i)k, \quad v''_{r.r+1} = v''_{r.1}
 \end{array}$$

ist.

Die Gl. (6) sind die Bedingungen dafür, daß die Summe der Quadrate der Koeffizienten der Verbesserungen in der Gl. (3) ein Minimum wird. Nach (6) unter 4 ist

$$\begin{aligned}
 & 2(N_{r+1} - N_{r-1} - 2)\lambda_i = \\
 (8) \quad & \sum_{i=1}^{r-i+1} (N_{r-i+1} + N_{i-1})\sigma_{i+i-1} + \sum_{i=1}^{i-1} (N_{i-1} + N_{r+i-i})\sigma_i \quad (i=1\dots r)
 \end{aligned}$$

oder, wenn man σ_i unter σ_{r+i} verstehen will,

$$(8^*) \quad 2(N_{r+1} - N_{r-1} - 2)\lambda_i = \sum_{i=1}^r (N_{r-i+1} + N_{i-1})\sigma_{i+i-1}.$$

Infolge der Gleichungen (6) erhält man aus der umgeformten Seitengleichung (3) die Normalgleichung

$$(9) \quad Gk = l + \sum_1^r \lambda_i w_i = L.$$

Stellt man die Seitengleichung erst auf, nachdem die Winkelgleichungen bereits ausgeglichen sind, so muß ihr konstantes Glied gleich L sein. Für G hat man zunächst, indem man in der Gl. (3) v durch die Werte von v'' nach (4*) ersetzt,

$$G = 6 \sum_1^r \lambda_i^2 - 4 \sum_1^r \lambda_i \lambda_{i+1} - 2 \sum_1^r \lambda_i \sigma_i + \sum_1^r \{a_i^2 + b_i^2 + (b_i + a_{i+1})^2\}$$

wobei wie auch weiterhin $\lambda_{r+1} = \lambda_1$ und $a_{r+1} = a_1$ ist.

Nach (6) ist aber

$$6 \sum_1^r \lambda_i^2 - 4 \sum_1^r \lambda_i \lambda_{i+1} = \sum_1^r \lambda_i \sigma_i,$$

folglich ist

$$(10) \quad G = 2 \sum_1^r \{a_i^2 + b_i^2 + b_i a_{i+1}\} - \sum_1^r \sigma_i \lambda_i.$$

Setzt man für λ_i den Wert aus (8) ein, so wird dieser Ausdruck das Minimum des ursprünglichen, d. i. das Minimum der Summe der Quadrate der Koeffizienten der v in der Gl. (3) in bezug auf die λ .

Für den ersten Teil von G kann man auch schreiben

$$(11) \quad \begin{aligned} 2 \sum_1^r \{a_i^2 + b_i^2 + b_i a_{i+1}\} &= \frac{1}{2} \sum_1^r \{3(a_{i+1} + b_i)^2 + (a_{i+1} - b_i)^2\} \\ &= \frac{1}{2} \sum_1^r \frac{3 \sin^2(A_{i+1} + B_i) + \sin^2(A_{i+1} - B_i)}{\sin^2 A_{i+1} \sin^2 B_i}. \end{aligned}$$

Der zweite Teil läßt sich, entsprechend der Überführung von (7) in (10), 4, wie folgt umformen.

Setzt man

$$\begin{aligned} N_1 \sigma_1 + N_2 \sigma_2 + \dots + N_i \sigma_i &= S_i \\ N_{r-1} \sigma_1 + N_{r-2} \sigma_2 + \dots + N_1 \sigma_{r-1} &= S'_{r-1}, \end{aligned}$$

so ist

$$(12) \quad \sum_1^r \sigma_i \lambda_i = \sum_1^{r-1} \frac{S_i^2}{2 N_i N_{i+1}} + \frac{(S_r + S'_{r-1})^2}{2 N_r (N_{r+1} - N_{r-1} - 2)}$$

Ist nun k aus (9) berechnet, so ergeben sich nach (4*) die Teilverbesserungen $v''_{i,k}$, die mit den aus (6) und (2), 4 berechneten Werten von $v'_{i,k}$ zusammen, nach (7) $v_{i,k}$ liefern.

Bezeichnet man das aus sämtlichen Bedingungsgleichungen erhaltene mittlere Fehlerquadrat einer Richtung vom Gewicht 1 durch m^2 , so ist

$$(r+1)m^2 = rm'^2 + \frac{L^2}{G},$$

wo rm'^2 aus (7) oder (10), 4 zu entnehmen ist.

und ebenso

$$(4) \begin{array}{ccccccc} N_1 N_\varrho & w_{2.1} + N_1 N_{\varrho-1} w_{2.2} + N_1 N_{\varrho-2} w_{2.3} + \cdots + N_1 N_1 w_{2.\varrho} & = & 2 N_{\varrho+1} N_1 x_{2.1} \\ N_1 N_{\varrho-1} & w_{2.1} + N_2 N_{\varrho-1} w_{2.2} + N_2 N_{\varrho-2} w_{2.3} + \cdots + N_2 N_1 w_{2.\varrho} & = & 2 N_{\varrho+1} N_1 x_{2.2} \\ \vdots & \vdots & & \vdots \\ N_1 N_1 & w_{2.1} + N_2 N_1 w_{2.2} + N_3 N_1 w_{2.3} + \cdots + N_\varrho N_1 w_{2.\varrho} & = & 2 N_{\varrho+1} N_1 x_{2.\varrho}, \end{array}$$

so sind nach (10), 3 die Auflösungen der beiden Gleichungssysteme (2), da hier $\mu_i = \nu_i = N_i$ ist:

$$(5) \begin{array}{l} N_{r+1}(k_{1.1} - x_{1.1}) = N_1 \xi + N_r \eta \\ N_{r+1}(k_{2.1} - x_{2.1}) = N_2 \xi + N_{r-1} \eta \\ \vdots \\ N_{r+1}(k_{r.1} - x_{r.1}) = N_r \xi + N_1 \eta \\ N_{\varrho+1}(k_{2.1} - x_{2.1}) = N_\varrho \xi + N_1 \eta \\ N_{\varrho+1}(k_{2.2} - x_{2.2}) = N_{\varrho-1} \xi + N_2 \eta \\ \vdots \\ N_{\varrho+1}(k_{2.\varrho} - x_{2.\varrho}) = N_1 \xi + N_\varrho \eta. \end{array} \quad \text{und}$$

Infolge dessen ergibt sich aus (1), wenn man

$$(6) \begin{array}{l} u_1 + 2x_{1.r} + 2x_{2.1} = U_1 \\ u_2 + 2x_{1.2} + 2x_{2.\varrho} = U_2, \quad \text{ferner} \\ 2 \left(3 - \frac{N_r}{N_{r+1}} - \frac{N_\varrho}{N_{\varrho+1}} \right) = P \\ 2 \left(1 + \frac{N_1}{N_{r+1}} + \frac{N_1}{N_{\varrho+1}} \right) = Q \end{array}$$

setzt:

$$(7) \begin{array}{l} P\xi - Q\eta = U_1 \\ -Q\xi + P\eta = U_2, \quad \text{oder} \\ (P^2 - Q^2)\xi = P U_1 + Q U_2 \\ (P^2 - Q^2)\eta = Q U_1 + P U_2. \end{array}$$

Führt man diese Werte von ξ, η in (5) ein, so findet man die Werte der übrigen Korrelaten.

Bildet man jetzt aus den Winkelgleichungen das mittlere Fehlerquadrat der Gewichtseinheit, m^2 , so ist nach (5), (3), (4) und (6)

$$(8) \begin{aligned} (2 + r + \varrho)m^2 &= \xi u_1 + \eta u_2 + \sum_1^r k_{1.i} w_{1.i} + \sum_1^\varrho k_{2.i} w_{2.i} \\ &= \xi U_1 + \eta U_2 + \sum_1^r x_{1.i} w_{1.i} + \sum_1^\varrho x_{2.i} w_{2.i}. \end{aligned}$$

Nun ist aber

$$(9) \quad \sum_1^r x_{1..i} w_{1..i} = r m'^2 \quad \text{und} \quad \sum_1^q x_{2..i} w_{2..i} = q m''^2,$$

wenn m'^2 und m''^2 die mittleren Fehlerquadrate der Gewichtseinheit für die beiden einfachen aus r und q Dreiecken bestehenden Ketten bezeichnen, die sich an die gemeinschaftlichen Dreiecke der beiden Zentralsysteme anschließen. Ihre Werte kann man mit (3) und (4) oder nach einem der unter 3 gegebenen Ausdrücke (5), (9), (11), (12), (15) für das mittlere Fehlerquadrat berechnen.

Setzt man noch

$$(10) \quad \begin{aligned} m^0{}^2 &= \frac{1}{2}(\xi U_1 + \eta U_2) \\ &= \frac{1}{2}P(\xi^2 + \eta^2) - Q\xi\eta \\ &= \frac{\frac{1}{2}P(U_1^2 + U_2^2) + Q U_1 U_2}{P^2 - Q^2}, \end{aligned}$$

so ist also

$$(8^*) \quad (2 + r + q)m^2 = 2m^0{}^2 + r m'^2 + q m''^2.$$

Angenähert ist

$$\begin{aligned} P &= 2\sqrt{5} \quad Q = 2 \\ \xi &= \frac{1}{8}(\sqrt{5} U_1 + U_2), \quad \eta = \frac{1}{8}(U_1 + \sqrt{5} U_2) \\ U_1 &= u_1 + \frac{1}{f}(w_{1..r} + w_{2..1}) + \frac{1}{f^2}(w_{1..r-1} + w_{2..2}) + \dots \\ U_2 &= u_2 + \frac{1}{f}(w_{1..1} + w_{2..q}) + \frac{1}{f^2}(w_{1..2} + w_{2..q-1}) + \dots \\ \frac{1}{f} &= \frac{3 - \sqrt{5}}{2}. \end{aligned}$$

In derselben Weise kann man auch verfahren, wenn die Richtungsgewichte verschieden sind. Auch wenn das Netz aus einer Anzahl aneinander hängender Zentralsysteme besteht, läßt sich das angegebene Verfahren anwenden.

7.

In einem Falle, abgesehen von einem einzelnen Dreiecke, giebt bei gleichwertigen Richtungsbeobachtungen die Ferrerosche Formel den genauen Wert an; dann nämlich, wenn in einem Polygone sämtliche Verbindungslinien zwischen je 2 Punkten beobachtet sind, und wenn bei der Ausgleichung auf die Seitengleichungen keine Rücksicht genommen wird.

Wenn das Polygon ein $(r+1)$ -Eck, $P_0 P_1 P_2 \dots P_r$, ist, so ist

die Anzahl der unabhängigen Winkelgleichungen $\frac{r(r-1)}{2}$. Führt man die Bezeichnung ein

$$(1) \quad -v_{i.k} + v_{k.i} = \varepsilon_{i.k},$$

worin $v_{i.k}$ wieder die Verbesserung der Richtung $P_i P_k$ bedeutet, so kann man diese Anzahl wie folgt zusammensetzen

$$(2) \quad \begin{array}{ll} \text{aus } (r-1) \text{ Gleichungen: } \varepsilon_{0.1} + \varepsilon_{1.i} - \varepsilon_{0.i} = w_{1.i}^{(0)} & (i=2 \dots r) \\ \text{,, } (r-2) \text{ ,, : } \varepsilon_{0.2} + \varepsilon_{2.i} - \varepsilon_{0.i} = w_{2.i}^{(0)} & (i=3 \dots r) \\ \vdots & \vdots \\ \text{,, } 1 \text{ Gleichung: } \varepsilon_{0.r-1} + \varepsilon_{r-1.r} - \varepsilon_{0.r} = w_{r-1.r}^{(0)} \end{array}$$

$w_{i.k}^{(0)}$ bedeutet den Widerspruch zwischen der berechneten und der beobachteten Winkelsumme im Dreieck $P_0 P_i P_k$; allgemein soll für das Dreieck $P_\lambda P_\mu P_\nu$

$$(3) \quad w_{\mu.\nu}^{(\lambda)} = w_{\nu.\lambda}^{(\mu)} = w_{\lambda.\mu}^{(\nu)}$$

sein.

Es seien $k_{1.2} \dots k_{1.r}$; $k_{2.3} \dots k_{2.r}$; \dots ; $k_{r-1.r}$ die Korrelaten der Gleichungen (2). Das Minimum von Σv^2 mit den Gleichungen (2) als Nebenbedingungen findet alsdann statt für:

$$(4^*) \quad \begin{array}{l} -v_{0.1} = v_{1.0} = \frac{1}{2} \varepsilon_{0.1} = \cdot + k_{1.2} + k_{1.3} + k_{1.4} + \dots + k_{1.r-1} + k_{1.r} \\ -v_{0.2} = v_{2.0} = \frac{1}{2} \varepsilon_{0.2} = -k_{1.2} \cdot + k_{2.3} + k_{2.4} + \dots + k_{2.r-1} + k_{2.r} \\ -v_{0.3} = v_{3.0} = \frac{1}{2} \varepsilon_{0.3} = -k_{1.3} - k_{2.3} \cdot + k_{3.4} + \dots + k_{3.r-1} + k_{3.r} \\ \vdots \quad \quad \quad \vdots \quad \quad \quad \vdots \quad \quad \quad \vdots \quad \quad \quad \vdots \quad \quad \quad \vdots \\ -v_{0.r-1} = v_{r-1.0} = \frac{1}{2} \varepsilon_{0.r-1} = -k_{1.r-1} - k_{2.r-1} - k_{3.r-1} - k_{4.r-1} - \dots \cdot + k_{r.r-1} \\ -v_{0.r} = v_{r.0} = \frac{1}{2} \varepsilon_{0.r} = -k_{1.r} - k_{2.r} - k_{3.r} - k_{4.r} - \dots - k_{r-1.r} \cdot \\ \quad \quad \quad -v_{1.i} = v_{i.1} = \frac{1}{2} \varepsilon_{1.i} = k_{1.i} \quad (i=2 \dots r) \\ \quad \quad \quad -v_{2.i} = v_{i.2} = \frac{1}{2} \varepsilon_{2.i} = k_{2.i} \quad (i=3 \dots r) \\ \quad \quad \quad \vdots \quad \quad \quad \vdots \quad \quad \quad \vdots \quad \quad \quad \vdots \\ \quad \quad \quad -v_{r-1.r} = v_{r.r-1} = \frac{1}{2} \varepsilon_{r-1.r} = k_{r-1.r} \end{array}$$

Es ist daher

$$(5) \quad \begin{array}{l} \varepsilon_{0.1} = \cdot + \varepsilon_{1.2} + \varepsilon_{1.3} + \dots + \varepsilon_{1.r-1} + \varepsilon_{1.r} \\ \varepsilon_{0.2} = -\varepsilon_{1.2} \cdot + \varepsilon_{2.3} + \dots + \varepsilon_{2.r-1} + \varepsilon_{2.r} \\ \vdots \quad \quad \quad \vdots \quad \quad \quad \vdots \quad \quad \quad \vdots \quad \quad \quad \vdots \\ \varepsilon_{0.r-1} = -\varepsilon_{1.r-1} - \varepsilon_{2.r-1} - \varepsilon_{3.r-1} - \dots \cdot + \varepsilon_{r-1.r} \\ \varepsilon_{0.r} = -\varepsilon_{1.r} - \varepsilon_{2.r} - \varepsilon_{3.r} - \dots - \varepsilon_{r-1.r} \cdot, \end{array}$$

und

$$(6) \quad \begin{array}{l} \sum_1^r \varepsilon_{0.2} = 0. \\ \sum v_{0.2} = \sum v_{2.0} = 0. \end{array}$$

$$\begin{aligned}
 \varepsilon_{2.3} &= -2v_{2.3} = 2v_{3.2} = \frac{1}{r+1} \left\{ \begin{array}{c} w_{3.4}^{(2)} + w_{3.5}^{(2)} + \dots + w_{3.r}^{(2)} + w_{3.0}^{(2)} + w_{3.1}^{(2)} \end{array} \right\} \\
 \varepsilon_{2.4} &= -2v_{2.4} = 2v_{4.2} = \frac{1}{r+1} \left\{ \begin{array}{c} -w_{3.4}^{(2)} \quad \quad \quad + w_{4.5}^{(2)} + \dots + w_{4.r}^{(2)} + w_{4.0}^{(2)} + w_{4.1}^{(2)} \end{array} \right\} \\
 &\vdots \quad \quad \quad \vdots \quad \quad \quad \vdots \quad \quad \quad \vdots \quad \quad \quad \vdots \quad \quad \quad \vdots \\
 \varepsilon_{2.r} &= -2v_{2.r} = 2v_{r.2} = \frac{1}{r+1} \left\{ \begin{array}{c} -w_{3.r}^{(2)} - w_{4.r}^{(2)} - w_{5.r}^{(2)} - \dots \quad \quad \quad + w_{r.0}^{(2)} + w_{r.1}^{(2)} \end{array} \right\}
 \end{aligned}$$

u. s. f.

$$(12) \quad \varepsilon_{r-1.r} = -2v_{r-1.r} = 2v_{r.r-1} = \frac{1}{r+1} \left\{ \begin{array}{c} w_{r.0}^{(r-1)} + w_{r.1}^{(r-1)} + \dots + w_{r.r-2}^{(r-1)} \end{array} \right\}$$

Nach (4*) ist aber

$$\varepsilon_{i.n} = 2k_{i.n}, \quad \left(\begin{array}{c} i=1 \dots (r-1) \\ n=2 \dots r \end{array} \right)$$

wobei immer $n > i$ ist; berücksichtigt man außerdem Gl. (3), so erhält man als Auflösung der in gewöhnlicher Weise aus den Gl. (2) gebildeten Normalgleichungen:

$$\begin{aligned}
 2(r+1)k_{1.2} &= \quad \quad \quad w_{2.3}^{(1)} + w_{2.4}^{(1)} + \dots + w_{2.r-1}^{(1)} + w_{2.r}^{(1)} + w_{1.2}^{(0)} \\
 2(r+1)k_{1.3} &= -w_{2.3}^{(1)} \quad \quad \quad + w_{3.4}^{(1)} + \dots + w_{3.r-1}^{(1)} + w_{3.r}^{(1)} + w_{1.3}^{(0)} \\
 &\vdots \quad \quad \quad \vdots \quad \quad \quad \vdots \quad \quad \quad \vdots \quad \quad \quad \vdots \quad \quad \quad \vdots \\
 2(r+1)k_{1.r-1} &= -w_{2.r-1}^{(1)} - w_{3.r-1}^{(1)} - w_{4.r-1}^{(1)} - \dots \quad \quad \quad + w_{r-1.r}^{(1)} + w_{1.r-1}^{(0)} \\
 2(r+1)k_{1.r} &= -w_{2.r}^{(1)} - w_{3.r}^{(1)} - w_{4.r}^{(1)} - \dots - w_{r-1.r}^{(1)} \quad \quad \quad + w_{1.r}^{(0)} \\
 (13) \quad 2(r+1)k_{2.3} &= \quad \quad \quad w_{3.4}^{(2)} + w_{3.5}^{(2)} + \dots + w_{3.r}^{(2)} + w_{2.3}^{(0)} + w_{2.3}^{(1)} \\
 2(r+1)k_{2.4} &= -w_{3.4}^{(2)} \quad \quad \quad + w_{4.5}^{(2)} + \dots + w_{4.r}^{(2)} + w_{2.4}^{(0)} + w_{2.4}^{(1)} \\
 &\vdots \quad \quad \quad \vdots \quad \quad \quad \vdots \quad \quad \quad \vdots \quad \quad \quad \vdots \quad \quad \quad \vdots \\
 2(r+1)k_{2.r} &= -w_{3.r}^{(2)} - w_{4.r}^{(2)} - w_{5.r}^{(2)} - \dots \quad \quad \quad + w_{2.r}^{(0)} + w_{2.r}^{(1)}
 \end{aligned}$$

u. s. f.

$$2(r+1)k_{r-1.r} = \quad \quad \quad w_{r-1.r}^{(0)} + w_{r-1.r}^{(1)} + \dots + w_{r-1.r}^{(r-4)} + w_{r-1.r}^{(r-3)} + w_{r-1.r}^{(r-2)}$$

Die k lassen sich hiernach darstellen durch die Formel:

$$(13^*) \quad 2(r+1)k_{i.n} = \sum_{\mu=i+1}^r w_{n.\mu}^{(i)} + \sum_{v=0}^{i-1} w_{i.n}^{(v)},$$

wenn für $n > \mu$

$$w_{n.\mu}^{(i)} = -w_{\mu.n}^{(i)}$$

und ferner

$$w_{n.n}^{(i)} = 0$$

gesetzt wird.

Die w sind nicht unabhängig von einander; da es im $(r+1)$ -Eck

wobei die Summation so zu vollziehen ist, dafs immer

$$\nu > \mu > \lambda$$

ist.

Die Summe der Fehlerquadrate setzt sich also aus den Quadraten der Widersprüche der sämtlichen $\frac{(r+1)r(r-1)}{1 \cdot 2 \cdot 3}$ Dreiecke des $(r+1)$ -Ecks zusammen.

Beispielsweise ist für das Viereck nach (9*), (4*), (13) und (15):

$$r = 3$$

$$\begin{aligned} -v_{0.1} &= v_{1.0} = \frac{1}{8} \left(+w_{1.2}^{(0)} + w_{1.3}^{(0)} \right) \\ -v_{0.2} &= v_{2.0} = \frac{1}{8} \left(-w_{1.2}^{(0)} + w_{2.3}^{(0)} \right) \\ -v_{0.3} &= v_{3.0} = \frac{1}{8} \left(-w_{1.3}^{(0)} - w_{2.3}^{(0)} \right) \\ k_{1.2} &= -v_{1.2} = v_{2.1} = \frac{1}{8} \left(+w_{2.3}^{(1)} + w_{1.2}^{(0)} \right) \\ k_{1.3} &= -v_{1.3} = v_{3.1} = \frac{1}{8} \left(-w_{2.3}^{(1)} + w_{1.3}^{(0)} \right) \\ k_{2.3} &= -v_{2.3} = v_{3.2} = \frac{1}{8} \left(+w_{2.3}^{(0)} + w_{2.3}^{(1)} \right) \\ m^2 &= \frac{1}{24} \left\{ \left(w_{1.2}^{(0)} \right)^2 + \left(w_{1.3}^{(0)} \right)^2 + \left(w_{2.3}^{(0)} \right)^2 + \left(w_{2.3}^{(1)} \right)^2 \right\}. \end{aligned}$$

Diesen Wert bekommt man auch, wenn man nach 3 die mittleren Fehlerquadrate für die 6 Kombinationen je zweier Dreiecke des Vierecks bildet und dann aus ihnen das Mittel nimmt.

Für das Fünfeck ist

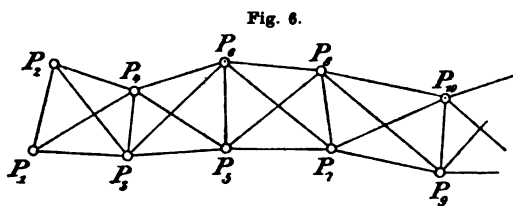
$$r = 4$$

$$\begin{aligned} -v_{0.1} &= v_{1.0} = \frac{1}{10} \left(+w_{1.2}^{(0)} + w_{1.3}^{(0)} + w_{1.4}^{(0)} \right) \\ -v_{0.2} &= v_{2.0} = \frac{1}{10} \left(-w_{1.2}^{(0)} + w_{2.3}^{(0)} + w_{2.4}^{(0)} \right) \\ -v_{0.3} &= v_{3.0} = \frac{1}{10} \left(-w_{1.3}^{(0)} - w_{2.3}^{(0)} + w_{3.4}^{(0)} \right) \\ -v_{0.4} &= v_{4.0} = \frac{1}{10} \left(-w_{1.4}^{(0)} - w_{2.4}^{(0)} - w_{3.4}^{(0)} \right) \\ k_{1.2} &= -v_{1.2} = v_{2.1} = \frac{1}{10} \left(+w_{2.3}^{(1)} + w_{2.4}^{(1)} + w_{1.2}^{(0)} \right) \\ k_{1.3} &= -v_{1.3} = v_{3.1} = \frac{1}{10} \left(-w_{2.3}^{(1)} + w_{3.4}^{(1)} + w_{1.3}^{(0)} \right) \\ k_{1.4} &= -v_{1.4} = v_{4.1} = \frac{1}{10} \left(-w_{2.4}^{(1)} - w_{3.4}^{(1)} + w_{1.4}^{(0)} \right) \\ k_{2.3} &= -v_{2.3} = v_{3.2} = \frac{1}{10} \left(+w_{3.4}^{(2)} + w_{2.3}^{(0)} + w_{2.3}^{(1)} \right) \\ k_{2.4} &= -v_{2.4} = v_{4.2} = \frac{1}{10} \left(-w_{3.4}^{(2)} + w_{2.4}^{(0)} + w_{2.4}^{(1)} \right) \\ k_{3.4} &= -v_{3.4} = v_{4.3} = \frac{1}{10} \left(+w_{3.4}^{(0)} + w_{3.4}^{(1)} + w_{3.4}^{(2)} \right) \\ m^2 &= \frac{1}{60} \left\{ \left(w_{1.2}^{(0)} \right)^2 + \left(w_{1.3}^{(0)} \right)^2 + \left(w_{1.4}^{(0)} \right)^2 + \left(w_{2.3}^{(0)} \right)^2 + \left(w_{2.4}^{(0)} \right)^2 + \left(w_{3.4}^{(0)} \right)^2 \right. \\ &\quad \left. + \left(w_{2.3}^{(1)} \right)^2 + \left(w_{2.4}^{(1)} \right)^2 + \left(w_{3.4}^{(1)} \right)^2 + \left(w_{3.4}^{(2)} \right)^2 \right\}. \end{aligned}$$

Aus dem Ergebnis der vorstehenden Entwicklung läßt sich schließen: Je größer in einem Dreiecksnetz die Anzahl der Diagonalen ist, um so eher kann man erwarten, daß die Ferrerosche Formel, wenn alle Dreieckswidersprüche zu ihrer Ableitung benutzt werden, den mittleren Fehler einer Richtung liefert, wie er unter Voraussetzung gleicher Richtungsgewichte und aus den Winkelgleichungen allein sich ergibt.

8.

Die Ausgleichung der Dreieckswidersprüche und hier anschließend die Bestimmung des mittleren Fehlerquadrats einer Richtung soll nun



noch für ein Dreiecksnetz ausgeführt werden, das sich aus einer Folge von Vierecken zusammensetzt, die in einer Richtung aneinandergefügt sind, Fig. 6. In jedem Viereck seien

aufser den Seiten auch die Diagonalen gegenseitig beobachtet. Die Anordnung der Messungen sei wieder derart, daß sämtliche Richtungen gleiches Gewicht haben. Wie vorher soll jedoch bei der Ausgleichung auf die Seitengleichungen keine Rücksicht genommen werden. Das Netz bestehe aus r Vierecken; die Anzahl der unabhängigen Winkelgleichungen ist also $3r$. Die Widersprüche zwischen Rechnung und Beobachtung seien im i ten Viereck für die Dreiecke $P_{2i-1} P_{2i} P_{2i+1}$, $P_{2i-1} P_{2i} P_{2i+2}$, $P_{2i-1} P_{2i+2} P_{2i+1}$, $P_{2i} P_{2i+2} P_{2i+1}$ der Reihe nach $w_{i.1}$, $w_{i.2}$, $w_{i.3}$, $w_{i.4}$, wobei $w_{i.1} + w_{i.4} = w_{i.2} + w_{i.3}$ ist.

Man könnte glauben, daß man am leichtesten zu einem Ausdrucke für das Quadrat des mittleren Richtungsfehlers gelangte, wenn man für jedes Viereck die Winkelgleichungen in möglichst symmetrischer Form ansetzte, also für das erste Viereck z. B.:

$$\varepsilon_{1.2} + \varepsilon_{2.4} - \varepsilon_{3.4} - \varepsilon_{1.3} = +w_{1.1} + w_{1.4} = +w_{1.2} + w_{1.3} = w_{1.1}$$

$$\varepsilon_{1.3} - \varepsilon_{2.3} + \varepsilon_{2.4} - \varepsilon_{1.4} = -w_{1.1} + w_{1.2} = -w_{1.3} + w_{1.4} = w_{1.2}$$

$$\varepsilon_{1.4} - \varepsilon_{3.4} - \varepsilon_{2.3} - \varepsilon_{1.2} = -w_{1.2} + w_{1.4} = -w_{1.1} + w_{1.3} = w_{1.3}$$

u. s. f. für die übrigen Vierecke.

Wie früher ist $\varepsilon_{i.k} = -v_{i.k} + v_{k.i}$ und $v_{i.k}$ die Verbesserung der Richtungsbeobachtung $P_i P_k$.

Indem man alsdann in üblicher Weise die Normalgleichungen und weiter die reduzierten Normalgleichungen bildet, findet man für das

mittlere Fehlerquadrat einer Richtung (ohne Rücksicht auf die Seitengleichungen):

$$\begin{aligned}
 3rm^2 = & \\
 & + \frac{1}{8}\omega_{1.1}^2 + \frac{1}{8}\omega_{1.2}^2 + \frac{1}{8}\omega_{1.3}^2 \\
 & + \frac{1}{112}(\omega_{1.1} + \omega_{1.3} + 4\omega_{2.1})^2 + \frac{1}{8}\omega_{2.2}^2 + \frac{1}{336}(-2\omega_{1.1} - 2\omega_{1.3} - \omega_{2.1} + 7\omega_{2.3})^2 \\
 & + \frac{1}{112}(\omega_{2.1} + \omega_{2.3} + 4\omega_{3.1})^2 + \frac{1}{8}\omega_{3.2}^2 + \frac{1}{336}(-2\omega_{2.1} - 2\omega_{2.3} - \omega_{3.1} + 7\omega_{3.3})^2 \\
 & \vdots \qquad \qquad \qquad \vdots \qquad \qquad \qquad \vdots \\
 & + \frac{1}{112}(\omega_{r-1.1} + \omega_{r-1.3} + 4\omega_{r.1})^2 + \frac{1}{8}\omega_{r.2}^2 + \frac{1}{336}(-2\omega_{r-1.1} - 2\omega_{r-1.3} - \omega_{r.1} + 7\omega_{r.3})^2
 \end{aligned}$$

Hierin ist noch zu setzen:

$$\omega_{i.1} = w_{i.1} + w_{i.4}, \quad \omega_{i.2} = -w_{i.1} + w_{i.2}, \quad \omega_{i.3} = -w_{i.2} + w_{i.4}$$

Die Entwicklung scheint jedoch einfacher zu werden, wenn man die Bedingungsgleichungen wie folgt ansetzt:

$$\begin{aligned}
 \varepsilon_{2i-1.2i} + \varepsilon_{2i.2i+1} - \varepsilon_{2i-1.2i+1} &= w_{i.1} \\
 (1) \quad \varepsilon_{2i-1.2i} + \varepsilon_{2i.2i+2} - \varepsilon_{2i-1.2i+2} &= w_{i.2} \quad (i=1 \dots r) \\
 \varepsilon_{2i-1.2i+2} - \varepsilon_{2i+1.2i+2} - \varepsilon_{2i-1.2i+1} &= w_{i.3}.
 \end{aligned}$$

Sind $k_{i.1}$, $k_{i.2}$, $k_{i.3}$ die zugehörigen Korrelaten, so lauten die Normalgleichungen:

$$\begin{aligned}
 & \qquad \qquad \qquad + 6k_{1.1} + 2k_{1.2} \quad + 2k_{1.3} = w_{1.1} \\
 & \qquad \qquad \qquad + 2k_{1.1} \quad + 6k_{1.2} - 2k_{1.3} \quad \quad = w_{1.2} \\
 + 2k_{1.1} \quad - 2k_{1.2} \quad + 6k_{1.3} - 2k_{2.1} \quad - 2k_{2.2} &= w_{1.3} \\
 & \qquad \qquad \qquad - 2k_{\mu-1.3} + 6k_{\mu.1} + 2k_{\mu.2} \quad + 2k_{\mu.3} = w_{\mu.1} \\
 (2) \quad - 2k_{\mu-1.3} + 2k_{\mu.1} \quad + 6k_{\mu.2} - 2k_{\mu.3} \quad \quad &= w_{\mu.2} \\
 + 2k_{\mu.1} \quad - 2k_{\mu.2} \quad + 6k_{\mu.3} - 2k_{\mu+1.1} - 2k_{\mu+1.2} &= w_{\mu.3} \\
 & \qquad \qquad \qquad - 2k_{r-1.3} + 6k_{r.1} + 2k_{r.2} \quad + 2k_{r.3} = w_{r.1} \\
 - 2k_{r-1.3} + 2k_{r.1} \quad + 6k_{r.2} - 2k_{r.3} \quad \quad &= w_{r.2} \\
 + 2k_{r.1} \quad - 2k_{r.2} \quad + 6k_{r.3} \quad \quad \quad &= w_{r.3} \\
 & \qquad \qquad \qquad (\mu=2 \dots (r-1))
 \end{aligned}$$

Den Bau dieser Gleichungen erkennt man leicht aus der Figur. Aus (2) folgt:

$$\begin{aligned}
 12k_{v.3} &= -2w_{v.1} + 2w_{v.2} + 4w_{v.3} + w_{v+1.1} + w_{v+1.2} \\
 (3) \quad &= 2(w_{v.3} + w_{v.4}) + w_{v+1.1} + w_{v+1.2} \\
 & \qquad \qquad \qquad (v=1 \dots (r-1))
 \end{aligned}$$

und

$$(3^*) \quad 16k_{r.3} = -2w_{r.1} + 2w_{r.2} + 4w_{r.3} = 2(w_{r.3} + w_{r.4}).$$

Damit erhält man auch leicht die übrigen k ; allgemein ist

$$\begin{aligned} -4k_{i-1,3} + 8(k_{i,1} + k_{i,2}) &= w_{i,1} + w_{i,2} \\ + 4(k_{i,1} - k_{i,2}) + 4k_{i,3} &= w_{i,1} - w_{i,2}, \end{aligned} \quad (i=1 \dots r)$$

wobei $k_{0,3} = 0$ ist. Also wird

$$\begin{aligned} (4) \quad 16k_{i,1} &= 3w_{i,1} - w_{i,2} + 4k_{i-1,3} - 8k_{i,3} \\ 16k_{i,2} &= -w_{i,1} + 3w_{i,2} + 4k_{i-1,3} + 8k_{i,3}. \end{aligned} \quad (i=1 \dots r)$$

Mithin ist, wenn man berücksichtigt, daß $w_{i,1} + w_{i,4} = w_{i,2} + w_{i,3}$ ist,

$$\begin{aligned} (4^*) \quad 48k_{1,1} &= 7(w_{1,1} - w_{1,4}) - (w_{1,1} + w_{1,3}) - 2(w_{2,1} + w_{2,2}) \\ 48k_{1,2} &= 7(w_{1,2} + w_{1,4}) - (w_{1,2} - w_{1,3}) + 2(w_{2,1} + w_{2,2}) \\ 48k_{\mu,1} &= 2(w_{\mu-1,3} + w_{\mu-1,4}) + 7(w_{\mu,1} - w_{\mu,4}) + (w_{\mu,2} - w_{\mu,3}) - 2(w_{\mu+1,1} + w_{\mu+1,2}) \\ 48k_{\mu,2} &= 2(w_{\mu-1,3} + w_{\mu-1,4}) + 7(w_{\mu,2} + w_{\mu,4}) + (w_{\mu,1} + w_{\mu,3}) + 2(w_{\mu+1,1} + w_{\mu+1,2}) \\ &\quad (\mu=2 \dots r-1) \\ 48k_{r,1} &= 2(w_{r-1,3} + w_{r-1,4}) + 7(w_{r,1} - w_{r,4}) + (w_{r,2} + w_{r,4}) \\ 48k_{r,2} &= 2(w_{r-1,3} + w_{r-1,4}) + 7(w_{r,2} + w_{r,4}) + (w_{r,1} - w_{r,4}). \end{aligned}$$

Wenn die k bekannt sind, lassen sich leicht die Verbesserungen (die durch die Ausgleichung der Winkelgleichungen erhalten werden) berechnen, z. B. ist

$$\begin{aligned} v_{2i-1,2i} &= +k_{i-1,3} - k_{i,1} - k_{i,2}, & v_{2i,2i-1} &= -v_{2i-1,2i}, \\ v_{2i-1,2i+1} &= +k_{i,1} + k_{i,3}, & v_{2i+1,2i-1} &= -v_{2i-1,2i+1}. \end{aligned}$$

u. s. w.

Für das mittlere Fehlerquadrat der Gewichtseinheit findet man jetzt zunächst aus der Formel

$$3rm^2 = \sum_1^r \{w_{i,1}k_{i,1} + w_{i,2}k_{i,2} + w_{i,3}k_{i,3}\},$$

wenn man in sie die Werte aus (4) einführt:

$$3rm^2 = \frac{1}{16} \sum_1^r (3w_{i,1}^2 + 3w_{i,2}^2 - 2w_{i,1}w_{i,2}) + 3 \sum_1^{r-1} k_{r,3}^2 + 4k_{r,3}^2.$$

Ersetzt man weiter $k_{r,3}$ und $k_{r,2}$ durch die Werte aus (3) und (3*), so ergibt sich:

$$\begin{aligned} (5) \quad rm^2 &= \frac{1}{24} \sum_1^r (w_{i,1} - w_{i,2})^2 + \frac{1}{48} \sum_1^r (w_{i,1} + w_{i,2})^2 + \frac{1}{48} (w_{r,3} + w_{r,4})^2 \\ &\quad + \frac{1}{144} \sum_1^{r-1} (2w_{i,3} + 2w_{i,4} + w_{i+1,1} + w_{i+1,2})^2 \end{aligned}$$

oder

$$(6) \quad \begin{aligned} rm^2 = & \frac{1}{36} \sum_1^r \{ (w_{i.1} + w_{i.2})^2 + (w_{i.3} + w_{i.4})^2 + \frac{2}{3} (w_{i.1} - w_{i.2})^2 \} \\ & + \frac{1}{36} \sum_1^{r-1} (w_{i.3} + w_{i.4})(w_{i+1.1} + w_{i+1.2}) \\ & - \frac{1}{144} \{ (w_{1.1} + w_{1.2})^2 + (w_{r.3} + w_{r.4})^2 \}. \end{aligned}$$

Da aber

$$\frac{2}{3} (w_{i.1} - w_{i.2})^2 = \frac{3}{4} (w_{i.1} - w_{i.2})^2 + \frac{3}{4} (w_{i.3} - w_{i.4})^2$$

ist, so hat man weiter

$$(7) \quad \begin{aligned} rm^2 = & \frac{1}{144} \{ 7 \sum_1^r (w_{i.1}^2 + w_{i.2}^2 + w_{i.3}^2 + w_{i.4}^2) \\ & + 2 \sum_1^r (w_{i.1}w_{i.2} + w_{i.3}w_{i.4}) + 4 \sum_1^{r-1} (w_{i.3} + w_{i.4})(w_{i+1.1} + w_{i+1.2}) \\ & - (w_{1.1} + w_{1.2})^2 - (w_{r.3} + w_{r.4})^2 \}. \end{aligned}$$

Für $r = 1$ geben die Formeln (5) und (6)

$$(8) \quad m^2 = \frac{1}{48} \{ (w_{1.1} + w_{1.2})^2 + (w_{1.3} + w_{1.4})^2 + 2 (w_{1.1} - w_{1.2})^2 \}$$

oder da $w_{1.1} - w_{1.2} = w_{1.3} - w_{1.4}$ ist,

$$m^2 = \frac{1}{24} (w_{1.1}^2 + w_{1.2}^2 + w_{1.3}^2 + w_{1.4}^2),$$

welche Formel sich aus (7) unmittelbar ergibt; vergl. auch S. 191.

Die internationale Näherungsformel nimmt nun für das mittlere Fehlerquadrat einer Richtung in dem hier vorausgesetzten Netze den Wert an:

$$rm_F^2 = \frac{1}{24} \sum_1^r (w_{i.1}^2 + w_{i.2}^2 + w_{i.3}^2 + w_{i.4}^2).$$

Es ist mithin

$$\begin{aligned} (m^2 - m_F^2) &= \frac{1}{144} \sum_1^{r-1} \{ (w_{i.3} + w_{i.4})^2 + (w_{i+1.1} + w_{i+1.2})^2 + 4 (w_{i.3} + w_{i.4})(w_{i+1.1} + w_{i+1.2}) \} \\ &= \frac{1}{368} \sum_1^{r-1} \{ 3 (w_{i.3} + w_{i.4} + w_{i+1.1} + w_{i+1.2})^2 - (w_{i.3} + w_{i.4} - w_{i+1.1} - w_{i+1.2})^2 \}. \end{aligned}$$

Die Formel (9) zeigt, dafs, wenn sämtliche w das gleiche Vorzeichen haben, die internationale Näherungsformel zu kleine Werte giebt.

Ist im besonderen

$$w_{i.1} = w_{i.2} = w_{i.3} = w_{i.4} = w,$$

so ist

$$m_F^2 = \frac{1}{6}w^2; \quad m^2 - m_F^2 = \left(\frac{1}{6} - \frac{1}{6r}\right)w^2.$$

Ist

$$w_{i.1} = w_{i.2} = +w, \quad w_{i.3} = w_{i.4} = -w,$$

so wird

$$m_F^2 = \frac{11}{6}w^2; \quad m^2 - m_F^2 = \left(\frac{1}{18} - \frac{1}{18r}\right)w^2.$$

Ist

$$+w_{i.1} = -w_{i.2} = +w_{i.3} = -w_{i.4} = w,$$

so wird

$$m_F^2 = \frac{1}{6}w^2; \quad m^2 - m_F^2 = 0.$$

Und ist endlich noch

$$w_{i.1} = w, \quad w_{i.2} = 2w, \quad w_{i.3} = 3w, \quad w_{i.4} = 4w,$$

so ist

$$m_F^2 = \frac{5}{4}w^2; \quad m^2 - m_F^2 = \frac{71}{72}\left(1 - \frac{1}{r}\right)w^2.$$

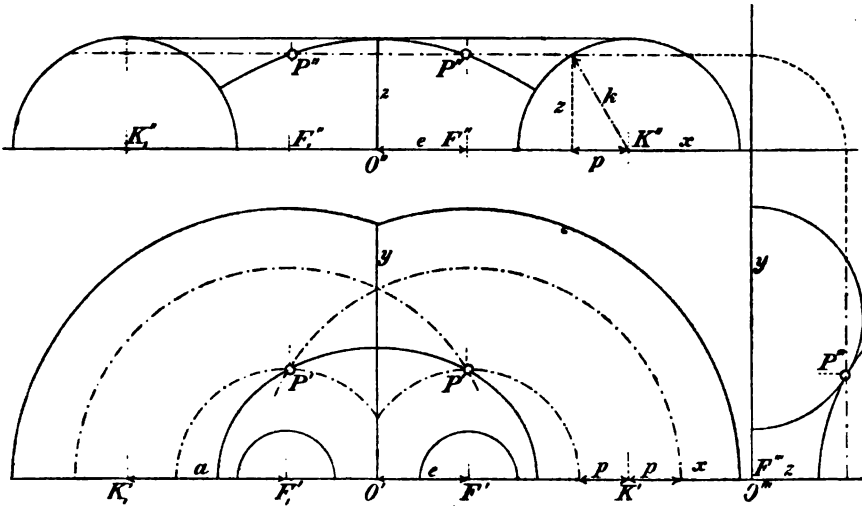
Über die Schnittkurve zweier kongruenten Ringflächen und ihr Zerfallen in Kreise.

Von C. RODENBERG in Hannover.

Die Ringfläche, d. h. die Fläche, welche durch Rotation eines Kreises um eine beliebige Gerade seiner Ebene entsteht, wird bekanntlich von jeder sie zweipunktig berührenden Ebene in zwei Kreisen geschnitten. Die elementaren Beweise dieses Satzes sind nicht einfach, weshalb hier ein anderer mitgeteilt werden soll, bei dem unmittelbar die orthogonalen Projektionen der Kreise auf eine zur Rotationsachse senkrechte Ebene als Ellipsen erkannt werden, deren einer Brennpunkt die Projektion der Achse ist. Aus der Gleichwertigkeit der Brennpunkte schließen wir, daß durch jeden solchen Kreis noch eine zweite, der ersten kongruente Ringfläche hindurchgeht, deren Achse sich in den anderen Brennpunkt projiziert. Es ist damit nahe gelegt, die Schnittkurve zweier kongruenten Ringflächen mit gemeinschaftlicher mittlerer Parallelkreis-Ebene zu untersuchen und darauf die in Rede stehende besondere Lage herzustellen.

Die aus der Verbindung beider Flächen bestehende Figur besitzt drei zu einander senkrecht stehende Symmetrie-Ebenen, parallel zu denen wir die Projektions- und Koordinaten-Ebenen der xy , xz , yz stellen. Die Schnittkurve zerfällt in 3 Teile: 1) in den zur x -Achse

senkrechten Symmetrie-Schnitt, eine Kurve 4. Ordnung, 2) in den vierfach zählenden imaginären Kugelkreis, als Doppelkurve jeder Fläche, 3) in die uns beschäftigende Restkurve von der Ordnung $4^2 - 4 - 2 \cdot 4 = 4$. Durch diese Kurve gehen drei doppelt projizierende Cylinder 2. Ordnung, sie ist folglich Basiskurve eines Flächenbüschels 2. Ordnung, dessen Polartetraeder aus den drei Symmetrie-Ebenen und der unendlich fernen besteht. Da die 4 Schnittpunkte dieser Ebene mit der Basis-



kurve auf dem Kugelkreise liegen, so enthält der Büschel eine Kugel, deren Mittelpunkt der Ursprung $O(O'O''O''')$ ist. Die Durchschnittskurve ist demnach ein sphärischer Kegelschnitt, welcher im Falle einer zweimaligen Berührung der Flächen (auf der x -Achse) in zwei Kreise zerfällt.

Zur Erbringung eines elementaren Beweises des Erkannten seien $F(F'F''F''')$ und F_1 die Mittelpunkte der Flächen im Abstände $2e$, sei k der Halbmesser ihrer Meridiane mit den Mittelpunkten K und K_1 , a der Halbmesser $FK = F_1K_1$ der Kreise, welche von K und K_1 bei der Erzeugung der Flächen beschrieben werden. — Eine zur Konstruktion von Kurvenpunkten in der Höhe z gelegte Ebene schneidet jede Fläche in zwei Kreisen von den Halbmessern $a + p$ und $a - p$ ($p^2 = k^2 - z^2$). Die Schnittpunkte gleichgroßer Kreise liegen in der Symmetrie-Ebene senkrecht zur x -Achse, sie scheiden aus der Betrachtung aus, aber für die anderen, die Punkte P unserer Kurve ist

$$P'F' + P'F_1 = (a + p) + (a - p) = 2a$$

d. h. ihr Grundriss ist eine Ellipse, welche $F'F_1$ zu Brennpunkten hat und deren große Achse gleich dem Durchmesser des vom Meridian-

Mittelpunkte beschriebenen Kreises, also ganz unabhängig von der Entfernung der Rotationsachsen ist.

Wir denken hierbei nur an reelle Schnittkurven, setzen also voraus, daß $e \leq a$ ist; ist $e > a$, so wird die Projektion zwar eine reelle Hyperbel mit der reellen Achse $2a$, aber die Raumkurve wird imaginär.

Zur Ermittlung des Abstandes $OP = \rho$ gehen wir aus von der Länge seiner Horizontalprojektion $r = O'P'$, oder besser seines Quadrates. Es ist für $P'(x, y)$:

$$(x - e)^2 + y^2 = (a - p)^2$$

$$(x + e)^2 + y^2 = (a + p)^2$$

d. h.

$$x^2 + y^2 = r^2 = a^2 - e^2 + p^2,$$

folglich

$$x^2 + y^2 + z^2 = \rho^2 = a^2 - e^2 + k^2.$$

Die Kurve liegt also auf einer Kugel vom Halbmesser

$$\rho = \sqrt{a^2 - e^2 + k^2},$$

und ergibt sich als deren Durchschnitt mit dem zur Grundrifebene senkrechten Cylinder

$$\frac{x^2}{a^2} + \frac{y^2}{a^2 - e^2} = 1.$$

Wird nun $e = k$, so wird $\rho = a$, die beiden Flächen berühren sich doppelt und die Kurve zerfällt in zwei Kreise vom Halbmesser a , die Wechselschnitte des Cylinders. Der Neigungswinkel α ihrer Ebenen gegen die Horizontale ist gegeben durch $\cos \alpha = \pm \frac{\sqrt{a^2 - e^2}}{a}$.

Es möge noch der Flächenbüschel

$$x^2 + y^2 + z^2 - (a^2 - e^2 + k^2) - \lambda \left(\frac{x^2}{a^2} + \frac{y^2}{a^2 - e^2} - 1 \right) = 0$$

mit seinen vier Kegeln betrachtet werden.

Für $\lambda = +a^2$ ergibt sich der hyperbolische Cylinder senkrecht zur Seitenebene yz :

$$y^2 = \frac{(z^2 + e^2 - k^2)(a^2 - e^2)}{e^2},$$

für $\lambda = a^2 - e^2$ der elliptische Cylinder senkrecht zur Aufrissebene xz

$$\frac{x^2}{(ak : e)^2} + \frac{z^2}{k^2} = 1,$$

endlich für $\lambda = a^2 - e^2 + k^2$ der vierte „Kegel“ mit dem Scheitel O :

$$\frac{x^2}{a^2 : (e^2 - k^2)} - \frac{y^2}{(a^2 - e^2) : k^2} + z^2 = 0.$$

Wird nun wieder $e = k$, so zerfallen dieser Kegel und der hyperbolische Cylinder in das Ebenenpaar

$$\frac{z}{y} = \frac{k}{\pm \sqrt{a^2 - k^2}} = \operatorname{tg} \alpha,$$

welches die oben gefundenen Kreise enthält.

Der Kegel wird andererseits zum Rotationskegel, wenn seine Gleichung zwei gleiche Koeffizienten aufweist. Sei

$$a^2 : (e^2 - k^2) = - (a^2 - e^2) : k^2 \quad \text{oder} \quad e^2 (a^2 - e^2 + k^2) = 0.$$

Das Verschwinden des zweiten Faktors macht den Kegel zur Nullkugel $x^2 + y^2 + z^2 = 0$, die Basiskurve ist imaginär. Für $e = 0$ rücken die Flächen einander unendlich nahe, der Kegel wird zum reellen Rotationskegel

$$\frac{x^2}{a^2} + \frac{y^2}{a^2} - \frac{z^2}{k^2} = 0,$$

welcher die Berührungskreise der beiden Doppeltangential-Ebenen $z = \pm k$ enthält, und es ist auch leicht zu übersehen, daß im Grenzfalle die Schnittkurve in diese beiden Kreise zerfällt, ebenso, daß in keinem anderen Falle ein reeller Rotationskegel durch die Kurve hindurchgehen kann.

Über die Schnittpunkte einer Ellipse mit einer ihr coaxialen Ellipse oder Hyperbel.

Von C. RODENBERG in Hannover.

Behufs Bestimmung dieser Punkte führt man durch affine Verwandlung der Figur die Ellipse in einen dem bleibenden Kegelschnitt konzentrischen Kreis über, schneidet beide Kurven mit einander und kehrt wieder zur ursprünglichen Figur zurück. In der Weise ist die Aufgabe für zwei Ellipsen in den Lehrbüchern der „Darstellenden Geometrie“ von Wiener Bd. II. S. 279, Peschka Bd. III. S. 621, Rohn u. Papperitz Bd. I, erste Auflage, § 29 gelöst worden. Die folgende Lösung der reduzierten Aufgabe führt auf die Längen der Radienvektoren aus den Brennpunkten, welche zu den Schnittpunkten gehören.

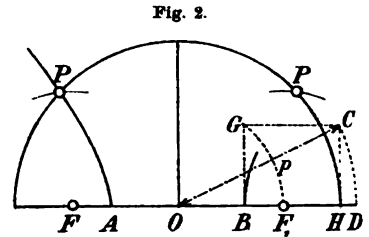
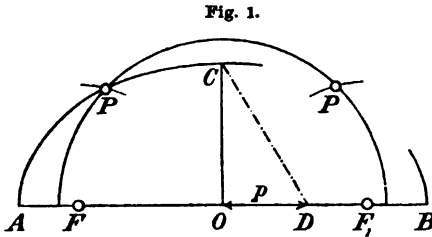
In der vorstehenden Note ist für das Quadrat r^2 der Entfernung eines Ellipsenpunktes vom Mittelpunkt der Ausdruck

$$r^2 = a^2 - e^2 + p^2$$

gefunden worden, worin a und e wie üblich, die halbe Hauptachse und Exzentrizität; $a + p$ und $a - p$ die Entfernungen des Punktes von den Brennpunkten sind. Ist r als Halbmesser des vorliegenden Kreises gegeben, so folgt

$$p^2 = r^2 - (a^2 - e^2) = r^2 - b^2.$$

Man bilde daher (Fig. 1) aus der halben Nebenachse $OC = b$ als Kathete, und $CD = r$ als Hypotenuse ein rechtwinkliges Dreieck, dann ist dessen zweite Kathete $OD = p$ und ferner $DB_1 = a - p$, $DA = a + p$.



Die Kreise mit diesen Radien um die Brennpunkte F und F_1 beschrieben, schneiden sich in den gesuchten Punkten; aber es bedarf nur der Verzeichnung der beiden Kreise mit *einem* der Radien, da schon der gegebene Kreis um O die Punkte dann ausschneidet.

Liegt (Fig. 2) eine Hyperbel vor, so bleibt der Ausdruck für r^2 ganz ungeändert, da nur Quadrate auftreten, es ist aber $a^2 - e^2$ jetzt negativ. Wir schreiben daher

$$p^2 = r^2 + (e^2 - a^2) = r^2 + b^2,$$

wo $b = BG = HC$ die imaginäre Achse der Hyperbel ist. In dem zu bildenden rechtwinkligen Dreieck OCH sind dann $OH = r$ und $HC = b$ Katheten, $OC = p = OD$ ist Hypotenuse geworden und die Kreise mit den Halbmessern $BD = p - a$ und $AD = p + a$ um F und F_1 beschrieben (einer von ihnen reicht wieder aus) bestimmen die gesuchten Punkte.

Hydrodynamische Untersuchungen über die Wirbelbewegungen in einer Kugelfläche.

Von E. ZERMELO in Göttingen.

(Erste Mitteilung.)

Die hier vorliegende Arbeit versucht es, die Strömung einer inkompressibelen, reibungslosen (zweidimensionalen) Flüssigkeit in einer Kugelfläche einer ebenso systematischen Theorie zu unterwerfen, wie sie für ebene Strömungen bereits existiert und namentlich in Poincarés „*Théorie des tourbillons*“ (1893) ziemlich vollständig dargestellt ist. Eine solche Untersuchung ist schon an und für sich von geometrischem Interesse, zumal sich auf der Kugel vieles im Endlichen abspielt, was in der Ebene oft im Unendlichen wenigstens für die Anschauung verloren geht. Sodann ist es nicht unmöglich, daß es auf diesem Wege auch gelingen könnte, über manche Vorgänge bei der Fortpflanzung der atmosphärischen Cyklonen, sowie der Meeresströmungen, soweit sie das Erdganze betreffen und soweit die Vertikalkomponente der Strömung gegen die Horizontalkomponenten vernachlässigt werden kann, einigen Aufschluß zu erhalten. Freilich ist dieser geophysikalische Gesichtspunkt, der mir die erste Anregung zu dieser Arbeit gegeben hat, bei der weiteren Durchführung gegenüber den rein geometrisch-analytischen Problemen und Methoden mehr in den Hintergrund getreten. Dabei ist es mein Bestreben gewesen, die Darstellung möglichst einheitlich und unabhängig von fremdartigen Voraussetzungen zu gestalten. Der ganzen Entwicklung liegen ausschließlich die hydrodynamischen Hauptgleichungen in orthogonalen Flächenkoordinaten zu grunde, die gleich im Anfange eingeführt werden, und alle von mir gegebenen litterarischen Citate dienen lediglich als Quellennachweis oder zur Vergleichung.

Unter diesem Gesichtspunkte ist die von Kirchhoff zuerst auf das Problem angewandte stereographische Abbildung der Kugel auf die Ebene hier nur beiläufig benutzt worden, obwohl sich mit ihrer Hilfe verschiedene Eigenschaften der Ebene auf die Kugel übertragen lassen, die bei mir direkt hergeleitet werden (cf. Lamb Hydrodynamics p. 114, p. 253). Diese Methode der Abbildung ist hier eben keine prinzipielle, sondern nur von beschränkter Anwendbarkeit; sie bezieht sich nur auf das jeweilige momentane Vektorfeld, aber nicht auch auf die Bewegung der Wirbel, auf den zeitlichen Verlauf der Erscheinung. So ist namentlich das Problem der stationären Strömung (II § 4) durchaus nicht durch

Abbildung zu lösen, und vollends das „Gleichgewichtsproblem“ der Strudel (K. III §§ 6 u. 7) hat in der Ebene überhaupt kein Analogon. — Aus demselben Grunde ist auch auf die elektromagnetische Deutung hier keine Rücksicht genommen. Diese Analogie gilt nur in Bezug auf mögliche Strömungszustände, nicht auf ihre zeitliche Veränderung, die vielmehr der Hydrodynamik ganz charakteristisch ist.

Der Kern der hier verwendeten Methode ist in dem Begriffe des „einfachen Strudels“ zu suchen (cf. II § 2): d. h. eines isolierten Strudelpunktes bei konstanter (von 0 verschiedener) Wirbeldichte (Curl) auf der ganzen übrigen Kugel, während die früheren Autoren meines Wissens immer nur Strudelpunkte (unendlich dünne Wirbel) in sonst wirbelfreier Flüssigkeit betrachtet hatten. Auf diesem Begriffe ruhen fast alle weiteren Entwicklungen und verdanken ihm ihre zwanglose Formulierung bei Vermeidung störender Nebenbedingungen.

Das im letzten Kapitel behandelte „Problem der drei Strudel“ als eine spezielle Anwendung der vorausgehenden allgemeinen Theorie dürfte namentlich interessieren durch eine gewisse formale Analogie mit dem Kreiselproblem und eine geometrische mit dem astronomischen „Dreikörperproblem“.

Kapitel I.

Die Flüssigkeitsbewegung auf einer beliebigen Fläche.

§ 1. Die Grundgleichungen in Gaußschen Koordinaten.

Sind u und v krummlinige Koordinaten auf einer gegebenen Fläche und E , F , G die bekannten Gaußschen Fundamentalgrößen, so ist der Ausdruck für das Quadrat des Linienelementes

$$ds^2 = Edu^2 + 2Fdudv + Gdv^2$$

und daher die lebendige Kraft eines Punktes von der Masse m , welcher sich auf der Fläche bewegt:

$$T = \frac{m}{2} \dot{q}^2 = \frac{m}{2} (Eu'^2 + 2Fu'v' + Gv'^2),$$

wenn u' , v' die nach der Zeit t genommenen Ableitungen von u , v bedeuten. Ist ferner $m\Phi$ das Potential der wirkenden Kräfte, so nehmen die Lagrangeschen Bewegungsgleichungen (zweiter Art) für unseren Fall die Form an

$$\begin{aligned} m \frac{d}{dt} (Eu' + Fv') - \frac{m}{2} \left(\frac{\partial E}{\partial u} u'^2 + 2 \frac{\partial F}{\partial u} u'v' + \frac{\partial G}{\partial u} v'^2 \right) &= -m \frac{\partial \Phi}{\partial u} \\ m \frac{d}{dt} (Fu' + Gv') - \frac{m}{2} \left(\frac{\partial E}{\partial v} u'^2 + 2 \frac{\partial F}{\partial v} u'v' + \frac{\partial G}{\partial v} v'^2 \right) &= -m \frac{\partial \Phi}{\partial v} \end{aligned}$$

Wählt man orthogonale Koordinaten u, v , so wird $F=0$ und man kann setzen:

$$E = \frac{1}{U^2}, \quad G = \frac{1}{V^2},$$

also

$$ds^2 = \frac{du^2}{U^2} + \frac{dv^2}{V^2}.$$

Dann werden

$$\bar{u} = \frac{u'}{U} \quad \text{und} \quad \bar{v} = \frac{v'}{V}$$

die wahren Geschwindigkeitskomponenten in der Richtung der Koordinaten u, v , also:

$$(a) \quad u' = \frac{du}{dt} = U\bar{u}, \quad v' = \frac{dv}{dt} = V\bar{v},$$

und unsere Bewegungsgleichungen werden:

$$(1) \quad \begin{aligned} \frac{d}{dt}\left(\frac{\bar{u}}{U}\right) + \frac{\bar{u}^2}{U} \frac{\partial U}{\partial u} + \frac{\bar{v}^2}{V} \frac{\partial V}{\partial u} &= -\frac{\partial \Phi}{\partial u}, \\ \frac{d}{dt}\left(\frac{\bar{v}}{V}\right) + \frac{\bar{u}^2}{U} \frac{\partial U}{\partial v} + \frac{\bar{v}^2}{V} \frac{\partial V}{\partial v} &= -\frac{\partial \Phi}{\partial v}. \end{aligned}$$

Da nun aber

$$\begin{aligned} \frac{d}{dt}\left(\frac{\bar{u}}{U}\right) &= \frac{1}{U} \frac{d\bar{u}}{dt} - \frac{\bar{u}}{U^2} \left(\frac{\partial U}{\partial u} U\bar{u} + \frac{\partial U}{\partial v} V\bar{v} \right), \\ \frac{d}{dt}\left(\frac{\bar{v}}{V}\right) &= \frac{1}{V} \frac{d\bar{v}}{dt} - \frac{\bar{v}}{V^2} \left(\frac{\partial V}{\partial u} U\bar{u} + \frac{\partial V}{\partial v} V\bar{v} \right), \end{aligned}$$

so kann man den Gleichungen (1) auch die Form geben:

$$(2) \quad \begin{aligned} \frac{d\bar{u}}{dt} - \bar{v} W &= -U \frac{\partial \Phi}{\partial u}, \\ \frac{d\bar{v}}{dt} + \bar{u} W &= -V \frac{\partial \Phi}{\partial v}, \end{aligned}$$

wenn

$$W = \frac{V}{U} \frac{\partial U}{\partial v} \bar{u} - \frac{U}{V} \frac{\partial V}{\partial u} \bar{v}$$

gesetzt wird.

Diese Differentialgleichungen gelten zunächst nur für einen einzigen materiellen Punkt m . Sie behalten aber ihre Form, wenn man zu einer kontinuierlichen Verteilung von Massenpunkten auf der Fläche, d. h. zu einer reibungslosen zweidimensionalen Flüssigkeit übergeht. Nur hat dann an Stelle von m die variable Flächendichte k zu treten, und das auf die Flächeneinheit bezogene Potential der Massenkräfte $k\Phi$ ist noch um eine Funktion $p = p(u, v)$ des Ortes auf der Fläche zu vermehren, welche von der gegenseitigen Beeinflussung der materiellen Punkte herrührt und der Druck der Flüssigkeit genannt wird; pds ist dann immer die auf das Linienelement ds normal wirkende Kraft. Be-

merkt sei nur noch, daß wir gleichfalls zu den aufgestellten Grundgleichungen gelangen, wenn wir die Strömung einer dreidimensionalen Flüssigkeit längs eines Systems von Parallelfächen betrachten und dann die Entfernung der beiden Grenzflächen, also die Dicke der Flüssigkeitsschicht an der Grenze null werden lassen. — Ist nun der Druck, wie im Folgenden vorausgesetzt werden soll, eine Funktion der Dichte k allein, so können wir setzen

$$\int \frac{dp}{k} = P \quad (\text{die „Druckfunktion“}),$$

also

$$\frac{1}{k} \frac{\partial p}{\partial u} = \frac{\partial P}{\partial u}, \quad \frac{1}{k} \frac{\partial p}{\partial v} = \frac{\partial P}{\partial v},$$

und die Differentialgleichungen (1), (2) gelten auch für unsere Flüssigkeit wenn wir setzen:

$$\Phi = P + \Phi_1,$$

wo Φ_1 die wahre Potentialfunktion der Massenkräfte, bezogen auf die Masseneinheit, bedeutet.

Bisher haben wir nur die zeitliche Veränderung der Geschwindigkeitskomponenten $\frac{d\bar{u}}{dt}$, $\frac{d\bar{v}}{dt}$ durch die Potentialverteilung Φ und die Geschwindigkeiten \bar{u} , \bar{v} selbst ausgedrückt. Wir können aber auch die Geschwindigkeitsveränderung $\frac{\partial \bar{u}}{\partial t}$, $\frac{\partial \bar{v}}{\partial t}$ an einer bestimmten Stelle u , v der Fläche einführen, indem wir die Beziehungen benutzen

$$(b) \quad \begin{cases} \frac{d\bar{u}}{dt} = \frac{\partial \bar{u}}{\partial t} + \bar{u} U \frac{\partial \bar{u}}{\partial u} + \bar{v} V \frac{\partial \bar{u}}{\partial v} \\ \frac{d\bar{v}}{dt} = \frac{\partial \bar{v}}{\partial t} + \bar{u} U \frac{\partial \bar{v}}{\partial u} + \bar{v} V \frac{\partial \bar{v}}{\partial v} \end{cases} \quad (\text{cf. (a)}),$$

und erhalten so aus (2)

$$\begin{aligned} \frac{\partial \bar{u}}{\partial t} + U \left(\bar{u} \frac{\partial \bar{u}}{\partial u} + \bar{v} \frac{\partial \bar{v}}{\partial u} \right) - \bar{v} UV \frac{\partial}{\partial u} \left(\frac{\bar{v}}{V} \right) + \bar{v} UV \frac{\partial}{\partial v} \left(\frac{\bar{u}}{U} \right) &= - U \frac{\partial \Phi}{\partial u} \\ \frac{\partial \bar{v}}{\partial t} + V \left(\bar{u} \frac{\partial \bar{u}}{\partial v} + \bar{v} \frac{\partial \bar{v}}{\partial v} \right) + \bar{u} UV \frac{\partial}{\partial u} \left(\frac{\bar{v}}{V} \right) - \bar{u} UV \frac{\partial}{\partial v} \left(\frac{\bar{u}}{U} \right) &= - V \frac{\partial \Phi}{\partial v} \end{aligned}$$

Berücksichtigt man hier, daß

$$\begin{aligned} \bar{u} \frac{\partial \bar{u}}{\partial u} + \bar{v} \frac{\partial \bar{v}}{\partial u} &= \frac{1}{2} \frac{\partial}{\partial u} (\bar{u}^2 + \bar{v}^2) = \frac{1}{2} \frac{\partial q^2}{\partial u}, \\ \bar{u} \frac{\partial \bar{u}}{\partial v} + \bar{v} \frac{\partial \bar{v}}{\partial v} &= \frac{1}{2} \frac{\partial}{\partial v} (\bar{u}^2 + \bar{v}^2) = \frac{1}{2} \frac{\partial q^2}{\partial v}, \end{aligned}$$

und setzt weiter:

$$(c) \quad 2\varrho = UV \left\{ \frac{\partial}{\partial u} \left(\frac{\bar{v}}{V} \right) - \frac{\partial}{\partial v} \left(\frac{\bar{u}}{U} \right) \right\}$$

(ϱ ist die Rotation um die Flächennormale, der „Curl“ oder die „Wirbel-dichte“ cf. § 2), so kommt schliesslich:

$$(3) \quad \begin{cases} \frac{\partial \bar{u}}{\partial t} = 2 \bar{v} \varrho - U \frac{\partial}{\partial u} (\Phi + \frac{1}{2} q^2), \\ \frac{\partial \bar{v}}{\partial t} = -2 \bar{u} \varrho - V \frac{\partial}{\partial v} (\Phi + \frac{1}{2} q^2). \end{cases}$$

Satz: Die zeitliche Veränderung des Geschwindigkeitsvektors an einer Stelle der Fläche setzt sich zusammen aus zwei Komponenten, deren eine gleich dem doppelten Produkt aus der Wirbel-dichte ϱ und der Geschwindigkeit ist und auf der Geschwindigkeitsrichtung senkrecht steht, und deren andere an Richtung und Grösse gleich dem Gefälle der Funktion χ ist, die sich additiv zusammensetzt aus dem halben Geschwindigkeitsquadrate der Druckfunktion P und event. der Potentialfunktion Φ_1 der wirkenden Massenkräfte.

(Den Spezialfall für die Ebene ($U = 1$, $V = 1$) vergl. bei Lamb, Hydrodynamics p. 226.)

§ 2. Der Massenfluss und die Inkompressibilität.

Unter dem „Massenfluss“ $K_{\mathfrak{C}}$ durch ein gegebenes Kurvenstück \mathfrak{C} verstehen wir bei stationärer Strömung die Gesamtmasse der Flüssigkeit, welche in der Zeiteinheit das Kurvenstück in einem bestimmten Sinne durchströmt. Ist die Strömung nicht gerade stationär, so haben wir die in der Zeit τ durchströmende Masse durch τ zu dividieren und für $\tau = 0$ zur Grenze überzugehen. So erhalten wir den Ausdruck

$$(a) \quad K_{\mathfrak{C}} = \int k q_n ds,$$

wenn das Integral über das Kurvenstück \mathfrak{C} mit der variablen Bogenlänge s erstreckt wird und q_n die Geschwindigkeitskomponente in der positiv gerechneten Normalen n der Kurve bezeichnet. In unseren orthogonalen Koordinaten u, v ist aber

$$(b) \quad q_n = \frac{\bar{v}}{U} \frac{du}{ds} - \frac{\bar{u}}{V} \frac{dv}{ds};$$

und damit diese Gleichung auch das Vorzeichen von q_n immer richtig bestimmt, wollen wir im Folgenden immer als „positive“ Kurvennormale diejenige Richtung (in der Tangentialebene der Fläche) bezeichnen, welche zur Fortschreitungsrichtung ds auf der Kurve ebenso liegt, wie die v -Richtung zur u -Richtung, also nach *links*, wenn wir, von einer bestimmten Seite auf die Fläche blickend, das uv -Koordinatensystem ebenso zeichnen wollen wie in der Ebene gewöhnlich das xy -System.

Es wird also immer:

$$(c) \quad K_{\mathfrak{C}} = \int^{(\mathfrak{C})} k \left(\frac{\bar{v}}{U} du - \frac{\bar{u}}{V} dv \right),$$

wobei aber auch der Sinn angegeben werden muß, in welchem \mathfrak{C} durchlaufen werden soll.

Besonders wichtig ist der Fall, wo die Kurve \mathfrak{C} geschlossen ist, ohne sich selbst zu durchschneiden, und ein endliches Flächenstück C so einschließt, daß die positive (linke) Normale immer nach innen weist; wir sagen dann, die Begrenzung von C werde „im positiven Sinne“ durchlaufen. Dann ist $K = K_{\mathfrak{C}}$ der Gesamtbetrag der in der Zeiteinheit in das Flächenstück C einströmenden Masse, also auf Grund des Prinzips der Konstanz der Materie gleich der gesamten zeitlichen Massenvermehrung in C , d. h. gleich dem Flächenintegrale

$$\int^{(C)} \frac{\partial k}{\partial t} d\sigma = \int^{(C)} \frac{\partial k}{\partial t} \frac{du}{U} \frac{dv}{V},$$

wenn mit $d\sigma$ das Flächenelement bezeichnet wird.

Nun läßt sich aber das Linienintegral K auch rein formal in ein Flächenintegral verwandeln:

$$(1) \quad K = \int^{(\mathfrak{C})} k \left(\frac{\bar{v}}{U} du - \frac{\bar{u}}{V} dv \right) = - \int^{(C)} du dv \left\{ \frac{\partial}{\partial u} \left(k \frac{\bar{u}}{V} \right) + \frac{\partial}{\partial v} \left(k \frac{\bar{v}}{U} \right) \right\}.$$

Setzen wir diesen Ausdruck für K gleich dem eben gefundenen für die Massenvermehrung, so wird

$$\int^{(C)} du dv \left\{ \frac{1}{UV} \frac{\partial k}{\partial t} + \frac{\partial}{\partial u} \left(k \frac{\bar{u}}{V} \right) + \frac{\partial}{\partial v} \left(k \frac{\bar{v}}{U} \right) \right\} = 0,$$

und zwar für ein ganz beliebiges Flächenstück C , also muß auch der Integrandus verschwinden, und wir erhalten die sogen. „Kontinuitätsbedingung“:

$$(2) \quad \frac{1}{UV} \frac{\partial k}{\partial t} + \frac{\partial}{\partial u} \left(k \frac{\bar{u}}{V} \right) + \frac{\partial}{\partial v} \left(k \frac{\bar{v}}{U} \right) = 0,$$

welche als dritte Grundgleichung zu jedem der Gleichungspaare (1), (2) oder (3) in § 1 hinzuzuziehen ist.

Für eine „homogene und inkompressible“ Flüssigkeit ist nun k der Definition nach in Raum und Zeit konstant und zwar, wie wir annehmen wollen, $= 1$, und wir gewinnen aus (2) die „Inkompressibilitätsbedingung“

$$(3) \quad \frac{\partial}{\partial u} \left(\frac{\bar{u}}{V} \right) + \frac{\partial}{\partial v} \left(\frac{\bar{v}}{U} \right) = 0.$$

In diesem Falle ist für jede *geschlossene* Kurve \mathfrak{C} das Integral

$$K_{\mathfrak{C}} = \int_{\mathfrak{C}} \left(\bar{v} \frac{du}{U} - \bar{u} \frac{dv}{V} \right) = 0$$

und daher für jedes *offene* Kurvenstück $\mathfrak{C} = \widehat{AB}$ der Massenfluß $K_{\mathfrak{C}}$ ganz unabhängig von der Gestalt des Verbindungsweges zwischen A und B , so daß wir einfach von dem Massenfluß $K = K_{AB}$ „zwischen A und B “ oder „von A nach B “ reden können.

Wählen wir daher einen beliebigen festen Punkt O unserer Fläche zum Anfangspunkt, so hat für jeden anderen Flächenpunkt $P \equiv P(u, v)$ unser Integral

$$(1a) \quad K_{OP} = \int_{(O)}^{(P)} \left(\bar{v} \frac{du}{U} - \bar{u} \frac{dv}{V} \right) = \psi(u, v)$$

einen ganz bestimmten nur von den Koordinaten u, v von P abhängigen Wert, den wir als die „*Stromfunktion*“ $\psi(u, v)$ im Punkte P bezeichnen wollen. Bei einer Veränderung des Anfangspunktes O ändert sich diese Funktion offenbar nur um eine additive Konstante. Die partiellen Ableitungen der Stromfunktion sind dann gegeben durch:

$$(4) \quad \begin{cases} \frac{\partial \psi}{\partial u} = \frac{\bar{v}}{U}, & \frac{\partial \psi}{\partial v} = -\frac{\bar{u}}{V} \quad \text{oder} \\ \bar{u} = -V \frac{\partial \psi}{\partial v}, & \bar{v} = +U \frac{\partial \psi}{\partial u} \end{cases}$$

und daher:

$$(4a) \quad \begin{aligned} \frac{du}{dt} &= U\bar{u} = -UV \frac{\partial \psi}{\partial v}, \\ \frac{dv}{dt} &= V\bar{v} = +UV \frac{\partial \psi}{\partial u}. \end{aligned}$$

Die ganze Geschwindigkeitsverteilung ist also vollständig bestimmt durch die einzige Funktion $\psi(u, v)$, wodurch alle Untersuchungen über inkompressible Flüssigkeiten in der Fläche wesentlich vereinfacht werden.

Auf den Kurven $\psi = \text{const}$ ist nach der Definition (1a) von $K = \psi(u, v)$ überall $q_n = 0$, d. h. die Geschwindigkeit tangential gerichtet; sie werden als „*Stromlinien*“ bezeichnet.

Die absolute Eindeutigkeit und Stetigkeit der Stromfunktion ψ ist die notwendige und hinreichende Bedingung dafür, daß die Flüssigkeit auf unserer Fläche inkompressibel und in sich abgeschlossen ist. Die „*Inkompressibilitäts-Bedingung*“ (3) dagegen bezieht sich nur auf die regulären Punkte und kann an Stellen, wo die Geschwindigkeit unstetig, z. B. unendlich wird, oder eine der Größen U, V verschwindet, ihre

Bedeutung verlieren. Ist dies etwa in einem einzelnen Punkt P_1 der Fall, während sonst überall die Bedingung (3) erfüllt ist, so hätte zwar der Massenfluß K_C , wo C eine beliebige, P_1 einschließende geschlossene Kurve sein kann, einen bestimmten von der Gestalt von C unabhängigen Wert, dieser könnte aber von Null verschieden sein und würde dann die Masseneinströmung in diesen Punkt P_1 angeben; es wäre ein „Quellpunkt“ oder ein „Senkpunkt“ (oder „Abflusspunkt“), je nachdem K_C negativ oder positiv wäre, und ein Verzweigungspunkt der Stromfunktion. Doch wollen wir im Folgenden solche Fälle ausschließen und uns auf den Fall einer absolut eindeutigen Stromfunktion beschränken.

§ 3. Die Zirkulation und das Wirbelmoment. Das Geschwindigkeitspotential.

Ebenso wie im vorigen Paragraphen das Integral $K = \int k q_s ds$ betrachten wir jetzt das Integral

$$2R_{\mathfrak{C}} = \int_{(\mathfrak{C})} q_s ds,$$

wo q_s die Geschwindigkeitskomponente in der Richtung ds bezeichnet, und zwar nehmen wir sogleich den Fall, wo \mathfrak{C} eine geschlossene, sich selbst nicht schneidende Kurve ist und in positivem Sinne durchlaufen wird. Dann wird das Integral die „Zirkulation in der Kurve \mathfrak{C} “ genannt. Es ist aber

$$(a) \quad q_s = \frac{\bar{u}}{U} \frac{du}{ds} + \frac{\bar{v}}{V} \frac{dv}{ds},$$

also wird:

$$(1) \quad 2R_{\mathfrak{C}} = \int_{(\mathfrak{C})} q_s ds = \int_{(\mathfrak{C})} \left(\frac{\bar{u}}{U} du + \frac{\bar{v}}{V} dv \right) = \int_{(C)} \int \left\{ \frac{\partial}{\partial u} \left(\frac{\bar{v}}{V} \right) - \frac{\partial}{\partial v} \left(\frac{\bar{u}}{U} \right) \right\} du dv = \int_{(C)} 2\varrho d\sigma.$$

wenn C das von \mathfrak{C} eingeschlossene Flächenstück mit dem Flächenelement $d\sigma$ bezeichnet und

$$(b) \quad 2\varrho = UV \left\{ \frac{\partial}{\partial u} \left(\frac{\bar{v}}{V} \right) - \frac{\partial}{\partial v} \left(\frac{\bar{u}}{U} \right) \right\}$$

gesetzt wird.

$R_{\mathfrak{C}} = \int_{(C)} \varrho d\sigma$ wird auch das „Wirbelmoment von C “ und ϱ die „Wirbeldichte“ im Punkt u, v genannt, die letztere ist nichts anderes als die Rotationskomponente des Flüssigkeitsteilchens um die Flächennormale als Achse. Der Ausdruck ist bereits im ersten Paragraphen ((c) p. 204) zur Vereinfachung der Gleichungen (3) eingeführt worden. Aus der Definition (a) und der Relation (1) ergibt sich ohne weiteres

Satz I. *Das Wirbelmoment eines Flächenstückes ist gleich der Summe der Wirbelmomente seiner Teile.*

(Vorausgesetzt ist dabei, daß in den Teilkurven selbst die Geschwindigkeit keinen Sprung erleidet. Solche Diskontinuitätskurven müßte man durch Festsetzung entweder ganz zu der einen oder ganz zu der anderen Seite rechnen.)

Satz II. *Das gesamte Wirbelmoment einer geschlossenen Fläche ist null.*

Denn hier kann man die Kurve \mathfrak{C} auf einen einzigen (nicht singulären) Punkt zusammenziehen.

Es kann vorkommen, daß innerhalb eines einfach zusammenhängenden Flächenstückes F die Zirkulation durch jede geschlossene Kurve, also das Wirbelmoment jedes Flächenstückes in F den Wert Null hat und demgemäß auch die Wirbeldichte ϱ allenthalben verschwindet.

In diesem Falle hat das Integral

$$(c) \quad 2R_{OP} = \int_{(O)}^{(P)} q_s ds = \int_{(O)}^{(P)} \left(\frac{\bar{u} du}{U} + \frac{\bar{v} dv}{V} \right) = \varphi(u, v),$$

welches längs einer beliebigen, doch ganz innerhalb F verlaufenden Kurve \mathfrak{C} von einem festen Anfangspunkt O nach einem beliebigen anderen Flächenpunkte $P = P(u, v)$ erstreckt wird, einen ganz bestimmten von der Gestalt des Weges \mathfrak{C} unabhängigen Wert $\varphi(u, v)$, welcher dem Punkte $P(u, v)$ charakteristisch ist und als das „Geschwindigkeitspotential“ im Punkte P bezeichnet wird. Dann können die Geschwindigkeitskomponenten \bar{u} , \bar{v} , ebenso wie im Falle der Inkompressibilität in § 2 (4) durch die Stromfunktion ψ , nunmehr durch die partiellen Ableitungen von φ ausgedrückt werden:

$$(2) \quad \bar{u} = U \frac{\partial \varphi}{\partial u}, \quad \bar{v} = V \frac{\partial \varphi}{\partial v}.$$

Ein solches Geschwindigkeitspotential existiert nach (1) in jedem einfach zusammenhängenden Flächenstücke F als eindeutige Funktion des Ortes, wenn innerhalb F die Geschwindigkeit nirgends Sprünge erleidet und die Wirbeldichte ϱ allenthalben verschwindet:

$$(3) \quad \frac{2\varrho}{UV} = \frac{\partial}{\partial u} \left(\frac{\bar{v}}{V} \right) - \frac{\partial}{\partial v} \left(\frac{\bar{u}}{U} \right) = 0.$$

Ist aber diese Bedingung (3) nur in einem mehrfach zusammenhängenden Flächenstücke F erfüllt oder enthält F singuläre Punkte oder Linien, in denen ϱ seine Bedeutung verliert und deren Ausschließung F

jedenfalls mehrfach zusammenhängend machen würde, so existiert zwar auch ein Geschwindigkeitspotential $\varphi(u, v)$; dasselbe braucht dann aber nicht mehr eindeutig zu sein, sondern ändert sich nach gewissen Umläufen (um die ausgeschlossenen Teile) um additive Perioden.

Die Kurven $\varphi = \text{const.}$, auf denen nach (c) überall $q_s = 0$ ist, stehen in jedem ihrer Punkte auf der dort herrschenden Geschwindigkeitsrichtung senkrecht, schneiden also alle Stromlinien rechtwinklig und werden die *Niveaulinien* genannt.

Ist nun die Flüssigkeit zugleich inkompressibel (§ 2), was in den späteren Untersuchungen immer vorausgesetzt werden soll, so kann man nach (4) p. 207 die Stromfunktion ψ einführen und erhält so für die Wirbeldichte aus (b):

$$(4) \quad 2\varrho = UV \left\{ \frac{\partial}{\partial u} \left(\frac{U}{V} \frac{\partial \psi}{\partial u} \right) + \frac{\partial}{\partial v} \left(\frac{V}{U} \frac{\partial \psi}{\partial v} \right) \right\} \equiv D\psi.$$

Diese Formel gestattet die Berechnung der Wirbeldichte aus der Stromfunktion durch zweimalige Differentiation und umgekehrt bei gegebenem ϱ die Berechnung von ψ durch Integration einer partiellen Differentialgleichung zweiter Ordnung.

In einem „wirbelfreien“ Flächenstücke F , in welchem überall $\varrho = 0$ und daher ein Geschwindigkeitspotential φ vorhanden ist, wird demnach überall

$$D\psi = 0, \quad \text{aber zugleich auch: } D\varphi = 0,$$

welch letztere Gleichung man erhält, wenn man in der Gleichung (3) § 2 die Ausdrücke (2) für \bar{u} und \bar{v} einführt.

Es ist nun für ein beliebiges Flächenstück C ohne singuläre Stellen im Innern:

$$\begin{aligned} (5) \quad \int_{(C)} 2\varrho \psi d\sigma &= \int_{(C)} \psi D\psi d\sigma = \int_{(C)} \int \psi \left\{ \frac{\partial}{\partial u} \left(\frac{U}{V} \frac{\partial \psi}{\partial u} \right) + \frac{\partial}{\partial v} \left(\frac{V}{U} \frac{\partial \psi}{\partial v} \right) \right\} du dv \\ &= - \int_{(C)} \int \left\{ \frac{U}{V} \left(\frac{\partial \psi}{\partial u} \right)^2 + \frac{V}{U} \left(\frac{\partial \psi}{\partial v} \right)^2 \right\} du dv + \int_{(C)} \psi \left(\frac{U}{V} \frac{\partial \psi}{\partial u} dv - \frac{V}{U} \frac{\partial \psi}{\partial v} du \right) \\ &= - \int_{(C)} \int (\bar{u}^2 + \bar{v}^2) \frac{du dv}{UV} + \int_{(C)} \psi \left(\frac{\bar{u}}{U} du + \frac{\bar{v}}{V} dv \right), \end{aligned}$$

wenn das Linienintegral rechts über die Begrenzung \mathfrak{C} von C im positiven Sinne erstreckt wird. Hier kann man aber auch die totale Geschwindigkeit q und ihre Komponente q_s einführen und erhält:

$$(5') \quad \int_{(C)} 2\varrho \psi d\sigma = - \int_{(C)} q^2 d\sigma + \int_{(\mathfrak{C})} \psi q_s ds.$$

Das Linienintegral über \mathfrak{C} verschwindet aber, wenn C über eine vollständige geschlossene Fläche (ohne Singularitäten) ausgedehnt wird. Ist es dagegen nur ein Flächenstück, ein begrenzter Flüssigkeitsbereich, der von einem festen Rande, bestehend aus einer oder mehreren Stromlinien $\psi = \psi_1 = \text{const.}$, begrenzt wird, so zerfällt das Randintegral in eine Anzahl von Ausdrücken

$$\int_{\psi_1}^{\psi_2} q_1 ds = \psi_1 \int q_1 ds = 2 \psi_1 R_1$$

und verschwindet wieder für jeden Bereich C mit eindeutigem Geschwindigkeitspotential, in welchem ja jede Zirkulation den Wert Null hat, also namentlich für jedes einfach zusammenhängende wirbelfreie Flächenstück ($\varrho = 0$). Dann verschwindet aber gleichzeitig auch die linke Seite von (5), und es bleibt:

$$\int^{(C)} q^2 d\sigma = \int^{(C)} (\bar{u}^2 + \bar{v}^2) d\sigma = 0.$$

Es muß also überall $q^2 = 0$ und $\psi = \text{const.}$ sein im ganzen Innern von C , d. h. die Flüssigkeit muß hier überall in Ruhe sein. Wir gewinnen also den Satz:

Satz III. *In einer vollständig geschlossenen Fläche sowie in einem einfach zusammenhängenden Flächenstücke von fester Berandung ($q_n = 0$) giebt es keine wirbelfreie Bewegung einer inkompressibeln Flüssigkeit, falls im ganzen Innern Unstetigkeiten der Geschwindigkeit ausgeschlossen sind. In einem solchen Bereiche ist daher die gesamte momentane Geschwindigkeitsverteilung, der „Strömungszustand“ durch die vorhandenen Wirbel, d. h. durch die Funktion $\varrho = \varrho(u, v)$ eindeutig bestimmt.*

Wären nämlich $\psi = \psi_1$ und $\psi = \psi_2$ zwei Lösungen der Differentialgleichung (4) $D\psi = 2\varrho$, welche auf der vorgeschriebenen Randkurve, die in dem betrachteten Falle höchstens aus einer einzigen Stromlinie bestehen kann, konstante Werte $\bar{\psi}_1$ und $\bar{\psi}_2$ annehmen, so müßte für ihre Differenz $\psi_0 = \psi_1 - \psi_2$ im Innern überall $D\psi_0 = D\psi_1 - D\psi_2 = 0$ sein und auf dem Rande $\bar{\psi}_0 = \bar{\psi}_1 - \bar{\psi}_2 = \text{const.}$, was nach dem oben Bewiesenen nur möglich wäre bei $\psi_0 = \text{const.}$, also $\psi_1 = \psi_2 + \text{const.}$

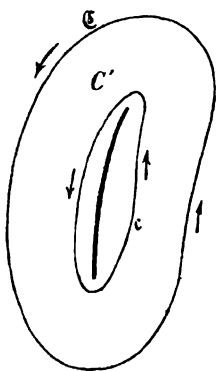
Bei der Herleitung der Beziehung (1)

$$R = \frac{1}{2} \int_{\mathfrak{C}} q_1 ds = \int^{(C)} \varrho d\sigma$$

hatten wir vorausgesetzt, daß das Flächenstück C , über das wir integrierten, von Singularitäten frei sei, die sich auf die Geschwindigkeitskomponenten und ihre ersten Ableitungen beziehen, daß vielmehr überall im Innern ein bestimmter Wert $2\varrho = D\psi$ existiere. Wir wollen

nun die Natur der möglichen Singularitäten untersuchen, indem wir den Fall ausschließen, daß ϱ in einem ganzen endlichen Flächenstück

Fig. 1.



seine Bedeutung verliere. Es sei nun \mathcal{Q} ein singuläres Kurvenstück, das sich event. auch auf einen einzelnen Punkt reduzieren kann, und C mit der Randkurve \mathcal{C} ein Flächenstück, welches \mathcal{Q} und sonst keine weitere Singularität in seinem Innern enthält. Umgeben wir nun \mathcal{Q} durch eine innerhalb C beliebig verlaufende geschlossene Kurve c mit positivem Richtungssinn in Bezug auf \mathcal{Q} als Inneres, so können wir auf das zwischen \mathcal{C} und c liegende Gebiet C' unseren Satz (I) anwenden und erhalten:

$$2R' \equiv \int^{(c')} 2\varrho d\sigma = \int^{(\mathcal{C})} q_1 ds - \int^{(c)} q_1 ds.$$

Dies gilt immer, wie eng auch die Kurve c die Singularität \mathcal{Q} umgebe, so daß, wenn wir in der Verengung zur Grenze übergehen, auch

$$\lim 2R' \equiv \lim \int^{(c')} 2\varrho d\sigma = \int^{(\mathcal{Q})} q_1 ds - \lim \int^{(c)} q_1 ds$$

oder

$$2R_{\mathcal{Q}} \equiv \int^{(\mathcal{Q})} q_1 ds = \lim \int^{(c')} 2\varrho d\sigma + \lim \int^{(c)} q_1 ds = 2\bar{R} + 2R_{\mathcal{Q}}.$$

Unser Satz (I) bleibt also richtig, wenn wir nur auf der rechten Seite zu dem Grenzwerte des Flächenintegrals $\int 2\varrho d\sigma$ bei ausgeschlossener Singularität \mathcal{Q} noch den Grenzwert $2R_{\mathcal{Q}}$ der Zirkulation um \mathcal{Q} selbst hinzufügen, d. h. wenn wir der Kurve \mathcal{Q} selbst das endliche Wirbelmoment $R_{\mathcal{Q}}$ beilegen. Verfahren wir so bei allen etwa auftretenden Singularitäten, so behalten alle früheren Sätze, z. B. I und II, S. 209, III, S. 211 ihre Gültigkeit. Dabei können wir noch alle die Sin-

gularitäten vollständig ignorieren, für welche $2R_{\mathcal{Q}} = \lim \int^{(c)} q_1 ds$ den Wert 0 hat. Dies ist aber immer der Fall, wenn die Geschwindigkeitskomponenten auch bei \mathcal{Q} stetig bleiben, die Singularität sich also nur auf ihre Ableitungen $\frac{\partial u}{\partial u}, \frac{\partial u}{\partial v}$ etc. bezieht. Denn dann werden bei der Zusammenziehung der Kurve c auf \mathcal{Q} selbst die einander gegenüberliegenden Elemente ds, ds' gleiche und entgegengesetzte Beiträge $q_1 ds$ und $q'_1 ds' = -q_1 ds' = -q_1 ds$ liefern und einander aufheben. Anders dagegen, wenn längs der Kurve \mathcal{Q} die Geschwindigkeit unstetig ist, so daß die Tangentialkomponenten derselben rechts und links von \mathcal{Q} nach zwei verschiedenen Werten $q_{\mathcal{Q}}$ und $q'_{\mathcal{Q}}$ konvergieren, während ihre

Normalkomponenten jedenfalls stetig bleiben müssen, solange unserer Voraussetzung (§ 2 fin.) zufolge auch in \mathfrak{L} keine Quell- oder Senkpunkte vorhanden sind. In diesem Falle wird einfach

$$2R_{\mathfrak{L}} = \int^{(\mathfrak{L})} (q'_s - q_s) ds,$$

d. h. gleich dem Integrale des Geschwindigkeitssprunges über die Diskontinuitätskurve, falls der Sprung nach der Richtung derjenigen Normalen von \mathfrak{L} gerechnet wird, welche zur Fortschreitungsrichtung ds ebenso liegt, wie die v -Richtung zur u -Richtung. Den erhaltenen Wert bezeichnen wir als das „Wirbelmoment der Diskontinuitätskurve \mathfrak{L} “.

Ist aber die Singularität \mathfrak{L} nur ein einzelner Punkt, so verschwindet $R_{\mathfrak{L}}$ immer, vermöge der unbegrenzten Verkürzung der Umlaufkurve c , so lange die Geschwindigkeit in der Umgebung von \mathfrak{L} eine endliche obere Grenze besitzt. Soll also $R_{\mathfrak{L}}$ einen endlichen Wert annehmen, der von 0 verschieden ist, so muß die Geschwindigkeit bei \mathfrak{L} unendlich groß werden, so aber, daß die Normalkomponente q_n in einem \mathfrak{L} umgebenden kleinen Kreise c zugleich mit seinem Radius verschwindet, weil \mathfrak{L} eben kein Quellpunkt sein soll. Mit anderen Worten: die Flüssigkeit muß mit unendlicher Geschwindigkeit um den singulären Punkt herumströmen, und die benachbarten Stromlinien werden kleine ihn umgebende Ovale sein, die, je näher an \mathfrak{L} , desto größere Geschwindigkeiten besitzen. Solch einen Punkt bezeichnen wir als einen „Strudelpunkt“ und den endlichen Grenzwert $R_{\mathfrak{L}}$ der halben Zirkulation über einen umgebenden kleinen Kreis c als das „Strudelmoment“ dieses Strudelpunktes.

Von den etwa auftretenden Singularitäten sind also besonders zu berücksichtigen nur die „Strudelpunkte“ und die „Diskontinuitätslinien“, welch letztere auch „Strudellinien“ genannt werden mögen, da sie sich durch aneinander gereihte Strudelpunkte ersetzen lassen.

§ 4. Das Helmholtzsche Theorem und die Bewegung der Wirbel.

Bisher hatten wir uns nur mit der momentanen Verteilung der Geschwindigkeit auf unserer Fläche, mit der Lage der Stromlinien u. s. w. in einem einzigen Augenblicke beschäftigt. Nun entsteht aber die Frage: Wie ändert sich dieser Geschwindigkeitszustand, wie deformieren sich die Stromlinien? oder mit anderen Worten: Welches ist der vollständige zeitliche Verlauf der Flüssigkeitsbewegung? Diese Frage beantwortet unter den hier gemachten Voraussetzungen das für unsere zweidimensionale Flüssigkeit auf der Fläche ebenso wie für die

räumliche geltende „Helmholtzsche Theorem“, das wir hier so formulieren wollen:

Satz I: *Wenn eine zweidimensionale Flüssigkeit auf einer beliebigen festen Fläche reibungslos unter dem Einflusse von Massenkraften steht, welche ein Potential besitzen, und der Druck eine Funktion der Flächendichte allein ist, so ist die Zirkulation in einer aus bestimmten materiellen Punkten bestehenden geschlossenen Kurve \mathfrak{C} oder das Wirbelmoment eines materiellen Flüssigkeitsbereiches C bei allen Bewegungen in der Zeit konstant.*

Schreiben wir nämlich nach (1) § 3:

$$2R_{\mathfrak{C}} = \int^{(\mathfrak{C})} \left(\frac{\bar{u}}{U} \delta u + \frac{\bar{v}}{V} \delta v \right),$$

wo das Zeichen δ den Übergang von einem materiellen Flüssigkeitspunkte zum anderen, also eine von der Zeit t unabhängige Veränderung ausdrücken soll und daher gegen das Symbol $\frac{d}{dt}$ vertauschbar ist, so wird:

$$\begin{aligned} \frac{d\delta u}{dt} &= \delta \frac{du}{dt} = \delta(\bar{u} U) = \frac{\partial(\bar{u} U)}{\partial u} \delta u + \frac{\partial(\bar{u} U)}{\partial v} \delta v \\ \frac{d\delta v}{dt} &= \delta \frac{dv}{dt} = \delta(\bar{v} V) = \frac{\partial(\bar{v} V)}{\partial u} \delta u + \frac{\partial(\bar{v} V)}{\partial v} \delta v, \end{aligned}$$

und somit

$$\begin{aligned} 2 \frac{dR}{dt} &= \int^{(\mathfrak{C})} \left\{ \frac{d}{dt} \left(\frac{\bar{u}}{U} \right) \delta u + \frac{d}{dt} \left(\frac{\bar{v}}{V} \right) \delta v + \frac{\bar{u}}{U} \delta(\bar{u} U) + \frac{\bar{v}}{V} \delta(\bar{v} V) \right\} \\ &= \int^{(\mathfrak{C})} \left\{ \frac{d}{dt} \left(\frac{\bar{u}}{U} \right) + \frac{\bar{u}^2}{U} \frac{\partial U}{\partial u} + \frac{\bar{v}^2}{V} \frac{\partial V}{\partial u} \right\} \delta u \\ &\quad + \int^{(\mathfrak{C})} \left\{ \frac{d}{dt} \left(\frac{\bar{v}}{V} \right) + \frac{\bar{u}^2}{U} \frac{\partial U}{\partial v} + \frac{\bar{v}^2}{V} \frac{\partial V}{\partial v} \right\} \delta v + \int (\bar{u} \delta \bar{u} + \bar{v} \delta \bar{v}) \end{aligned}$$

oder auf Grund der Bewegungsgleichungen (1) § 1:

$$\begin{aligned} 2 \frac{dR}{dt} &= \int^{(\mathfrak{C})} \left\{ -\frac{\partial \Phi}{\partial u} \delta u - \frac{\partial \Phi}{\partial v} \delta v + \bar{u} \delta \bar{u} + \bar{v} \delta \bar{v} \right\} \\ &= \int^{(\mathfrak{C})} \left(-\delta \Phi + \frac{1}{2} \delta(Q^2) \right) = \int \delta \left(\frac{1}{2} Q^2 - \Phi \right) = \left[\frac{1}{2} Q^2 - \Phi \right]_A^A = 0, \end{aligned}$$

wenn das Integral über eine geschlossene Kurve \mathfrak{C} ausgedehnt wird. Es folgt also in der That, wie behauptet war:

$$(1) \quad R = \frac{1}{2} \int^{(\mathfrak{C})} q_s ds = \int^{(C)} \rho d\sigma = \text{const.}$$

Aus unserem Satze ergeben sich unmittelbar die Folgerungen:

Satz II: Ist ein Teil der Flüssigkeit zu irgend einer Zeit wirbelfrei ($\varrho = 0$), so ist er es auch zu allen Zeiten.

Satz III: Ist die Flüssigkeit inkompressibel, so ist die Wirbel-dichte ϱ in jedem materiellen Punkte konstant, d. h. an jeder Stelle der Fläche, welche ein bestimmter materieller Punkt m einmal erreicht, hat die Wirbel-dichte ϱ in diesem Augenblicke immer denselben Wert ϱ_m , welcher dem Punkte m charakteristisch ist.

Denn nach Satz I ist $\varrho d\sigma = \text{const}$ und der Inkompressibilität wegen zugleich auch $d\sigma = \text{const}$.

Das Helmholtzsche Theorem hätten wir auch aus der Gleichung (3) von § 1 ableiten können in folgender Weise: Es ist

$$(a) \quad \begin{aligned} \frac{\partial}{\partial t} \left(\frac{\bar{u}}{U} \right) &= 2\varrho \frac{\bar{v}}{U} - \frac{\partial}{\partial u} \left(\Phi + \frac{1}{2} q^2 \right), \\ \frac{\partial}{\partial t} \left(\frac{\bar{v}}{V} \right) &= -2\varrho \frac{\bar{u}}{V} - \frac{\partial}{\partial v} \left(\Phi + \frac{1}{2} q^2 \right), \end{aligned}$$

da U und V von t unabhängig sind. Wenn man hier die zweite Gleichung nach u , die erste nach v differentiirt und subtrahiert, so folgt:

$$\frac{\partial^2}{\partial u \partial t} \left(\frac{\bar{v}}{V} \right) - \frac{\partial^2}{\partial v \partial t} \left(\frac{\bar{u}}{U} \right) = -2 \frac{\partial}{\partial u} \left(\varrho \frac{\bar{u}}{V} \right) - 2 \frac{\partial}{\partial v} \left(\varrho \frac{\bar{v}}{U} \right).$$

Hier ist aber die linke Seite nach der Definition (c) S. 204 $= \frac{\partial}{\partial t} \left(\frac{2\varrho}{UV} \right)$, so daß wir die Gleichung gewinnen:

$$(2) \quad \frac{\partial}{\partial t} \left(\frac{\varrho}{UV} \right) + \frac{\partial}{\partial u} \left(\varrho \frac{\bar{u}}{V} \right) + \frac{\partial}{\partial v} \left(\varrho \frac{\bar{v}}{U} \right) = 0.$$

Diese unterscheidet sich von der Gleichung (2) in § 2 nur dadurch, daß hier ϱ an Stelle von k tritt und wie jene, die „Kontinuitäts-gleichung“, die Konstanz der Masse $k d\sigma$ eines materiellen Teilchens ausdrückt, ebenso diese die Konstanz seines Wirbelmomentes $\varrho d\sigma$.

Im Falle der Inkompressibilität ist nun nach (3) § 2

$$\frac{\partial}{\partial u} \left(\frac{\bar{u}}{V} \right) + \frac{\partial}{\partial v} \left(\frac{\bar{v}}{U} \right) = 0.$$

so daß (2) sich schreiben läßt:

$$(3) \quad \begin{aligned} \frac{\partial \varrho}{\partial t} &= -UV \left(\frac{\bar{u}}{V} \frac{\partial \varrho}{\partial u} + \frac{\bar{v}}{U} \frac{\partial \varrho}{\partial v} \right) \\ &= -U \bar{u} \frac{\partial \varrho}{\partial u} - V \bar{v} \frac{\partial \varrho}{\partial v} \end{aligned}$$

oder

$$\frac{d\varrho}{dt} \equiv \frac{\partial \varrho}{\partial t} + \frac{\partial \varrho}{\partial u} \frac{du}{dt} + \frac{\partial \varrho}{\partial v} \frac{dv}{dt} = 0,$$

d. h. $\varrho = \text{const}$.

Hier kann man aber auch \bar{u} und \bar{v} durch die Stromfunktion ψ ausdrücken [(4) § 2] und erhält:

$$(4) \quad \frac{\partial \varrho}{\partial t} = UV \left(\frac{\partial \varrho}{\partial u} \frac{\partial \psi}{\partial v} - \frac{\partial \varrho}{\partial v} \frac{\partial \psi}{\partial u} \right)$$

oder, wenn man für 2ϱ nach (4) § 3 seinen Wert $D\psi$ einsetzt:

$$(4)' \quad \frac{\partial D\psi}{\partial t} = UV \left(\frac{\partial \psi}{\partial v} \frac{\partial D\psi}{\partial u} - \frac{\partial \psi}{\partial u} \frac{\partial D\psi}{\partial v} \right),$$

eine (nicht homogene) partielle Differentialgleichung dritter Ordnung für $\psi = \psi(u, v, t)$, welche den ganzen zeitlichen Verlauf der Flüssigkeitsbewegung bestimmt.

Ist nämlich irgend eine Lösung $\psi = \psi(u, v, t)$ dieser Differentialgleichung gefunden, welche den gegebenen Grenz- und Stetigkeitsbedingungen genügt, so können die beiden Gleichungen (a) nur noch zur Bestimmung des Druckes dienen. Sie lassen sich nämlich schreiben:

$$(5) \quad \begin{aligned} \frac{\partial}{\partial u} \left(\Phi + \frac{1}{2} q^2 \right) &= 2\varrho \frac{\partial \psi}{\partial u} + \frac{V}{U} \frac{\partial^2 \psi}{\partial v \partial t} \\ \frac{\partial}{\partial v} \left(\Phi + \frac{1}{2} q^2 \right) &= 2\varrho \frac{\partial \psi}{\partial v} - \frac{U}{V} \frac{\partial^2 \psi}{\partial u \partial t} \end{aligned}$$

oder, wenn man die Variationen δu , δv einführt:

$$(5)' \quad \delta \left(\Phi + \frac{1}{2} q^2 \right) = \left(2\varrho \frac{\partial \psi}{\partial u} + \frac{V}{U} \frac{\partial^2 \psi}{\partial v \partial t} \right) \delta u + \left(2\varrho \frac{\partial \psi}{\partial v} - \frac{U}{V} \frac{\partial^2 \psi}{\partial u \partial t} \right) \delta v.$$

Hier ist auf Grund von (4) die rechte Seite ein vollständiges Differential (denn es wurde ja (4) gerade durch Elimination von Φ aus den Gleichungen (a) oder (5) abgeleitet). Wir können also die Funktion $\Phi + \frac{1}{2} q^2$ durch Integration finden und brauchen dann nur noch $\frac{1}{2} q^2 = \frac{1}{2} U^2 \left(\frac{\partial \psi}{\partial u} \right)^2 + \frac{1}{2} V^2 \left(\frac{\partial \psi}{\partial v} \right)^2$ abzuziehen, um Φ , und dann noch das Potential Φ_1 der Massenkräfte (cf. p. 204), um die Druckfunktion $P = \int \frac{dp}{k} = p$, d. h. den Druck selbst als Funktion von u , v und t zu finden.

Besonders wichtig ist der Fall, wo $\frac{\partial \psi}{\partial t} = 0$, d. h. wo die Strömung stationär ist. Dann muß auch $\frac{\partial \varrho}{\partial t} = 0$ sein, also nach (4)

$$(4a) \quad \frac{\partial \varrho}{\partial u} \frac{\partial \psi}{\partial v} - \frac{\partial \varrho}{\partial v} \frac{\partial \psi}{\partial u} = 0$$

oder integriert:

$$(4b) \quad 2\varrho = D\psi = f(\psi),$$

eine Relation, die sich auch geometrisch so ausdrücken läßt:

Satz IV. *Bei der stationären Strömung einer inkompressiblen Flüssigkeit in einer beliebigen Fläche muß auf jeder Stromlinie ($\psi = \text{const.}$) die Wirbeldichte ϱ constant sein.*

Dies leuchtet auch unmittelbar ein, weil sich im stationären Falle die materiellen Punkte mit unverändertem ϱ (Satz III) auf den festen Stromlinien bewegen und dabei doch ϱ an jeder Stelle ungeändert bleiben soll.¹⁾

In diesem Falle ist die Bestimmung des Druckes sehr einfach. Denn hier wird (5)

$$\frac{\partial(\Phi + \frac{1}{2}q^2)}{\partial u} = 2\varrho \frac{\partial\psi}{\partial u}, \quad \frac{\partial(\Phi + \frac{1}{2}q^2)}{\partial v} = 2\varrho \frac{\partial\psi}{\partial v},$$

also:

$$(6) \quad \Phi + \frac{1}{2}q^2 = \Phi_1 + p + \frac{1}{2}q^2 = \int 2\varrho \left(\frac{\partial\psi}{\partial u} du + \frac{\partial\psi}{\partial v} dv \right) = \int 2\varrho d\psi;$$

und auf den Stromlinien $\psi = \text{const.}$, $\varrho = \text{const.}$ ist gleichzeitig auch

$$\Phi = \text{const.},$$

und falls keine Massenkräfte wirken, der Druck konstant:

$$p = \text{const.}$$

§ 5. Die Erhaltung der lebendigen Kraft.

Aus der Form (2) unserer hydrodynamischen Grundgleichungen in § 1 folgt unmittelbar:

$$\begin{aligned} \bar{u} \frac{d\bar{u}}{dt} + \bar{v} \frac{d\bar{v}}{dt} &= -U\bar{u} \frac{\partial\Phi}{\partial u} - V\bar{v} \frac{\partial\Phi}{\partial v} \\ &= -\frac{\partial\Phi}{\partial u} \frac{d\bar{u}}{dt} - \frac{\partial\Phi}{\partial v} \frac{d\bar{v}}{dt}, \end{aligned}$$

oder im Falle der Inkompressibilität, wenn man nach § 2 \bar{u} und \bar{v} durch ψ ausdrückt:

$$(1) \quad \bar{u} \frac{d\bar{u}}{dt} + \bar{v} \frac{d\bar{v}}{dt} = UV \left(\frac{\partial\psi}{\partial v} \frac{\partial\Phi}{\partial u} - \frac{\partial\psi}{\partial u} \frac{\partial\Phi}{\partial v} \right),$$

also, wenn man über ein Flächenstück C integriert:

$$\int^{(C)} \left(\bar{u} \frac{d\bar{u}}{dt} + \bar{v} \frac{d\bar{v}}{dt} \right) d\sigma = \int \int^{(C)} du dv \left(\frac{\partial\Phi}{\partial u} \frac{\partial\psi}{\partial v} - \frac{\partial\Phi}{\partial v} \frac{\partial\psi}{\partial u} \right).$$

Da im betrachteten Falle auch das Flächenelement $d\sigma$ in der Zeit konstant ist, so ist die linke Seite nichts anderes als der zeitliche

1) Für den Spezialfall der Ebene, wo $D\psi = \mathcal{A}\psi$ ist, findet sich die Bedingung $\mathcal{A}\psi = f(\psi)$ der Stationarität bereits bei Lagrange (Oeuvres t. 4 p. 720) vergl. auch Stokes (Math. Phys. Papers v. I p. 264), Lamb, Hydrod. p. 263).

Differentialquotient der gesamten im Bereich C enthaltenen lebendigen Kraft

$$\frac{dT_C}{dt} = \frac{d}{dt} \int^{(C)} \frac{1}{2} (\bar{u}^2 + \bar{v}^2) d\sigma.$$

Die rechte Seite aber läßt sich in ein Randintegral verwandeln, im positiven Sinne erstreckt über die Begrenzung \mathfrak{C} von C :

$$\begin{aligned} \int^{(C)} du dv \left(\frac{\partial \psi}{\partial v} \frac{\partial \Phi}{\partial u} - \frac{\partial \psi}{\partial u} \frac{\partial \Phi}{\partial v} \right) &= \int^{(\mathfrak{C})} \Phi \left(\frac{\partial \psi}{\partial u} du + \frac{\partial \psi}{\partial v} dv \right) \\ &= \int^{(\mathfrak{C})} \Phi \frac{\partial \psi}{\partial s} ds = \int^{(\mathfrak{C})} \Phi q_n ds, \end{aligned}$$

wenn ds wieder das Bogenelement von \mathfrak{C} und q_n die Normalkomponente der Geschwindigkeit bedeutet. Wir haben also:

$$(2) \quad \frac{dT_C}{dt} = \frac{d}{dt} \int^{(C)} \frac{1}{2} q^2 d\sigma = \int^{(\mathfrak{C})} \Phi q_n ds.$$

Dieses ist der Ausdruck des Gesetzes von der Erhaltung der Energie, angewendet auf eine inkompressible zweidimensionale Flüssigkeit.

Nehmen wir nun an, daß die Begrenzung \mathfrak{C} unseres Bereiches C durch eine Anzahl von Stromlinien $\psi = \text{const}$ gebildet werden oder daß sie in einen (nicht singulären) Punkt zusammenschrumpft, während C eine geschlossene Fläche vollständig erfüllt, so verschwindet die rechte Seite, und es wird:

$$(3) \quad T_C = \frac{1}{2} \int^{(\mathfrak{C})} (\bar{u}^2 + \bar{v}^2) d\sigma = \text{const.}$$

Also:

Satz I. *Die gesamte lebendige Kraft einer inkompressiblen reibungslosen Flüssigkeit in einer vollständig geschlossenen Fläche oder in einem Flächenstücke von fester aus Stromlinien gebildeten Umrandung ist in der Zeit konstant, vorausgesetzt, daß die Flüssigkeit keine Quellpunkte besitzt und daß die äußeren Kräfte ein Potential haben.*

Für den Fall der geschlossenen Fläche können wir aber der gesamten lebendigen Kraft T noch eine andere Form geben durch Einführung der Stromfunktion ψ und der Wirbeldichte ϱ . Es ist nämlich nach (4) S. 207:

$$\begin{aligned} \frac{\bar{u}^2 + \bar{v}^2}{UV} &= -\frac{\bar{u}}{U} \frac{\partial \psi}{\partial v} + \frac{\bar{v}}{V} \frac{\partial \psi}{\partial u} \\ &= \frac{\partial}{\partial u} \left(\frac{\psi \bar{v}}{V} \right) - \frac{\partial}{\partial v} \left(\frac{\psi \bar{u}}{U} \right) - \frac{2\psi \varrho}{UV} \end{aligned} \quad (\text{cf. (4) § 1.})$$

und daher, wenn man über das Flächenstück C integriert und rechts das entsprechende Randintegral über \mathfrak{C} einführt:

$$(4) \quad 2 T_C = \int^{(C)} \int (\bar{u}^2 + \bar{v}^2) \frac{du dv}{UV} = \int^{(\mathfrak{C})} \psi \left(\bar{u} \frac{du}{U} + \bar{v} \frac{dv}{V} \right) - \int^{(C)} \int 2 \psi \varrho \frac{du dv}{UV}$$

oder:

$$T_C = \int^{(C)} \frac{1}{2} q^2 d\sigma = \frac{1}{2} \int^{(\mathfrak{C})} \psi q_s ds - \int^{(C)} \psi \varrho d\sigma.$$

Also, wenn C die ganze geschlossene Fläche F darstellt:

$$(4a) \quad T = \int^{(F)} \frac{1}{2} q^2 d\sigma = - \int^{(F)} \psi \varrho d\sigma = \text{const.}^1)$$

Wir haben somit den Satz gewonnen:

Satz II. *Bei der Strömung einer inkompressiblen Flüssigkeit in einer geschlossenen Fläche ist die Summe aller Wirbelelemente $\varrho d\sigma$, jedes multipliziert mit dem jeweiligen Werte der Stromfunktion ψ gleich der negativen lebendigen Kraft der ganzen Strömung und daher unter den Voraussetzungen des Satzes I in der Zeit konstant:*

$$P = \int \psi \varrho d\sigma = - T = \text{const.}$$

Kapitel II.

Anwendung der allgemeinen Theorie auf die Kugel.

§ 1. Die Grundformeln in stereographischen und Polarkoordinaten.

Ist die betrachtete Fläche eine Kugel, so empfehlen sich zur Behandlung der hydrodynamischen Probleme insbesondere die folgenden beiden Systeme orthogonaler Koordinaten u, v .

1) *Polarkoordinaten* ϑ, ω , wo ϑ den Winkelabstand eines Punktes P von einem festen Anfangspunkt O und ω den Neigungswinkel des Meridianes OPO' gegen einen festen Anfangsmeridian $\omega = 0$ bedeutet. Wir rechnen ω nach der Richtung als zunehmend, welche einer positiven Drehung um den Durchmesser $O'CO$ entspricht (nach links, wenn der Beobachter sich in die Richtung CO stellt).

2) *Stereographische Koordinaten* x, y , d. h. die rechtwinkligen Koordinaten des Punktes p , den wir aus P durch stereographische Projektion von einem festen Kugelpunkte O' (entgegengesetzt O) aus auf die

1) Vergl. Poincaré, Théor. d. Tourbillons, § 73. p. 80/81

Äquatorebene des Durchmessers OO' gewinnen. Auch hier soll der Übergang von der x - zur y -Achse einer positiven Drehung um die Achse $O'O$ entsprechen. Dieses Koordinatensystem ist besonders deswegen für viele Zwecke wichtig, weil die stereographische Abbildung der Kugel auf die Ebene bekanntlich eine konforme oder winkeltreue ist.

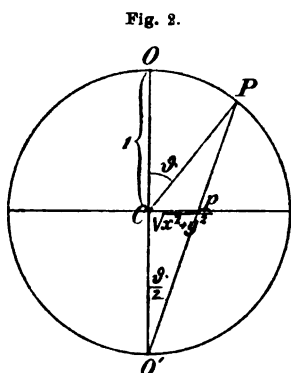


Fig. 2.

Wählen wir das Projektionszentrum O' dem Punkte O des Polarkoordinatensystems gerade entgegengesetzt, und legen die x -Achse in den Anfangsmeridian $\omega = 0$, so bestehen zwischen ϑ , ω ; x , y , wenn wir den Kugelradius $= 1$ annehmen, die Beziehungen:

$$(1) \quad \sqrt{x^2 + y^2} = \operatorname{tg} \frac{\vartheta}{2}, \quad x = \operatorname{tg} \frac{\vartheta}{2} \cos \omega, \quad y = \operatorname{tg} \frac{\vartheta}{2} \sin \omega.$$

Also:

$$dx^2 + dy^2 = \frac{d\vartheta^2}{4 \cos^4 \frac{\vartheta}{2}} + \operatorname{tg}^2 \frac{\vartheta}{2} d\omega^2 = \frac{d\vartheta^2 + \sin^2 \vartheta d\omega^2}{4 \cos^4 \frac{\vartheta}{2}}.$$

Es wird daher, wenn ds wie früher die Länge des Linienelementes auf der Kugel bezeichnet:

$$(2) \quad ds^2 = d\vartheta^2 + \sin^2 \vartheta d\omega^2 = \frac{4}{(1 + x^2 + y^2)^2} (dx^2 + dy^2),$$

so daß, wenn wir für die Größen U, V in Kap. I bezw. Θ, Ω ; X, Y setzen und die Geschwindigkeitskomponenten durch $\bar{\vartheta}, \bar{\omega}$; \bar{x}, \bar{y} bezeichnen:

$$(3) \quad \left\{ \begin{array}{l} \Theta = 1, \quad \Omega = \frac{1}{\sin \vartheta}. \\ \frac{d\vartheta}{dt} = \bar{\vartheta}, \quad \frac{d\omega}{dt} = \frac{\bar{\omega}}{\sin \vartheta}. \end{array} \right. \quad \left\{ \begin{array}{l} X = Y = \frac{1}{2} (1 + x^2 + y^2). \\ \frac{dx}{dt} = \frac{1}{2} (1 + x^2 + y^2) \bar{x}, \quad \frac{dy}{dt} = \frac{1}{2} (1 + x^2 + y^2) \bar{y}. \end{array} \right.$$

Aus den Grundformeln (1), (2) und (3) in Kap. I, § 1 erhalten wir dann die folgenden:

$$(4a) \quad \left\{ \begin{array}{l} \frac{d\bar{\vartheta}}{dt} - \cot \vartheta \bar{\omega}^2 = -\frac{\partial \Phi}{\partial \vartheta} \\ \frac{d\bar{\omega}}{dt} + \cot \vartheta \bar{\vartheta} \bar{\omega} = -\frac{1}{\sin \vartheta} \frac{\partial \Phi}{\partial \omega} \end{array} \right.$$

$$(4b) \quad \left\{ \begin{array}{l} \frac{d}{dt} \left(\frac{\bar{x}}{1 + x^2 + y^2} \right) + \frac{x}{1 + x^2 + y^2} (\bar{x}^2 + \bar{y}^2) = -\frac{1}{2} \frac{\partial \Phi}{\partial x} \\ \frac{d}{dt} \left(\frac{\bar{y}}{1 + x^2 + y^2} \right) + \frac{y}{1 + x^2 + y^2} (\bar{x}^2 + \bar{y}^2) = -\frac{1}{2} \frac{\partial \Phi}{\partial y} \end{array} \right.$$

$$(4b)' \quad \begin{cases} \frac{d\bar{x}}{dt} - \bar{y}(y\bar{x} - x\bar{y}) = -\frac{1}{2}(1 + x^2 + y^2) \frac{\partial \Phi}{\partial x} \\ \frac{d\bar{y}}{dt} + \bar{x}(y\bar{x} - x\bar{y}) = -\frac{1}{2}(1 + x^2 + y^2) \frac{\partial \Phi}{\partial y} \end{cases}$$

$$(5) \quad \left. \begin{aligned} \frac{\partial \bar{\Phi}}{\partial t} &= 2\rho \bar{\omega} - \frac{\partial}{\partial \bar{\Phi}} (\Phi + \tfrac{1}{2} q^2) \\ \frac{\partial \bar{\omega}}{\partial t} &= -2\rho \bar{\Phi} - \frac{1}{\sin \bar{\Phi}} \frac{\partial}{\partial \omega} (\Phi + \tfrac{1}{2} q^2) \end{aligned} \right| \begin{aligned} \frac{\partial \bar{x}}{\partial t} &= 2\rho \bar{y} - \tfrac{1}{2}(1 + x^2 + y^2) \frac{\partial}{\partial x} (\Phi + \tfrac{1}{2} q^2) \\ \frac{\partial \bar{y}}{\partial t} &= -2\rho \bar{x} - \tfrac{1}{2}(1 + x^2 + y^2) \frac{\partial}{\partial y} (\Phi + \tfrac{1}{2} q^2) \end{aligned}$$

$$(6a) \quad 2\rho = \frac{1}{\sin \bar{\Phi}} \left\{ \frac{\partial}{\partial \bar{\Phi}} (\bar{\omega} \sin \bar{\Phi}) - \frac{\partial \bar{\Phi}}{\partial \omega} \right\}$$

$$(6b) \quad \begin{aligned} 2\rho &= \tfrac{1}{2}(1 + x^2 + y^2)^2 \left\{ \frac{\partial}{\partial x} \left(\frac{\bar{y}}{1 + x^2 + y^2} \right) - \frac{\partial}{\partial y} \left(\frac{\bar{x}}{1 + x^2 + y^2} \right) \right\} \\ &= y\bar{x} - x\bar{y} + \tfrac{1}{2}(1 + x^2 + y^2) \left(\frac{\partial \bar{y}}{\partial x} - \frac{\partial \bar{x}}{\partial y} \right). \end{aligned}$$

Ferner werden die Komponenten der Geschwindigkeit $q = \sqrt{\bar{\Phi}^2 + \bar{\omega}^2} = \sqrt{\bar{x}^2 + \bar{y}^2}$ in der Richtung der Tangente und Normale:

$$(7) \quad \begin{aligned} q_n &= \bar{\omega} \frac{d\bar{\Phi}}{ds} - \bar{\Phi} \sin \bar{\Phi} \frac{d\omega}{ds} & q_n &= \frac{2}{1 + x^2 + y^2} \left(\bar{y} \frac{dx}{ds} - \bar{x} \frac{dy}{ds} \right) \\ q_s &= \bar{\Phi} \frac{d\bar{\Phi}}{ds} + \bar{\omega} \sin \bar{\Phi} \frac{d\omega}{ds} & q_s &= \frac{2}{1 + x^2 + y^2} \left(\bar{x} \frac{dx}{ds} + \bar{y} \frac{dy}{ds} \right). \end{aligned}$$

Für eine inkompressible Flüssigkeit kann man noch die Stromfunktion $\psi = \int_0^P q_n ds$ einführen und erhält so nach (4) § 2 von Kap. I:

$$(8) \quad \begin{cases} \bar{\Phi} = \frac{d\bar{\Phi}}{dt} = -\frac{1}{\sin \bar{\Phi}} \frac{\partial \psi}{\partial \omega}, & \bar{x} = \frac{2}{1 + x^2 + y^2} \frac{dx}{dt} = -\frac{1}{2}(1 + x^2 + y^2) \frac{\partial \psi}{\partial y} \\ \bar{\omega} = \sin \bar{\Phi} \frac{d\omega}{dt} = \frac{\partial \psi}{\partial \bar{\Phi}}, & \bar{y} = \frac{2}{1 + x^2 + y^2} \frac{dy}{dt} = \frac{1}{2}(1 + x^2 + y^2) \frac{\partial \psi}{\partial x}, \end{cases}$$

$$(9a) \quad \begin{aligned} 2\rho &= D\psi = \frac{1}{\sin \bar{\Phi}} \left\{ \frac{\partial}{\partial \bar{\Phi}} \left(\sin \bar{\Phi} \frac{\partial \psi}{\partial \bar{\Phi}} \right) + \frac{\partial}{\partial \omega} \left(\frac{1}{\sin \bar{\Phi}} \frac{\partial \psi}{\partial \omega} \right) \right\} && \text{nach (4) S. 210.} \\ &= \frac{\partial^2 \psi}{\partial \bar{\Phi}^2} + \cot \bar{\Phi} \frac{\partial \psi}{\partial \bar{\Phi}} + \frac{1}{\sin^2 \bar{\Phi}} \frac{\partial^2 \psi}{\partial \omega^2} \end{aligned}$$

$$(9b) \quad \begin{aligned} 2\rho &= D\psi = \tfrac{1}{4}(1 + x^2 + y^2)^2 \left(\frac{\partial^2 \psi}{\partial x^2} + \frac{\partial^2 \psi}{\partial y^2} \right) = \tfrac{1}{4}(1 + x^2 + y^2)^2 \Delta \psi. \\ \Delta \psi &= \frac{8\rho}{(1 + x^2 + y^2)^2}. \end{aligned}$$

§ 2. Der einfache Strudel und das sphärische Potential.

Die Gleichung (9a) in § 1 suchen wir zunächst zu befriedigen unter der Bedingung, daß ψ und ρ Funktionen von $\bar{\Phi}$ allein sind, also nach (8)

$$\bar{\Phi} = 0, \quad \bar{\omega} = \frac{d\psi}{d\bar{\Phi}} = \psi'(\bar{\Phi}),$$

und die ganze Strömung symmetrisch um die Achse CO in den Parallelkreisen erfolgt. Eine solche Geschwindigkeitsverteilung wollen wir im Folgenden immer als eine „zonale“ oder „axialsymmetrische“ bezeichnen. Die genannte Gleichung nimmt dann die Form an:

$$(1) \quad \frac{d}{d\vartheta} \left(\sin \vartheta \frac{d\psi}{d\vartheta} \right) = 2\rho \sin \vartheta$$

und ihr wird für den besonderen Fall $\rho = \text{const.}$ genügt durch den Ansatz:

$$(2) \quad \psi = -4\rho \lg \sin \frac{\vartheta}{2}, \quad \bar{\omega} = \frac{d\psi}{d\vartheta} = -2\rho \cot \frac{\vartheta}{2}$$

$$\vartheta = 0.$$

Diese spezielle Lösung besitzt im Anfangspunkte $O(\vartheta = 0)$ einen singulären Punkt, in welchem ψ und $\bar{\omega}$ unendlich werden. Bilden wir nun die Zirkulation (I § 3) im Parallelkreise ϑ :

$$2R\vartheta = \int_0^{2\pi} \bar{\omega} \sin \vartheta d\omega = 2\pi \bar{\omega}_\vartheta \sin \vartheta = -4\pi\rho(1 + \cos \vartheta),$$

so nimmt diese für $\vartheta = 0$ den Wert an

$$2R_0 = -8\pi\rho,$$

also ist

$$R_0 = -4\pi\rho = m$$

das Moment des Strudelpunktes O (cf. Kap. I, § 2 S. 213), so daß in der That gemäß Satz II S. 209 die Summe aller Wirbelmomente auf der ganzen Kugel $= 4\pi\rho - R_0 = 0$ ist.

Satz I. Jede zonale Strömung in der Kugel, bei welcher, abgesehen von einem einzigen Strudelpunkte m in O die Wirbeldichte auf der ganzen Kugel konstant $= -\frac{m}{4\pi}$ ist, soll als ein „einfacher Strudel“ vom Momente m bezeichnet werden und wird dargestellt durch die Stromfunktion

$$\psi = \frac{m}{\pi} \log \sin \frac{\vartheta}{2},$$

wenn ϑ den Bogenabstand vom Strudelpunkte O , dem „Zentrum“ des Strudels, bedeutet.

Hier strömt die Flüssigkeit gleichförmig auf den Parallelkreisen und um so schneller, je näher sie dem Strudelpunkt O sind, um diesen selbst mit unendlicher Geschwindigkeit, während sie in dem Gegenpole O' ganz in Ruhe bleibt.

Einen solchen „Strudel“ können wir uns in einer physikalischen Flüssigkeit, welche keine wirkliche Unstetigkeit zuläßt, angenähert rea-

lisiert denken durch geeignete Zusammensetzung der betrachteten Lösung mit irgend einer anderen Lösung von (1), z. B.

$$\psi = \psi_1 = -\alpha \cos \vartheta, \quad \bar{\omega} = \alpha \sin \vartheta, \quad \varrho = \alpha \cos \vartheta = -\psi_1,$$

welche einer starren Rotation der ganzen Flüssigkeit um die Achse $O'O$ mit der Winkelgeschwindigkeit α entspricht. Wir könnten dann auf einem beliebigen Parallelkreise $\vartheta = \vartheta_0$ beide Strömungen ψ_0 und ψ_1 stetig zusammenfügen, indem wir die entsprechenden Geschwindigkeiten gleich setzten:

$$\bar{\omega} = \alpha \sin \vartheta_0 = \frac{m}{2\pi} \cot \frac{\vartheta_0}{2},$$

also:

$$\alpha = \frac{m}{4\pi} \frac{1}{\sin^2 \frac{\vartheta_0}{2}}.$$

Dann wäre die zusammengesetzte Strömung gegeben durch:

$$\psi = \psi_1 \quad (\vartheta < \vartheta_0), \quad \psi = \psi_0 = \frac{m}{\pi} \lg \sin \frac{\vartheta}{2} \quad (\vartheta > \vartheta_0)$$

und würde mit der des einfachen Strudels umsomehr übereinstimmen, je kleiner ϑ_0 gewählt würde, und doch würde die Geschwindigkeit überall stetig bleiben, solange noch ϑ_0 von 0 verschieden ist.

Nun war aber der Anfangspunkt O ursprünglich ein beliebiger Punkt auf der Kugel, der keine ausgezeichnete Eigenschaft besitzt. Wir können daher auch jeden beliebigen anderen Punkt P_0 zum Mittelpunkt eines „Strudels“ machen, wenn wir setzen:

$$\psi = \frac{m}{\pi} \lg \sin \frac{\delta_0}{2} = \frac{m}{\pi} \lg \frac{r_0}{2},$$

wo unter δ_0 der sphärische und unter r_0 der Sehnenabstand eines beliebigen Kugelpunktes P von P_0 verstanden werden soll. Dabei können wir immer noch ein beliebiges Polar- oder stereographisches Koordinatensystem zu grunde legen, wenn wir nur δ_0 oder r_0 richtig durch die Koordinaten ϑ , ω oder x , y von P ausdrücken. Beachten wir nun weiter, daß unsere Grundgleichung $D\psi = 2\varrho$ in den Variablen ϱ , ψ und ihren Ableitungen linear und homogen ist, daß wir also aus zwei Lösungen ψ_1 , ϱ_1 und ψ_2 , ϱ_2 immer neue Lösungen $c_1\psi_1 + c_2\psi_2$, $c_1\varrho_1 + c_2\varrho_2$ linear zusammensetzen können, so gelangen wir zu dem Satze:

Satz II. *Bezeichnen wir mit $\delta_1, \delta_2, \dots \delta_n$ die sphärischen und mit $r_1, r_2, \dots r_n$ die Sehnenabstände des variablen Punktes P von n festen Kugelpunkten $P_1, P_2, \dots P_n$, so stellt die Funktion:*

$$(4) \quad \begin{aligned} \psi &= \frac{m_1}{\pi} \lg \sin \frac{\delta_1}{2} + \frac{m_2}{\pi} \lg \sin \frac{\delta_2}{2} + \dots + \frac{m_n}{\pi} \lg \sin \frac{\delta_n}{2} \\ &= \frac{m_1}{\pi} \lg \frac{r_1}{2} + \frac{m_2}{\pi} \lg \frac{r_2}{2} + \dots + \frac{m_n}{\pi} \lg \frac{r_n}{2}, \end{aligned}$$

welche das „sphärische Potential“ der n Massen $m_1, m_2, \dots m_n$ genannt werde, die Stromfunktion einer bestimmten Strömung in der Kugel dar, in welcher die Punkte $P_1, P_2, \dots P_n$ Strudelpunkte mit den Wirbelmomenten $m_1, m_2, \dots m_n$ sind und welche in jedem anderen Kugelpunkte P eine konstante Wirbeldichte

$$(5) \quad \varrho = \varrho_1 + \varrho_2 + \dots \varrho_n = -\frac{m_1}{4\pi} - \frac{m_2}{4\pi} \dots - \frac{m_n}{4\pi} = -\frac{1}{4\pi} \Sigma m = -\frac{M}{4\pi}$$

besitzt. Jede solche Strömung bezeichnen wir als ein „Strudelsystem“.

Die konstante Wirbeldichte ϱ nimmt den Wert 0 an, wenn die Summe $M = \Sigma m$ aller Strudelmomente verschwindet.

Besteht beispielsweise das System nur aus zwei gleichen und entgegengesetzten Strudeln $\pm m$, so wird seine Stromfunktion:

$$(5a) \quad \psi = \frac{m}{\pi} \lg \frac{\sin \frac{\delta_1}{2}}{\sin \frac{\delta_2}{2}} = \frac{m}{\pi} \lg \frac{r_1}{r_2},$$

und die Stromlinien werden gegeben durch:

$$\frac{r_1}{r_2} = \text{const},$$

d. h. es sind die Kugelkreise, deren Ebenen durch die Schnittlinie der in P_1 und P_2 berührenden Tangentialebenen gehen.¹⁾

Liegen die beiden Strudel insbesondere in zwei entgegengesetzten Punkten O, O' ($\vartheta = 0, \vartheta = \pi$), so wird die Stromfunktion:

$$(5b) \quad \psi = \frac{m}{\pi} \lg \tg \frac{\vartheta}{2}$$

und die Geschwindigkeit:

$$\bar{\vartheta} = 0, \quad \bar{\omega} = \frac{m}{\pi} \frac{1}{\sin \vartheta}.$$

Die Strömung erfolgt in den Parallelkreisen mit einer Geschwindigkeit umgekehrt proportional ihren Radien.

Das sphärische Potential, das wir oben für eine endliche Anzahl von Massenpunkten definiert hatten, wollen wir jetzt auf den Fall einer kontinuierlichen Massenverteilung auf der Kugelfläche ausdehnen. Es sei nämlich $k = k(\vartheta, \omega)$ eine wenigstens stückweise stetige Funktion des Ortes auf der Kugel, und es werde gesetzt:

$$(6) \quad M = \int k d\sigma,$$

wo die Integration über die ganze Kugel erstreckt wird. Nun zerlegen wir die Kugelfläche in eine Anzahl von Teilbereichen $\sigma_1, \sigma_2, \sigma_3 \dots$

1) Vergl. Lamb, Hydrodynamics, p. 115 und p. 253.

und bezeichnen mit $k_1, k_2, k_3 \dots$ die entsprechenden arithmetischen Mittelwerte der Funktion k , so daß

$$(7) \quad k_1 \sigma_1 = \int^{(\sigma_1)} k d\sigma, \quad k_2 \sigma_2 = \int^{(\sigma_2)} k d\sigma \dots$$

Ferner nehmen wir in jedem der Bereiche $\sigma_1, \sigma_2, \dots$ einen festen Punkt P_1, P_2, \dots an und bezeichnen mit r_1, r_2, \dots die von diesen Punkten aus gerechneten Sehnenabstände eines variablen Punktes P . Jetzt betrachten wir das Strudelsystem (Satz II, S. 223) mit der Stromfunktion

$$(8) \quad \psi' = \frac{k_1 \sigma_1}{\pi} \lg \frac{r_1}{2} + \frac{k_2 \sigma_2}{\pi} \lg \frac{r_2}{2} + \dots,$$

für welches die konstante Wirbeldichte, abgesehen von den Strudel-
punkten P_1, P_2, \dots , den Wert hat:

$$(9) \quad \varrho' = -\frac{k_1 \sigma_1}{4\pi} - \frac{k_2 \sigma_2}{4\pi} \dots = -\frac{M}{4\pi},$$

und bilden die halbe Zirkulation

$$R_\sigma = \frac{1}{2} \int_{\mathfrak{S}} q_s ds = \frac{1}{2} \int_{\mathfrak{S}} \frac{\partial \psi'}{\partial n} ds$$

über die Begrenzung \mathfrak{S} eines Aggregates σ solcher Teilgebiete $\sigma_1, \sigma_2, \dots$. Diese wird dann gleich der Summe der im Innern von σ enthaltenen Wirbelmomente, also

$$\begin{aligned} R_\sigma &= k_1 \sigma_1 + k_2 \sigma_2 + \dots + \varrho' \sigma \\ &= \int^{(\sigma_1)} k d\sigma + \int^{(\sigma_2)} k d\sigma + \dots + \varrho' \sigma \\ &= \int^{(\sigma)} k d\sigma + \varrho' \sigma = \int^{(\sigma)} (k + \varrho') d\sigma = \int^{(\sigma)} \left(k - \frac{M}{4\pi}\right) d\sigma. \end{aligned}$$

Lassen wir jetzt die Dimensionen aller Teilgebiete $\sigma_1, \sigma_2, \dots$ unbegrenzt abnehmen, während ihre Anzahl unbegrenzt wächst, so werden wir schließlich jedes Flächenstück C als ein solches Aggregat σ auffassen können und erhalten so:

$$(10) \quad R_C = \int^{(C)} \left(k - \frac{M}{4\pi}\right) d\sigma,$$

d. h. die Wirbeldichte der betrachteten Strömung hat an der Grenze den Wert:

$$(11) \quad \varrho = k(\vartheta, \omega) - \frac{M}{4\pi}.$$

Gleichzeitig geht aber in (8) die endliche Summe in ein bestimmtes Integral über:

$$(12) \quad \psi = \lim \psi' = \frac{1}{\pi} \int^{(K)} k \lg \frac{r}{2} d\sigma = \frac{1}{\pi} \int^{(K)} k \lg \sin \frac{\delta}{2} d\sigma,$$

wo die Integration sich auf die ganze Kugelfläche K bezieht und die Buchstaben r und δ den Sehnen- und den Bogenabstand eines variablen Punktes P von dem betreffenden Elemente $d\sigma$ ausdrücken sollen.

So erhalten wir:

Satz III. *Das sphärische Potential*

$$\psi = \frac{1}{\pi} \int^{(K)} k \lg \sin \frac{\delta}{2} d\sigma$$

einer kontinuierlichen Massenverteilung auf der Kugelfläche mit der variablen Dichte $k = k(\vartheta, \omega)$ und der Gesamtmasse M stellt, als Stromfunktion betrachtet, eine Flüssigkeitsströmung dar, deren Wirbeldichte ϱ an jeder Stelle den Wert hat

$$(11) \quad \varrho = k(\vartheta, \omega) - \frac{M}{4\pi}.$$

Ist daher $M = \int^{(K)} k d\sigma = 0$, so wird $\varrho = k$ und somit:

$$(13) \quad \psi = \frac{1}{\pi} \int^{(K)} \varrho \lg \frac{r}{2} d\sigma = \frac{1}{\pi} \int^{(K)} \varrho \lg \sin \frac{\delta}{2} d\sigma,$$

während gleichzeitig nach (4) S. 210

$$(14) \quad D\psi = 2\varrho$$

sein muß. Die Gleichung (13) stellt also bei vorgeschriebenem $\varrho = \varrho(\vartheta, \omega)$ eine Auflösung der Differentialgleichung (14) dar und zwar (nach Satz III, S. 211) bis auf eine additive Konstante die einzig mögliche, falls ϱ überall endlich bleibt. Sind dagegen außer der kontinuierlichen Wirbelverteilung ϱ noch Strudelpunkte m_1, m_2, \dots oder Strudellinien mit den Längendichten $\gamma_1, \gamma_2, \dots$ vorhanden, so hat man noch die entsprechenden sphärischen Potentiale hinzuzufügen:

$$\begin{aligned} & \frac{m_1}{\pi} \lg \sin \frac{\delta_1}{2} + \frac{m_2}{\pi} \lg \sin \frac{\delta_2}{2} + \dots \\ & + \int \gamma_1 \lg \sin \frac{\delta}{2} ds_1 + \dots \end{aligned}$$

und erhält so auf jeden Fall die Stromfunktion eindeutig (bis auf eine additive Konstante), wenn nur, dem Satze II § 3 entsprechend, die Summe aller Wirbelmomente verschwindet. Wir haben also den weiteren Satz:

Satz III. *Ist von einer Strömung einer inkompressiblen Flüssigkeit auf der unbegrenzten Kugelfläche die gesamte Wirbelverteilung gegeben, so ist die zugehörige Stromfunktion (bis auf eine additive Konstante) gleich dem sphärischen Potential der entsprechenden Massenverteilung.*

Das hier betrachtete sphärische Potential verhält sich auf der

Kugel ganz analog dem gewöhnlichen Newtonschen Potential im Raume oder dem logarithmischen in der Ebene. Namentlich gilt auch hier das Theorem:

Satz IV. *Das sphärische Potential einer zonalen, d. h. aus homogenen konzentrischen Ringen bestehenden Massenverteilung auf einer Kalotte C bleibt für alle äußeren Punkte (in der restierenden Kalotte C') bis auf eine additive Konstante ungeändert, wenn man alle wirkenden Massen M in ihrem (inneren) Mittelpunkte O vereinigt.*

Es sei nämlich $\rho = \rho(\vartheta)$ ($\vartheta < \alpha$) die Dichte der ursprünglichen Massenverteilung und $\psi = \psi(\vartheta)$ ihr sphärisches Potential, und es sei ferner $\psi_1 = \frac{M}{\pi} \lg \sin \frac{\vartheta}{2} = \psi_1(\vartheta)$ das Potential der in O befindlichen Masse M . Dann wird $\psi_0 = \psi - \psi_1$ das sphärische Potential der Massenverteilung mit der vorgeschriebenen Dichte ρ in C und dem hinzukommenden Massenpunkte $-M$ in O . Hier ist natürlich die Summe aller Massen $= 0$, und wir können sie deshalb auch als die Wirbel einer Flüssigkeitsströmung auffassen, welche in O den Strudelpunkt $-M$, innerhalb C die variable Wirbeldichte ρ und in C' gar keine Wirbel mehr besitzt. Diese Strömung ist ebenfalls zonal und hat die Stromfunktion $\psi_0 = \psi - \psi_1$, und da sie in dem einfach zusammenhängenden und von einer Stromlinie begrenzten Bereiche C' wirbelfrei ist, so muß nach Satz III, S. 211 die Stromfunktion in diesem Bereiche konstant sein, d. h.:

$$\psi_0 = \psi - \psi_1 = \text{const.}, \quad \psi = \psi_1 + \text{const.} \quad (\vartheta > \alpha)$$

q. e. d.

Den Wert der Konstanten bestimmt man, indem man das Potential ψ in O' , dem Mittelpunkte von C' , wo ψ_1 verschwindet, direkt berechnet:

$$\psi_{O'} = \frac{1}{\pi} \int \rho d\sigma \lg \cos \frac{\vartheta}{2} = 2 \int_0^\alpha \rho \sin \vartheta d\vartheta \lg \cos \frac{\vartheta}{2}.$$

Ist z. B. $\rho = \text{const.}$, d. h. ist unsere Kalotte C homogen mit Masse belegt, so wird

$$M = 2\pi\rho(1 - \cos \alpha) = 4\pi\rho \sin^2 \frac{\alpha}{2}$$

und

$$\psi_{O'} = 2\rho \int_0^\alpha \lg \cos \frac{\vartheta}{2} \sin \vartheta d\vartheta = 2\rho \left[\cos^2 \frac{\alpha}{2} \left(1 - \lg \cos^2 \frac{\alpha}{2} \right) - 1 \right],$$

also ist das Potential im Äußern (C'):

$$(15) \quad \psi_\alpha = 4\rho \sin^2 \frac{\alpha}{2} \lg \sin \frac{\vartheta}{2} - 2\rho \left(\sin^2 \frac{\alpha}{2} + \cos^2 \frac{\alpha}{2} \lg \cos^2 \frac{\alpha}{2} \right).$$

Um aber das Potential im Innern von C ($\vartheta < \alpha$) zu berechnen, denken wir uns zunächst die *ganze* Kugel homogen mit ρ belegt und dann die Belegung mit der Dichte $-\rho$ in der Kalotte C' hinzugefügt. Bei der ersteren Belegung ist natürlich das Potential überall konstant $\bar{\psi} = \psi_0$, also nach (15) für $\alpha = \vartheta = \pi$ $\bar{\psi} = -2\rho$, und bei der zweiten ist C wieder die *äußere* Kalotte, also das Potential:

$$\psi' = -4\rho \cos^2 \frac{\alpha}{2} \lg \cos \frac{\vartheta}{2} + 2\rho \left(\cos^2 \frac{\alpha}{2} + \sin^2 \frac{\alpha}{2} \lg \sin^2 \frac{\alpha}{2} \right), \quad (\vartheta < \alpha)$$

und man erhält im Ganzen für das innere Potential:

$$(16) \quad \psi_i = \bar{\psi} + \psi' = -4\rho \cos^2 \frac{\alpha}{2} \lg \cos \frac{\vartheta}{2} - 2\rho \sin^2 \frac{\alpha}{2} \left(1 - \lg \sin^2 \frac{\alpha}{2} \right).$$

Am Rande $\vartheta = \alpha$ werden beide Ausdrücke einander gleich:

$$\psi_a = \psi_i = 2\rho \left(\sin^2 \frac{\alpha}{2} \lg \sin^2 \frac{\alpha}{2} - \cos^2 \frac{\alpha}{2} \lg \cos^2 \frac{\alpha}{2} - \sin^2 \frac{\alpha}{2} \right).$$

§ 3. Die Erhaltung des Schwerpunktes.

Nach (9a) S. 221 ist für die Kugel:

$$2\rho = D\psi = \frac{\partial^2 \psi}{\partial \vartheta^2} + \cot \vartheta \frac{\partial \psi}{\partial \vartheta} + \frac{1}{\sin^2 \vartheta} \frac{\partial^2 \psi}{\partial \omega^2},$$

also:

$$(1) \quad 2\rho \sin \vartheta \frac{\partial \psi}{\partial \omega} = \frac{\partial}{\partial \vartheta} \left(\sin \vartheta \frac{\partial \psi}{\partial \vartheta} \frac{\partial \psi}{\partial \omega} \right) - \frac{1}{2} \frac{\partial}{\partial \omega} \left(\sin \vartheta \left(\frac{\partial \psi}{\partial \vartheta} \right)^2 - \frac{1}{\sin \vartheta} \left(\frac{\partial \psi}{\partial \omega} \right)^2 \right) \\ = \frac{\partial}{\partial \vartheta} (-\sin^2 \vartheta \bar{\vartheta} \bar{\omega}) - \frac{1}{2} \frac{\partial}{\partial \omega} (\sin \vartheta \bar{\omega}^2 - \sin \vartheta \bar{\vartheta}^2)$$

und somit, wenn man über den Bereich C nach ϑ und ω integriert¹⁾ und die rechte Seite in ein Randintegral über \mathfrak{C} verwandelt:

$$(2) \quad \int_{(C)} 2\rho \frac{\partial \psi}{\partial \omega} d\sigma = \int_{(\mathfrak{C})} \left(\frac{1}{2} (\bar{\omega}^2 - \bar{\vartheta}^2) \sin \vartheta d\vartheta - \bar{\vartheta} \bar{\omega} \sin^2 \vartheta d\omega \right).$$

Wird hier der Bereich C über die ganze Kugelfläche K ausgedehnt, in welcher sich die Geschwindigkeit überall stetig ändern möge, so verschwindet die rechte Seite und es wird:

$$(2a) \quad \int_{(K)} 2\rho \frac{\partial \psi}{\partial \omega} d\sigma = 0$$

oder, da nach (8) S. 221 $\frac{\partial \psi}{\partial \omega} = -\sin \vartheta \frac{d\vartheta}{dt} = \frac{d \cos \vartheta}{dt}$ ist und gleichzeitig $\frac{d}{dt}(\rho d\sigma) = 0$:

1) Cf. Poincaré a. a. O. Nr. 65.

$$\frac{d}{dt} \int^{(K)} \rho d\sigma \cos \vartheta = 0$$

oder

$$L_0 = \int^{(K)} \rho d\sigma \cos \vartheta = \text{const.}$$

Nun ist $\cos \vartheta$ gleich der Projektion des zum Punkte $P(\vartheta, \omega)$ gehörenden Radius CP auf die Koordinatenachse CO , die aber willkürlich ist, und den Ausdruck $\rho d\sigma$ hatten wir bereits S. 219 als „Wirbelelement“ bezeichnet. Somit haben wir:

Satz I: *Die Summe aller Wirbelelemente auf der Kugel, jedes multipliziert mit der Projektion des zugehörigen Kugelradius auf eine beliebige feste Achse ist in der Zeit konstant.*

Sind also CX, CY, CZ drei auf einander senkrechte Achsen und ξ, η, ζ die entsprechenden Projektionen von OP , so wird:

$$(4) \quad \begin{cases} L_x = \int^{(K)} \xi \rho d\sigma = \text{const} \\ L_y = \int^{(K)} \eta \rho d\sigma = \text{const} \\ L_z = \int^{(K)} \zeta \rho d\sigma = \text{const}, \end{cases}$$

und diese drei Relationen sind von einander unabhängig, während jede weitere analoge Gleichung durch lineare Kombination aus ihnen hervorgehen würde. Die Größen L_x, L_y, L_z sind die Komponenten eines Vektors, dessen Endpunkt (vom Kugelmittelpunkt C an gerechnet) ein fester Punkt S' im Raume ist, den wir als den „repräsentierenden Schwerpunkt“ der Wirbelelemente bezeichnen. Wollten wir nämlich den wahren Schwerpunkt aller Elemente $\rho d\sigma$ bestimmen, so wären seine Koordinaten ξ_0, η_0, ζ_0 gegeben durch:

$$\xi_0 = \frac{L_x}{M}, \quad \eta_0 = \frac{L_y}{M}, \quad \zeta_0 = \frac{L_z}{M},$$

wo $M = \int^{(K)} \rho d\sigma$, die Summe aller Wirbelelemente, nach Satz II, S. 209 bekanntlich $= 0$ ist. Der wahre Schwerpunkt fällt daher ins *Unendliche*, doch in eine feste, d. h. in der Zeit unveränderliche Richtung:

$$\xi_0 : \eta_0 : \zeta_0 = L_x : L_y : L_z,$$

und dabei würden von den drei unabhängigen Relationen (4) immer nur zwei zur Geltung kommen, während die Konstanz z. B. der Größe $L_x^2 + L_y^2 + L_z^2$ verloren ginge. Um diesem Übelstande zu entgehen, ersetzen wir die Massenverteilung mit der Dichte ρ durch eine andere,

deren Summe nicht mehr $= 0$, sondern $= 1$ ist, indem wir die Dichte $\varrho' = \varrho + \frac{1}{4\pi}$ annehmen, also eine homogene Massenbelegung von der Dichte $\frac{1}{4\pi}$ und der Gesamtmasse 1 hinzufügen. Der Schwerpunkt dieser Belegung ϱ' hat dann die Koordinaten:

$$\begin{aligned} \xi_0' &= \int \xi \varrho' d\sigma = \int \xi \varrho d\sigma + \frac{1}{4\pi} \int \xi d\sigma = \int \xi \varrho d\sigma = L_x = \text{const.} \\ (5) \quad \eta_0' &= \int \eta \varrho' d\sigma = \int \eta \varrho d\sigma + \frac{1}{4\pi} \int \eta d\sigma = \int \eta \varrho d\sigma = L_y = \text{const.} \\ \zeta_0' &= \int \zeta \varrho' d\sigma = \int \zeta \varrho d\sigma + \frac{1}{4\pi} \int \zeta d\sigma = \int \zeta \varrho d\sigma = L_z = \text{const.}, \end{aligned}$$

fällt also zusammen mit dem oben definierten „repräsentierenden Schwerpunkt“. Also:

Satz II. Ist ϱ die Wirbeldichte einer kontinuierlichen Strömung einer inkompressiblen Flüssigkeit auf einer Vollkugel, und bildet man in jedem Augenblick den Schwerpunkt S' einer Massenbelegung mit der Dichte $\varrho + \frac{1}{4\pi}$, so ist dieser (immer im Endlichen liegende) „repräsentierende Schwerpunkt“ S' ein fester Punkt im Raume bei allen Veränderungen der Geschwindigkeitsverteilung. Der wahre Schwerpunkt S aller Wirbelelemente dagegen fällt in den unendlich fernen Punkt desselben Durchmessers CS' .

§ 4. Stationäre Strömungen.

Nach Satz IV S. 217 ist eine (von singulären Stellen freie) Strömung auf einer Fläche *stationär*, wenn auf jeder Stromlinie die Wirbeldichte konstant ist, d. h. wenn

$$\varrho = \frac{1}{2} D\psi = f(\psi),$$

eine Funktion der Stromfunktion allein ist. Diese Bedingung schreibt sich für die Kugel a) in Polarkoordinaten ϑ, ω , b) in stereographischen Koordinaten x, y (cf. II § 1) in der Form:

$$(1) \quad \begin{cases} \text{a)} & D\psi \equiv \frac{\partial^2 \psi}{\partial \vartheta^2} + \cot \vartheta \frac{\partial \psi}{\partial \vartheta} + \frac{1}{\sin^2 \vartheta} \frac{\partial^2 \psi}{\partial \omega^2} = 2f(\psi) \\ \text{b)} & \mathcal{A}\psi \equiv \frac{\partial^2 \psi}{\partial x^2} + \frac{\partial^2 \psi}{\partial y^2} = \frac{8f(\psi)}{(1+x^2+y^2)^2}. \end{cases}$$

Die Bedingung (1a) wird sicher befriedigt, wenn $\frac{\partial \psi}{\partial \omega} = 0$, d. h. wenn $\psi = \psi(\vartheta)$ eine Funktion der Poldistanz allein und demnach auf allen Parallelkreisen konstant ist. Daraus folgt:

Satz I. *Alle „zonalen“ Strömungen (welche symmetrisch um einen Durchmesser als Achse in den Parallelkreisen erfolgen) sind stationär.*

Bei diesem wie bei den folgenden Sätzen wird auch ohne ausdrückliche Erwähnung vorausgesetzt, daß die Flüssigkeit inkompressibel, auf der Kugel unbegrenzt und von Strudelpunkten etc. frei sei.

Abgesehen von dem zonalen Falle klassifiziert man die stationären Strömungen mit Vorteil nach der Beschaffenheit der Funktion f .

Hier ergibt sich zunächst, weil nach S. 209

$$\int_Q^{(K)} d\sigma = \int f(\psi) d\sigma = 0$$

ist, daß die Funktion f jedenfalls kein definites Vorzeichen haben kann. So kann *nicht* auf der ganzen Kugel

$$\varrho = \text{const}, \quad \varrho = c\psi^2 \quad \text{oder} \quad \varrho = ce^{\psi(\psi)}$$

sein.

Der einfachste Fall, der hier in Betracht kommt, wäre der, wo $f(\psi)$ eine *lineare* Funktion von ψ oder, was die Allgemeinheit nicht beschränkt sondern nur die additive Konstante von ψ beeinflusst, wo die Wirbeldichte ϱ der Stromfunktion ψ proportional $= k\psi$ ist. Wir erhalten dann für ψ die partielle Differentialgleichung:

$$(2a) \quad D\psi \equiv \frac{\partial^2 \psi}{\partial \vartheta^2} + \cot \vartheta \frac{\partial \psi}{\partial \vartheta} + \frac{1}{\sin^2 \vartheta} \frac{\partial^2 \psi}{\partial \omega^2} = 2k\psi$$

oder

$$(2b) \quad \Delta\psi \equiv \frac{\partial^2 \psi}{\partial x^2} + \frac{\partial^2 \psi}{\partial y^2} = \frac{8k}{(1+x^2+y^2)^2} \psi.$$

Diese Differentialgleichung der „*linear-stationären Strömungen*“, wie wir uns zur Abkürzung ausdrücken wollen, ist identisch mit derjenigen, welche z. B. die elastischen Schwingungen der Kugelfläche bestimmt, und spielt auch in der Potentialtheorie eine wichtige Rolle. Ihre Integration erfolgt durch *Kugelfunktionen* („Laplacesche Funktionen“, „Kugelflächenfunktionen“, „Spherical harmonics“), und ihre Theorie ist vielfach ausführlich behandelt, z. B. bei Lamb a. a. O., und bei Maxwell, Treatise on Elect. a. Magn. Wir können uns hier darauf beschränken, die wichtigsten Ergebnisse dieser Theorie, soweit wir ihrer bedürfen, kurz anzugeben und auf ihre hydrodynamische Bedeutung für das hier vorliegende Problem hinzuweisen.

Zunächst ist zu beachten, daß unsere Differentialgleichung linear und homogen ist, daß sich also alle ihre Lösungen linear superponieren. Also:

Satz II. *Durch additive Übereinanderlagerung (d. h. durch Addition der entsprechenden Stromfunktionen oder Geschwindigkeitsvektoren)*

von zwei linear-stationären Strömungen, die zu demselben Werte k , wir wollen dafür sagen: zur selben „Klasse“, gehören, erhält man immer wieder linear-stationäre Strömungen derselben Klasse.

Unter den Lösungen $\psi = \psi(\vartheta, \omega)$ von (2a) interessieren zunächst die Funktionen $\psi = \psi(\vartheta)$ von ϑ allein, welche zonalen Strömungen entsprechen. Sie müssen der gewöhnlichen Differentialgleichung genügen:

$$(3) \quad \frac{d^2\psi}{d\vartheta^2} + \cot\vartheta \frac{d\psi}{d\vartheta} - 2k\psi = 0.$$

Diese Differentialgleichung besitzt aber nur dann ein zwischen den Grenzen $\vartheta = 0$ und $\vartheta = \pi$ stetiges partikuläres Integral, wenn

$$(4) \quad -2k = n(n+1)$$

und n eine positive ganze Zahl ist, welche die „Klasse“ der linear-stationären Strömung angibt. Die Gleichung muß also von der Form sein

$$(3') \quad \frac{d^2\psi}{d\vartheta^2} + \cot\vartheta \frac{d\psi}{d\vartheta} + n(n+1)\psi = 0,$$

und die gesuchte stetige Lösung ist dann die „ n te Kugelfunktion“ (oder „Legendresches Polynom“) von $\cos\vartheta$:

$$(5) \quad \psi = P_n(\cos\vartheta), \quad \bar{\omega} = \frac{d\psi}{d\vartheta} = -\sin\vartheta P'_n(\cos\vartheta),$$

wo P_n eine ganze Funktion n ten Grades.

$n = 0$ liefert die triviale Lösung $\psi = \text{const}$, d. h. die völlige Ruhe der Flüssigkeit, $n = -k = 1$ dagegen die Lösung:

$$\psi = -\varphi = -\alpha \cos\vartheta, \quad \bar{\omega} = \alpha \sin\vartheta,$$

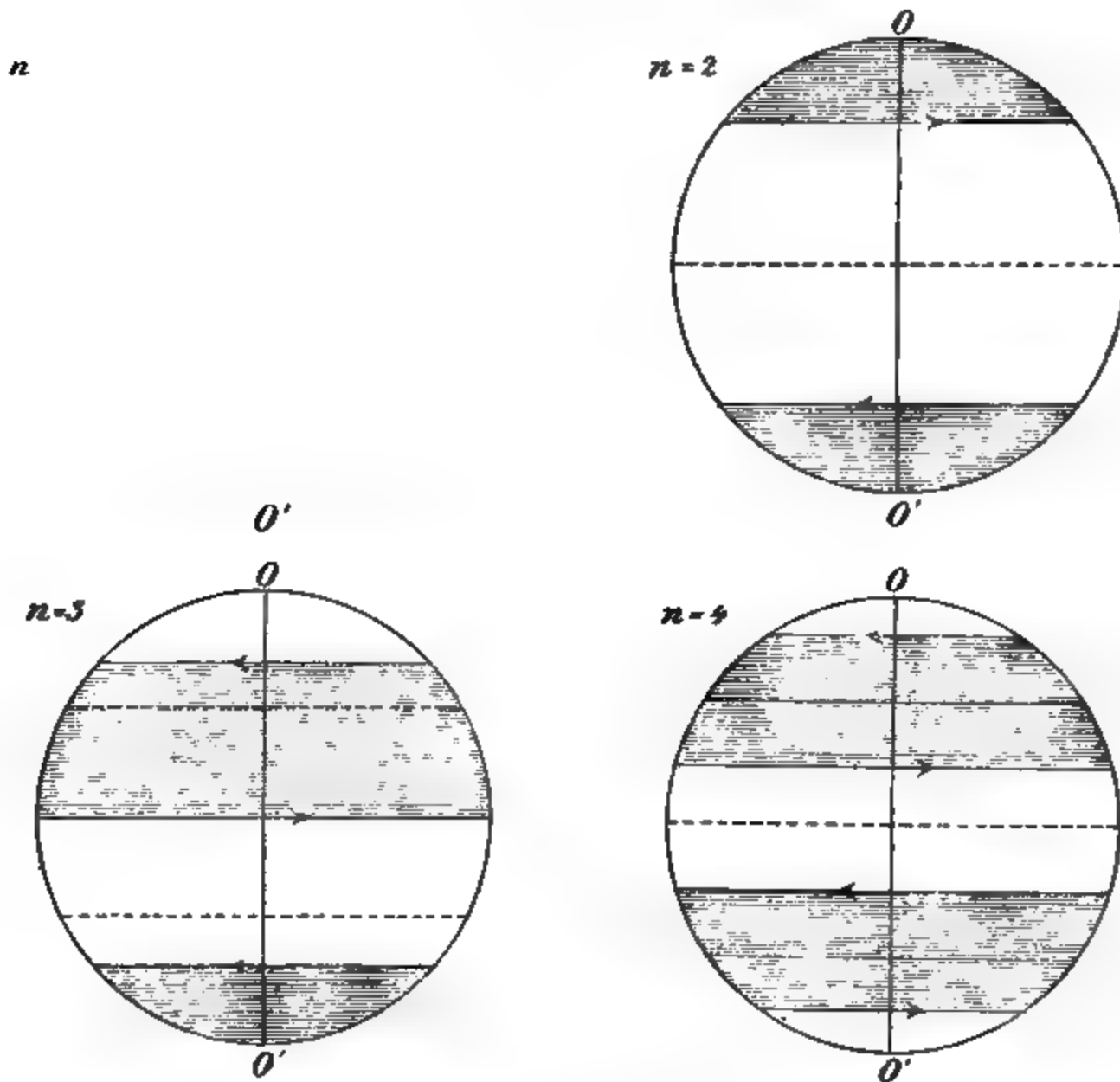
welche einer starren Rotation der gesamten Flüssigkeit um die Achse OO' mit der Winkelgeschwindigkeit α entspricht. Erst die höheren Kugelfunktionen $P_2, P_3 \dots$ liefern eigentliche Strömungen mit wirklicher Deformation der Flüssigkeit.

Da $P_n(x)$ zwischen den Grenzen -1 und $+1$ bekanntlich n mal, $P'_n(x)$ $n - 1$ mal verschwindet, so gibt es (unter Ausschluss der Pole O und O') immer n Parallelkreise, auf welchen die Stromfunktion und die Wirbeldichte φ , und, von ihnen separiert, $n - 1$ Parallelkreise, auf welchen die Geschwindigkeit verschwindet. Beide Kreissysteme verteilen sich symmetrisch um den Äquator ($\vartheta = \frac{\pi}{2}$) (auf welchem selbst $\psi = 0$ und $\varphi = 0$ oder $\omega = 0$ ist, je nachdem n ungerade oder gerade ist), und zerlegen die ganze Kugelfläche in $n + 1$, bzw. n Zonen, auf welchen φ , bzw. ω abwechselnd positiv und negativ ist. Auf zwei

symmetrischen Parallelkreisen oberhalb und unterhalb des Äquators sind entweder die Werte der Wirbeldichte gleich und die der Geschwindigkeit entgegengesetzt (wenn n gerade) oder die der Geschwindigkeit gleich und die der Wirbeldichte entgegengesetzt (wenn n ungerade).

[Auf den beistehenden Figuren für $n = 1, 2, 3, 4$ (in orthographischer Projektion) sind die Parallelkreise $\varphi = 0$, $\psi = 0$ ausgezogen

Fig. 8.



und die Kreise $\bar{\omega} = 0$ punktiert gezeichnet, die Geschwindigkeitsrichtung durch Pfeile angedeutet und die Gebiete $\varphi > 0$ schraffiert].

Da aber der Pol O auf der Kugel willkürlich angenommen werden kann und die Lösungen ψ von (2) für jedes $2k = -n(n+1)$ sich additiv zusammensetzen lassen, so erhält man neue nicht achsial-symmetrische Strömungen, wenn man mehrere zu verschiedenen Polen gehörende zonale zu einander addiert:

$$(6) \quad \psi_n = c_1 P_n(\cos \delta_1) + c_2 P_n(\cos \delta_2) + \dots,$$

wo $\delta_1, \delta_2, \dots$ die sphärischen Abstände von den Polen P_1, P_2, \dots bezeichnen.

Nun ist aber bekannt, daß auch die partielle Differentialgleichung (2) *nur* in dem Falle (4) $2k = -n(n+1)$ überhaupt eine eindeutige und stetige Lösung auf der Vollkugel besitzt, und daß die allgemeinste Lösung von dieser Beschaffenheit eine ganze rationale Funktion n ter Dimension von $\cos \vartheta$, $\cos \omega$ und $\sin \omega$ ist, welche sich mittelst $2n+1$ willkürlicher Konstanten in der Form darstellen läßt:

$$(7) \quad \psi = \psi_n = a_0 P_n(\cos \vartheta) + \sum_{r=1}^n (a_r \cos(r\omega) + b_r \sin(r\omega)) \sin^r \vartheta P_n^{(r)}(\cos \vartheta),$$

wo $a_0, a_1, a_2, \dots, b_1, b_2, \dots$ Konstanten sind und $P_n^{(r)}(x)$ die r te Ableitung von $P_n(x)$ bedeutet. Eine solche Funktion des Ortes auf der Kugel wird eine „Laplacesche Funktion“ oder eine „Kugelflächenfunktion“ genannt.

Wir erkennen somit:

Satz III. *Es giebt keine anderen kontinuierlichen linear-stationären Strömungen auf der Vollkugel als solche n ter Klasse. ($2k = -n(n+1)$, $n = 1, 2, 3, \dots$), und die allgemeinste n ter Klasse läßt sich aus $2n+1$ von einander unabhängigen Grundströmungen linear zusammensetzen, deren Stromfunktionen sämtlich durch die „Kugelflächenfunktionen“ n ten Grades dargestellt werden.*

Die Strömungen 1. Klasse

$$\begin{aligned} \psi &= \psi_1 = a_0 \cos \vartheta + a_1 \sin \vartheta \cos \omega + b_1 \sin \vartheta \sin \omega \\ &= a_0 \xi + a_1 \xi + b_1 \eta \end{aligned}$$

(wo ξ, η, ζ rechtwinklige Koordinaten mit dem Kugelmittelpunkt als Anfangspunkt bedeuten) sind lediglich starre *Rotationen* um beliebige Durchmesser und lassen sich stets aus drei verschiedenen *Rotationen* linear zusammensetzen.

Für höhere Werte von n zerfällt die ganze Kugelfläche in eine Anzahl von Teilgebieten, in deren Innerem Stromfunktion und Wirbel-dichte abwechselnd positiv und negativ ist und an den durch Stromlinien gebildeten Grenzen verschwindet. Besonders einfach werden diese Gebiete für eine „Grundströmung“

$$(7a) \quad \psi = \psi_n, r = \sin^r \vartheta P_n^{(r)}(\cos \vartheta) \cos(r\omega) \quad (r=0, 1, \dots, n)$$

Denn hier verschwinden (abgesehen von dem oben behandelten zonalen Fall $r=0$, $\psi = P_n(\cos \vartheta)$) ψ und ϱ augenscheinlich

- 1) auf allen r Meridianen $\omega = \frac{\pi}{2r}, \frac{3\pi}{2r}, \dots, (2r-1) \frac{\pi}{2r}$, für welche $\cos(r\omega) = 0$ ist,

- 2) auf allen $n - r$ Parallelkreisen $\vartheta = \alpha_1, \alpha_2, \dots, \alpha_{n-r}$, für welche $P_n^{(r)}(\cos \vartheta) = 0$ ist.

Hier zerfällt also die Kugelfläche in ein System von $r(n - r + 1)$ rechtwinkligen sphärischen Vierecken (bezw. Dreiecken bei O und O'), deren Grenzen von Stromlinien gebildet sind, welche abwechselnd im positiven und negativen Sinne umkreist werden ($\varrho \gtrless 0$), und in deren Eckpunkten die Flüssigkeit beständig in Ruhe bleibt ($\bar{\vartheta} = 0, \omega = 0$). In Merkatorscher Projektion erhält man demnach eine schachbrettartige Figur wie die beistehende Fig. 4.

Für andere, zusammengesetzte Kugelflächenfunktionen (6) werden die Teilbereiche unregelmäßiger, aber der allgemeine Charakter des Vorganges bleibt derselbe.

Fig. 4.

Mittelst der Laméschen Funktionen würden wir z. B. Einteilungen durch konfokale sphärische Kegelschnitte erhalten. Doch soll darauf nicht weiter eingegangen werden.

Hätten wir statt der Vollkugel nur ein bestimmt umrandetes Gebiet C betrachtet und nach den dort möglichen stationären Strömungen gefragt, so wären wir auf die Randwertprobleme der Differentialgleichung (1) oder (2) gestossen. Denn da die Berandung immer selbst eine Stromlinie sein muß, so hätten wir unsere partielle Differentialgleichung unter der Randbedingung $\psi = \psi_0 = \text{const}$ zu integrieren gehabt. Bezüglich der Differentialgleichung (2) in der Form (2b) kann dieses Problem als gelöst betrachtet werden durch die Untersuchungen von Schwarz (Festschrift „Über ein Problem der Variationsrechnung etc.“ 1885). Die Lösung der Randwertaufgabe für irgend ein $\psi_0 > 0$ ist immer möglich (für beliebiges k), wenn das Gebiet C nicht zu groß gewählt wird. Dagegen existiert für jedes Gebiet C immer ein Wert k derart, daß an dem Rande überall $\psi = \psi_0 = 0$ wird. Unter analogen Bedingungen ist aber nach Picard (Liouville Journ., Ser. IV, t. 6, p. 145ff.) die Randwertaufgabe auch lösbar für die Diffgl. (1b), wenn die Funktion f eine nicht lineare Funktion ist; es giebt also stationäre, aber nicht-linear-stationäre Strömungen wenigstens in hinreichend kleinen umrandeten Bereichen der Kugelfläche. Ob aber auch auf der Vollkugel solche allgemeineren stationären Strömungen

möglich sind, diese Frage ist als noch ungelöst zu bezeichnen. Jedenfalls bedürfte es zu dieser Untersuchung wohl eines wesentlich anderen Integrationsverfahrens als der Schwarz-Picardschen Approximationsmethode.

Den stationären Strömungen am nächsten stehen die „*rotierend-stationären*“, d. h. solche Strömungen, bei denen das ganze Bild der Stromlinien oder die Stromfunktion ψ als Funktion des Ortes auf der Kugel zwar nicht konstant bleibt, aber doch nur eine gleichförmige Rotation um eine feste Achse erfährt, oder m. a. W., die Strömungen, welche, auf ein gleichförmig rotierendes Koordinatensystem bezogen, stationär erscheinen.

Ist $\psi(\vartheta, \omega)$ die wahre Stromfunktion und nach S. 232 $\psi_1 = -\alpha \cos \vartheta$ die einer Rotation, so wird

$$\psi - \psi_1 = \psi + \alpha \cos \vartheta$$

die „scheinbare“ oder „relative Stromfunktion“ in Bezug auf die rotierende Kugel, und auf den „scheinbaren“ Stromlinien $\psi - \psi_1 = \text{const}$ muß jetzt, wenn die „scheinbare Strömung“ stationär sein soll, die wahre Wirbel-dichte $\varrho = \frac{1}{2} D\psi$ konstant sein (da eben diese jedem materiellen Teilchen charakteristisch ist), damit die Wirbelverteilung, auf die rotierende Kugel bezogen, ungeändert bleibt, d. h. es muß sein:

$$(8) \quad \varrho = \frac{1}{2} D\psi = f(\psi - \psi_1) = f(\psi + \alpha \cos \vartheta).$$

Auch hier betrachten wir ebenso wie bei der Diffgl. (1) vor allem den Spezialfall

$$f(u) = ku = -\frac{n(n+1)}{2} u,$$

also die Gleichung:

$$(9) \quad D\psi + n(n+1)\psi = -n(n+1)\alpha \cos \vartheta.$$

Eine partikuläre Lösung derselben ist die neue Rotation

$$(10) \quad \psi_0 = c \cos \vartheta = -\frac{n(n+1)}{(n-1)(n+2)} \alpha \cos \vartheta,$$

wie man sich mit Hilfe von $D \cos \vartheta = -2 \cos \vartheta$ durch Ausrechnung leicht überzeugt, und die allgemeine Lösung von (9) erhält man, wenn man zu dieser partikulären ψ_0 die allgemeine Lösung ψ' der homogenen Diffgl. (2) hinzufügt, also nach (7):

$$(11) \quad \psi = \psi_0 + \psi' = -\frac{n(n+1)}{(n-1)(n+2)} \alpha \cos \vartheta + a_0 P_n(\cos \vartheta) + \sum_{r=1}^{\infty} (a_r \cos r\omega + b_r \sin r\omega) \sin^r \vartheta P_n^{(r)}(\cos \vartheta).$$

So haben wir den Satz:

Satz IV. *Aus jeder linear-stationären Strömung $2k = -n(n+1)$ kann man eine mit der Winkelgeschwindigkeit α rotierend-stationäre ableiten durch bloße Hinzufügung einer Rotation von der Winkelgeschwindigkeit*

$c = \frac{n(n+1)}{(n-1)(n+2)} \alpha$ um dieselbe Achse. Oder anders ausgedrückt: Eine linearstationäre Strömung n ter Klasse verbunden mit einer beliebigen Rotation c rotiert gleichförmig um dieselbe Achse mit der Winkelgeschwindigkeit $\alpha = c \frac{(n-1)(n+2)}{n(n+1)}$.

Die Theorie der rotierend-stationären Strömungen hat ein physikalisches Interesse, insofern sie sich anwenden läßt auf stationäre Luft- oder Wasserströmungen auf der rotierenden Erde.

Zur Schraubentheorie von Sir Robert Ball.

Von F. KLEIN in Göttingen.

Sir Robert Ball hat seine langjährigen Untersuchungen über Schraubentheorie im vorigen Jahre in einem stattlichen Bande zusammengefaßt¹⁾, der nicht verfehlen kann, dieser geometrischen Weiterbildung der Mechanik starrer Körper erneut das allgemeine Interesse zuzuwenden. Zwei Vorzüge sind es insbesondere, die dem Ballschen Werke von vornherein einen zahlreichen Leserkreis sichern dürften, nämlich die *Anschaulichkeit* und der *elementare Charakter* seiner grundlegenden Entwicklungen. Ich wünsche diese Vorzüge lebhaft anzuerkennen, will aber andererseits hervorheben, daß dieselben von einem gewissen Verzicht auf die Darlegung der im weiteren Verfolg der Theorie notwendig in Betracht kommenden tiefer greifenden Fragen begleitet werden (wie dies übrigens der Verfasser selbst an verschiedenen Stellen seines Buches deutlich hervorhebt.²⁾)

1) A treatise on the theory of screws, Cambridge 1900.

2) Man vergl. z. B. die amüsante Auseinandersetzung, die der Verf. 1887 über die Ziele seiner Untersuchungen vor der British Association in Manchester gab und die nun aus den bez. Reports auf pg. 496—509 des vorliegenden Buches wieder abgedruckt ist. Eine Kommission ist niedergesetzt, um die Bewegungen eines starren Körpers zu untersuchen. „Let it suffice for us“, sagt der Präsident der Kommission gleich zu Anfang, „to experiment upon the dynamics of this body so long it remains in or near the position it now occupies. We may leave to some more ambitious committee the task of following the body in all conceivable gyrations through the universe“.

Jedenfalls möchte ich im Folgenden einige Ergänzungen zum Ballschen Werke geben, die manchem Leser willkommen sein dürften. Diese Ergänzungen betreffen erstlich die *allgemeine Systematik* des Gebietes im Sinne moderner invariantentheoretischer (oder gruppentheoretischer) Prinzipien, zweitens aber die Verwendung der Schraubentheorie in der Lehre von den *endlichen* Bewegungen starrer Körper (wo ich übrigens in der Hauptsache nur systematisch zusammenstelle, was zerstreut in der Litteratur vorliegt). Ich darf vielleicht hinzufügen, daß ich die betreffenden Überlegungen seit Jahren in Vorlesungen und gelegentlichen Vorträgen wiederholt zur Geltung gebracht habe; speziell knüpfe ich mit den Darlegungen der nächstfolgenden Paragraphen an meine eigenen Beiträge zur Liniengeometrie und Schraubentheorie aus den Jahren 1869 und 1871¹⁾, sowie an die Auseinandersetzung meines Erlanger Programmes von 1872²⁾ an. Es hat seinen guten Sinn, daß ich mich dabei von vornherein der Methoden der *analytischen* Geometrie bediene; in der That meine ich, dadurch die in Betracht kommenden Beziehungen kürzer und präziser bezeichnen zu können, als dies auf andere Weise möglich wäre.

§ 1. Von der rationellen Klassifikation geometrischer und mechanischer Größen.

Als *Hauptgruppe räumlicher Änderungen* bezeichnete ich in meinem Erlanger Programme den Inbegriff der Bewegungen des Raumes und seiner Ähnlichkeitstransformationen. Es möge ein rechtwinkliges Koordinatensystem zu Grunde gelegt werden; ich deute an, wie die Operationen der Hauptgruppe auf die zugehörigen Punktkoordinaten wirken. Wir haben erstlich für *Drehungen um den Anfangspunkt* Formeln folgender Bauart:

$$(1) \quad \begin{cases} x_1 = a x + b y + c z, \\ y_1 = a' x + b' y + c' z, \\ z_1 = a'' x + b'' y + c'' z, \end{cases}$$

dabei hat man zwischen den a, b, c, \dots die bekannten Relationen und insbesondere ist jede dieser Größen gleich der ihr in der Determinante

$$\begin{vmatrix} a & b & c \\ a' & b' & c' \\ a'' & b'' & c'' \end{vmatrix}$$

1) Math. Annalen, Bd. 2 und 4. Vgl. insbesondere die „Notiz, betreffend den Zusammenhang der Liniengeometrie mit der Mechanik starrer Körper“ in Bd. 4 daselbst, pg. 408—415.

2) „Vergleichende Betrachtungen über neuere geometrische Forschungen“ (Erlangen 1872), abgedruckt in Bd. 43 der Math. Annalen und anderwärts.

zugehörigen Unterdeterminante. Wir haben ferner für *Parallelverschiebungen des Raumes* Formeln, die ich so bezeichne:

$$(2) \quad x_1 = x + A, \quad y_1 = y + B, \quad z_1 = z + C,$$

endlich für diejenigen *Ähnlichkeitstransformationen*, die den Koordinatenanfangspunkt festlassen:

$$(3) \quad x_1 = \lambda x, \quad y_1 = \lambda y, \quad z_1 = \lambda z;$$

unter ihnen mögen wir die *Inversionen*

$$(4) \quad x_1 = -x, \quad y_1 = -y, \quad z_1 = -z$$

besonders hervorheben. Die Formeln für beliebige Transformationen der Hauptgruppe ergeben sich aus (1), (2), (3) durch Kombination; wir mögen dementsprechend die (1), (2), (3) als *erzeugende Substitutionen* der Hauptgruppe bezeichnen. Es handelt sich dabei zunächst um *Raumtransformationen bei festem Koordinatensystem*. Es steht aber nichts im Wege, die Formeln auch so zu interpretieren, daß sie bei festgehaltenem Raume den Übergang je zu einem neuen rechtwinkligen Koordinatensysteme vorstellen (so daß es sich bei den Operationen der Hauptgruppe überhaupt um die allgemeinste Transformation der rechtwinkligen Koordinaten handelt). Wir werden in der Folge diese Auffassung, die zumal bei den Verallgemeinerungen eine Kleinigkeit bequemer scheint, bevorzugen. Die Formeln (1) und (2) ergeben dann zusammengenommen die allgemeinste Abänderung des rechtwinkligen Koordinatensystems durch *Bewegung*, Formel (4) den Übergang zu einem *inversen Koordinatensystem*, Formel (3) für die allein nur noch in Betracht kommenden positiven Werte von λ die allgemeinste Abänderung, welche aus geänderter Wahl der *Längeneinheit* resultiert.

Wir legen nunmehr nicht bloß Punkte sondern *beliebige andere geometrische Gebilde* hinsichtlich unseres Koordinatensystems durch „Koordinaten“ fest, wobei wir uns diese Gebilde in geeigneter Weise durch Punkte definiert denken, so daß ihre „Koordinaten“ Verbindungen verschiedener Reihen von Punktkoordinaten sind. *Den Inbegriff der solcherweise zur Festlegung eines geometrischen Gebildes dienenden Koordinaten mögen wir jeweils als „geometrische Größe“ bezeichnen.* Und nun ruht die rationale Klassifikation geometrischer Größen, von der im folgenden ausgegangen werden soll, einfach darauf, daß wir zusehen, wie sich die in Betracht kommenden Koordinaten bei den Operationen (1), (2), (3) bez. (4) (und also überhaupt bei den Operationen der Hauptgruppe) verhalten. *Wir werden alle diejenigen und nur diejenigen geometrischen Größen als gleichartig ansehen, deren Koordinaten bei den Operationen der Hauptgruppe die gleichen Änderungen erleiden.*

Erleiden aber die Koordinaten zweier Gebilde verschiedene Änderungen, so ergibt sich die geometrische Beziehung der beiden Arten geometrischer Größen zu einander unmittelbar und in erschöpfender Weise durch den Vergleich der beiderlei Änderungen. —

Ausführungen zu diesem Prinzip enthält u. a. der neuerdings erschienene Artikel von Abraham über die geometrischen Grundbegriffe in der Mechanik der deformierbaren Körper, Bd. IV der mathematischen Encyclopädie, Art. 14. In der Sache hat man selbstverständlich immer dem Prinzip entsprechend verfahren. Insbesondere ist die in der Mechanik (und Physik) übliche Unterscheidung der geometrischen Größen nach ihrer *Dimension* nichts anderes als eine Inbetrachtung der Substitutionen (3) im Sinne unseres Prinzips (wobei man sich stillschweigend auf positive Werte von λ beschränkt). In dieser Bemerkung liegt zugleich, wie unser Prinzip auf allgemeine, mechanische oder physikalische Größen auszudehnen ist. Es ist weiterhin bequem neben der *Längeneinheit* und *Zeiteinheit* nicht, wie sonst üblich, eine *Masseneinheit*, sondern eine *Krafteinheit* eingeführt zu denken. Man wird daraufhin den Formeln (3) noch diejenigen zur Seite stellen, die sich auf die *Änderung der Zeiteinheit*, bez. die *Änderung der Krafteinheit* beziehen:

$$(5) \quad t_1 = \varrho t, \qquad (6) \quad P_1 = \sigma P;$$

man wird dann sagen, daß die Formeln (1)—(6) zusammen die *Hauptgruppe der Mechanik* (bez. der *Physik*) definieren, und ferner die mechanischen (bez. physikalischen) Größen nach dem *Verhalten* einteilen, welches ihre Koordinaten bei den Operationen dieser *Hauptgruppe* zeigen. Übrigens werden wir auf diese erweiterten Festsetzungen nur bei Gelegenheit zurückkommen; für die laufenden Entwicklungen genügt uns die Inbetrachtung der räumlichen Hauptgruppe.

§ 2. Koordinaten für die unendlich kleine Bewegung eines starren Körpers, sowie für die an ihm angreifenden Kraftsysteme.

Eine unendlich kleine Bewegung mag durch folgende Formeln vorgestellt sein:

$$(7) \quad \begin{cases} dx = (-ry + qz + u) dt, \\ dy = (-pz + rx + v) dt, \\ dz = (-qx + py + w) dt. \end{cases}$$

Wir bezeichnen die Größen

$$(8) \quad p, q, r, u, v, w$$

als die *Koordinaten der instantanen Geschwindigkeit*, dagegen die Größen

$$(9) \quad p dt, q dt, r dt, u dt, v dt, w dt$$

als die *Koordinaten der unendlich kleinen Bewegung* selbst.

Kräfte am starren Körper stellen wir in üblicher Weise durch Strecken dar, welche auf bestimmte gerade Linien aufgetragen und längs dieser geraden Linien verschiebbar sind. Dabei werden wir die Länge dieser Strecken je der Größe der Kräfte gleich setzen; es ist gleichgültig, ob wir uns dabei die Kräfte sämtlich als Stoskräfte oder als kontinuierlich wirkende Kräfte denken.¹⁾ Es seien x, y, z bez. x', y', z' Anfangs- und Endpunkt einer „linienflüchtigen“ Strecke. Dann hat man in üblicher Weise als *Koordinaten derselben*:

$$x' - x, y' - y, z' - z, yz' - y'z, zx' - z'x, xy' - x'y;$$

dieselben sechs Größen werden als *Koordinaten der Kraft* gelten, sofern man die Länge l der Strecke gleich der Zahl P gewählt hat, welche die Größe der Kraft mißt. Wollen wir die Abhängigkeit von der Wahl der Krafteinheit und der Längeneinheit deutlicher hervorkehren, so wird es zweckmäßiger sein, als *Koordinaten der Kraft* folgende sechs Größen zu bezeichnen:

$$\frac{P}{l}(x' - x), \frac{P}{l}(y' - y), \frac{P}{l}(z' - z), \frac{P}{l}(yz' - y'z), \frac{P}{l}(zx' - z'x), \frac{P}{l}(xy' - x'y).$$

Als *Kräfte*system bezeichnen wir den Inbegriff beliebig vieler auf den starren Körper wirkender Einzelkräfte, und wählen als *Koordinaten* desselben die Summen der zusammengehörigen *Koordinaten* dieser Einzelkräfte. Solcherweise erhalten wir als *Koordinaten eines Kräfte*systems die sechs Größen:

$$(10) \quad \begin{aligned} X &= \sum \frac{P_i}{l_i} (x'_i - x_i), & Y &= \sum \frac{P_i}{l_i} (y'_i - y_i), & Z &= \sum \frac{P_i}{l_i} (z'_i - z_i), \\ L &= \sum \frac{P_i}{l_i} (y_i z'_i - y'_i z_i), & M &= \sum \frac{P_i}{l_i} (z_i x'_i - z'_i x_i), & N &= \sum \frac{P_i}{l_i} (x_i y'_i - x'_i y_i). \end{aligned}$$

Es wird nunmehr darauf ankommen, zuzusehen, wie sich die *Koordinaten* p, q, r, u, v, w (8) und die jetzt eingeführten X, Y, Z, L, M, N bei den Operationen (1)–(6) der Hauptgruppe verhalten. Ich stelle hier die Resultate einfach zusammen:

1) *Drehung um den Koordinatenanfangspunkt* (Formel (1)).

1) Die Unterscheidung tritt erst ein, wenn wir zur Kinetik schreiten, wo dann die Verabredung sein wird, daß die Einheit der Stoskraft an irgend einem Massenpunkte instantan dieselbe Geschwindigkeitsänderung hervorbringt, wie die Einheit der kontinuierlichen Kraft während der Zeiteinheit.

Die Koordinaten p, q, r und die u, v, w , andererseits die X, Y, Z und die L, M, N erleiden je für sich genau dieselbe Substitution wie die Punktkoordinaten x, y, z . (Dies Resultat ruht wesentlich auf dem oben hervorgehobenen Umstande, daß die Substitutionskoeffizienten a, b, c, \dots ihren bez. Unterdeterminanten gleich sind.)

2) *Verschiebung* (Formel (2)).

Die p, q, r , andererseits die X, Y, Z bleiben ungeändert. Dagegen erleiden die u, v, w die folgende Substitution:

$$(11) \quad \begin{cases} u_1 = u - Cq + Br, \\ v_1 = v - Ar + Cp, \\ w_1 = w - Bp + Aq \end{cases}$$

und genau entsprechende Formeln ergeben sich für L, M, N :

$$(11') \quad \begin{cases} L_1 = L - CY + BZ, \\ M_1 = M - AZ + CX, \\ N_1 = N - BX + AY. \end{cases}$$

3) *Ähnlichkeitstransformation* (Formel (3), bez. (4)).

Ist λ positiv, so werden

$$(12) \quad p_1, q_1, r_1, u_1, v_1, w_1 \text{ bez. gleich } p, q, r, \lambda u, \lambda v, \lambda w$$

und genau so

$$(12') \quad X_1, Y_1, Z_1, L_1, M_1, N_1 \text{ bez. gleich } X, Y, Z, \lambda L, \lambda M, \lambda N.$$

Dagegen tritt bei negativem λ ein Unterschied ein, der sich am einfachsten darin ausdrückt, daß bei *Inversion*

$$(13) \quad p_1, q_1, r_1, u_1, v_1, w_1 \text{ gleich } p, q, r, -u, -v, -w,$$

dagegen

$$(13') \quad X_1, Y_1, Z_1, L_1, M_1, N_1 \text{ gleich } -X, -Y, -Z, L, M, N$$

werden. (Dieser Unterschied kommt dadurch hervor, daß die in den Formeln (10) auftretenden Längen l_i absolute Beträge sind, welche als solche ihr Vorzeichen bei Inversion nicht wechseln.)

4) *Änderung der Zeiteinheit* (Formel (5)).

$$(14) \quad p_1, q_1, r_1, u_1, v_1, w_1 \text{ sind bez. gleich } \frac{p}{e}, \frac{q}{e}, \frac{r}{e}, \frac{u}{e}, \frac{v}{e}, \frac{w}{e};$$

die Koordinaten des Kräftesystems bleiben ungeändert.

5) *Änderung der Krafteinheit* (Formel (6)).

Die p, q, r, u, v, w bleiben ungeändert, dagegen werden

$$(15) \quad X_1, Y_1, Z_1, L_1, M_1, N_1 \text{ bez. gleich } \sigma X, \sigma Y, \sigma Z, \sigma L, \sigma M, \sigma N.$$

Indem wir uns der Kürze halber auf die *Hauptgruppe räumlicher Änderungen* beschränken, werden wir zusammenfassend sagen können:

Bei bloßer Bewegung des Koordinatensystems, ebenso auch bei Ähnlichkeitstransformation von positivem Ähnlichkeitsmodul, transformieren sich die Kraftkoordinaten

$$X, Y, Z, L, M, N$$

genau wie die Geschwindigkeitskoordinaten

$$p, q, r, u, v, w.$$

Dagegen tritt bei Inversion des Koordinatensystems ein abweichendes Verhalten ein; während die

$$p, q, r, u, v, w \quad \text{in} \quad p, q, r, -u, -v, -w$$

übergehen, verwandeln sich die

$$X, Y, Z, L, M, N \text{ bez. in } -X, -Y, -Z, L, M, N.$$

§ 3. Die Analogie der unendlich kleinen Bewegungen und der Kräftesysteme (beim starren Körper). Schraubengrößen der ersten und zweiten Art. Ballsche Schrauben.

Durch die Formeln des vorigen Paragraphen ist die Analogie von unendlich kleinen Bewegungen und Kräftesystemen, welche die ganze Mechanik der starren Körper und insbesondere die Ballsche Schraubentheorie durchzieht, auf das klarste begründet und gleichzeitig umgrenzt.

Bemerken wir vorab, daß das Größensystem

$$pdt, qdt, rdt, udt, vdt, wdt$$

vermöge der Formeln (7) ohne weiteres eine (unendlich kleine) *Schraubung* des Raumes der x, y, z (von bestimmter Achse, Ganghöhe und Amplitude) bedeutet, das Größensystem der

$$p, q, r, u, v, w$$

dementsprechend eine *Schraubungsgeschwindigkeit*. Ich will in diesem Sinne den Inbegriff der p, q, r, u, v, w fortan als eine *Schraubengröße* bezeichnen, genauer, wenn es darauf ankommt, als eine *Schraubengröße erster Art*.

Nunmehr wolle man den Inbegriff der Koordinaten eines Kräftesystems, also die in (10) definierten

$$X, Y, Z, L, M, N$$

zum Vergleich heranziehen. Wir wollen insbesondere ein Kräftesystem und eine Schraubengröße erster Art in Zusammenhang bringen, indem wir setzen:

$$X = p, \quad Y = q, \quad Z = r, \quad L = u, \quad M = v, \quad N = w,$$

und uns fragen, wie weit diese Zusammenordnung eine vom Koordinatensystem unabhängige Bedeutung hat (also gegenüber den Operationen der Hauptgruppe invariant ist). Zunächst ergeben die Formeln (14), (15) des vorigen Paragraphen, daß die Zuordnung von der Wahl der Zeiteinheit und der Kräfteinheit abhängig ist. Ferner aber ergeben die Formeln für Drehung, Parallelverschiebung und Ähnlichkeitstransformation mit positivem Ähnlichkeitsmodul, daß die Zuordnung von allen in diese Worte einbegriffenen Änderungen des räumlichen Koordinatensystems unabhängig ist. Endlich die Formeln (13), (13'), daß sich die Zuordnung bei Inversion in ihr Gegenteil verkehrt:

$$(17) \quad X_1 = -p_1, Y_1 = -q_1, Z_1 = -r_1, L_1 = -u_1, M_1 = -v_1, N_1 = -w_1.$$

Die geometrische Überlegung bestätigt das so formulierte Resultat natürlich Schritt für Schritt. Ich will, um dies im Detail auszuführen, angeben, daß die Achse der Schraubengeschwindigkeit p, q, r, u, v, w die Linienkoordinaten hat:

$$(18) \quad p : q : r : u - kp : v - kq : w - kr$$

wo der „Parameter“

$$(18') \quad k = \frac{pu + qv + rw}{p^2 + q^2 + r^2},$$

und daß die Drehgeschwindigkeit um diese Achse die Komponenten p, q, r , die Translationsgeschwindigkeit längs der Achse die Komponenten kp, kq, kr besitzt. Genau entsprechend kann man bei einem Kräftesystem X, Y, Z, L, M, N eine Zentralachse finden, deren Linienkoordinaten durch

$$(19) \quad X : Y : Z : L - kX : M - kY : N - kZ$$

gegeben sind, unter k die Größe

$$(19') \quad k = \frac{XL + YM + ZN}{X^2 + Y^2 + Z^2}$$

verstanden, und das Kräftesystem läßt sich dann auf eine Einzelkraft mit den Komponenten X, Y, Z entlang dieser Achse und ein Paar mit den Komponenten kX, kY, kZ in einer zur Achse senkrechten Ebene reduzieren. Die Zusammenordnung verlangt, der Drehgeschwindigkeit um die Achse die längs der Achse wirkende Einzelkraft und der in Richtung der Achse liegenden Translationsgeschwindigkeit ein Paar in einer zur Achse senkrechten Ebene gleich zu setzen. Hierzu ist selbstverständlich eine vorherige Verständigung über die Zeiteinheit und die Kräfteinheit notwendig. Erst wenn dies geschehen, kann man sagen, daß die Intensität eines Kräftesystems (gemessen durch $\sqrt{X^2 + Y^2 + Z^2}$) gleich der durch $\sqrt{p^2 + q^2 + r^2}$ gemessenen Intensität

einer Geschwindigkeit sei. *Darüber hinaus aber brauchen wir eine Verabredung, welchen Sinn um die Achse man einem entlang der Achse weisenden Sinne zuweisen will; — ob denjenigen Sinn um die Achse, der beim Entlangblicken längs der Achse in der vorgegebenen Richtung durch die Bewegung des Uhrzeigers gegeben ist, oder den entgegengesetzten. Erst durch diese Verabredung wird die Zusammenordnung von Kräftesystem und Geschwindigkeit eindeutig. Jede solche Verabredung verwandelt sich aber bei Inversion der Figur bekanntlich in ihr Gegenteil, und dies ist, was durch Formel (17) ausgedrückt wird. —*

Der Inbegriff der $(X\ Y\ Z\ L\ M\ N)$ steht also zwar dem Inbegriff der $(p\ q\ r\ u\ v\ w)$, d. h. der Schraubengröße erster Art sehr nahe, ist aber nicht selbst eine Schraubengröße erster Art. Wir werden ihn als *Schraubengröße zweiter Art* bezeichnen. Die Zusammenordnung der beiderlei Größenarten aber werden wir so in Worte fassen, daß wir sagen:

Nachdem Zeiteinheit und Krafteinheit festgelegt sind, gehören zu einer Schraubengröße zweiter Art immer noch zwei (entgegengesetzt gleiche) Schraubengrößen erster Art, und umgekehrt; die Zusammengehörigkeit wird erst eine eindeutige, wenn man im angegebenen Sinne eine Verabredung über rechts und links hinzufügt.

Neben die so besprochenen Schraubengrößen erster und zweiter Art treten dann *drittens* als engverwandte geometrische Gebilde die *Ballschen Schrauben* selbst. Die Ballsche Schraube ist der Inbegriff der um eine Axe herumgelegten Schraubenlinien von gegebenem Windungssinn, die eine bestimmte Ganghöhe haben, oder, wie Ball sagt, der Inbegriff von Zentralaxe und Parameter (pitch). Die so definierte Ballsche Schraube ist mit dem Nullsystem, das jedem Punkte die Normalebene der durch ihn gehenden Schraubenlinien zuordnet, oder auch mit dem linearen Linienkomplex, der von den Normalen sämtlicher Schraubenlinien gebildet wird, eineindeutig zugeordnet; ob ich von der Ballschen Schraube, dem Nullsystem oder dem linearen Komplex spreche, ist für den hier vertretenen Standpunkt dasselbe. Jedes dieser Gebilde wird durch die *Verhältnisse* $X : Y : Z : L : M : N$ der Koordinaten einer Schraubengröße zweiter Art, oder auch durch die *Verhältnisse* $p : q : r : u : v : w$ der Koordinaten oder Schraubengröße erster Art festgelegt. In der That verschwindet, wenn man sich auf die Betrachtung dieser „Verhältnisse“ beschränkt, der Unterschied der beiden Arten von Schraubengrößen. *Entsprechend giebt es nur eine Art Ballscher Schrauben.* Zu jeder Ballschen Schraube gehören unendlich viele Schraubengrößen erster wie zweiter Art, die sich unter einander durch Intensität und Sinn unterscheiden.

Hiermit dürfte der Zusammenhang der verschiedenen in Betracht kommenden Gebilde so vollständig dargelegt sein, als man wünschen mag. Die einzelne „Schraube“ ist Trägerin von unendlich vielen „Schraubengrößen erster und zweiter Art“. Indem wir die letzteren sprachlich unterscheiden, dürfte zugleich dem immer wiederkehrenden Mißverständnisse, als handle es sich bei der Zusammenordnung der zweierlei Schraubengrößen um einen *kausalen* Zusammenhang, nach Möglichkeit vorgebeugt sein.¹⁾

§ 4. Über die Invarianten der Schraubengrößen und die Begründung der Artunterscheidung aus dem Arbeitsbegriff.

Die gegenseitige Beziehung der beiden Arten von Schraubengrößen findet einen sehr prägnanten Ausdruck, wenn man ihre *Invarianten* betrachtet, d. h. diejenigen aus ihren Koordinaten gebildeten rationalen ganzen Funktionen, welche gegenüber den Operationen der Hauptgruppe entweder überhaupt ungeändert bleiben oder sich nur um einen Faktor ändern. Ich werde mich hier der Kürze wegen auf diejenigen Operationen der Hauptgruppe beschränken, die entweder *Bewegungen* vorstellen oder aus Bewegungen durch Hinzutreten einer Inversion entstehen, und die ich mit Herrn Study als *Umlegungen* bezeichnen will.

Als Invarianten der einzelnen Schraubengröße ergeben sich bekanntlich erstens die Ausdrücke:

$$(20) \quad p^2 + q^2 + r^2 \quad \text{bez.} \quad X^2 + Y^2 + Z^2,$$

die bei Bewegungen und Umlegungen gleichmäÙig ungeändert bleiben, zweitens aber die folgenden:

$$(21) \quad pu + qv + rw \quad \text{bez.} \quad XL + YM + ZN;$$

dieselben bleiben bei beliebigen Bewegungen ungeändert, kehren aber bei Umlegungen (wie aus ihrem Verhalten bei Inversion hervorgeht) ihr Zeichen um. Wir werden dementsprechend die (20) als *gerade*

1) Vergl. die Erörterungen in meiner oben genannten Notiz, *Math. Ann.* Bd. 4 pg. 403 ff. Die Hartnäckigkeit des Mißverständnisses hat offenbar eine psychologische Wurzel. Wir sind durch unsere tägliche Beschäftigung gewöhnt, wenn wir eine Einzelkraft auf einen Körper wirken lassen, diese auf den Schwerpunkt des Körpers zu richten, worauf sie natürlich Translation des Körpers erzeugt. Von hier aus hat sich zwischen den beiden Dingen (Einzelkraft und Translation) ein Assoziation gebildet, die sich in unseren Überlegungen unwillkürlich immer wieder geltend macht, wenn man sie nicht durch eine immer wiederholte Erklärung und eine möglichst unzweideutige Sprechweise ausdrücklich abschneidet.

Invarianten bezeichnen, die (21) als *schiefe*, oder auch die (20) als *Skalare der ersten Art*, die (21) als *Skalare der zweiten Art*.¹⁾

Die hiermit eingeführte Unterscheidung überträgt sich selbstverständlich auf diejenigen „simultanen“ Invarianten zweier Schraubengrößen derselben Art, die sich aus den (20), bez. (21) durch „Polarisieren“ ergeben. Ich will hier nur die Polaren der Ausdrücke (21) betrachten:

$$(22) \quad \begin{cases} pu' + qv' + rw' + p'u + q'v + r'w, \\ XL' + YM' + ZN' + X'L + Y'M + Z'N. \end{cases}$$

Indem dieselben auch ihrerseits Skalare zweiter Art sind, folgt:

Satz I. Die

$$p, q, r, u, v, w$$

sind zu den

$$u, v, w, p, q, r, —$$

und ebenso natürlich die

$$X, Y, Z, L, M, N$$

zu den

$$L, M, N, X, Y, Z —,$$

bei Bewegungen direkt kontragredient, bei Umlegungen kontragredient mit Zeichenwechsel.

Dem entgegen betrachte man nun den Ausdruck, der sich nach Analogie von (22) bilinear aus den Koordinaten zweier Schraubengrößen verschiedener Art zusammensetzt:

$$(23) \quad Xu + Yv + Zw + Lp + Mq + Nr.$$

Es folgt sofort, daß derselbe nicht nur bei Bewegungen, sondern (wegen seines Verhaltens bei Inversion) auch bei Umlegungen durchaus ungeändert bleibt; er ist ein Skalar erster Art. Daher kommt:

Satz II. Die

$$X, Y, Z, L, M, N$$

sind zu den

$$u, v, w, p, q, r$$

sowohl bei Bewegungen wie bei Umlegungen schlechtweg kontragredient.

Durch diesen Satz dürfte die Zusammengehörigkeit der beiden Arten von Schraubengrößen in einfachster Weise bezeichnet sein. Verbinden wir ihn mit Satz I, so fallen wir auf die Analogie der zweierlei Schraubengrößen zurück, die der Gegenstand des vorigen Paragraphen war. Dieselbe mag hier folgendermaßen ausgesprochen werden:

1) Vergl. den schon genannten Artikel von Abraham in Bd. 4 der math. Encyklopädie, Art. 14 (Nr. 11 daselbst).

Satz III. Die

$$X, Y, Z, L, M, N$$

sind den

$$p, q, r, u, v, w$$

bei Bewegungen direkt kogredient, bei Umlegungen kogredient mit Zeichenwechsel.

Die in Rede stehende Analogie folgt hier also aus dem Umstande, daß vermöge des besonderen, durch Satz I festgelegten Verhaltens der Schraubenkoordinaten p, q, r, u, v, w die zu ihnen *kontragredienten* Größen X, Y, Z, L, M, N zugleich in dem durch Satz III festgelegten Sinne *kogredient* sind. Hiermit dürfte der algebraische Grundgedanke dieser Beziehung so klar herausgearbeitet sein, als überhaupt möglich ist. Wir können diesen Gedanken an die Spitze der Schraubentheorie rücken, wenn wir uns das invariante Verhalten des Ausdrucks (23), bez. der Ausdrücke (22), direkt aus ihrer geometrisch-mechanischen Bedeutung klar machen. Dies ist, was ich in meiner wiederholt genannten Notiz in Bd. 4 der Math. Annalen im Auge hatte. Im gegenwärtigen Zusammenhang läßt sich die Sache folgendermaßen präzis darstellen:

1) Man interpretiere die X, Y, Z, \dots als die Koordinaten eines Systems kontinuierlich wirkender Kräfte. Dann bedeutet der Ausdruck (23) multipliziert mit dt , also das Produkt:

$$(24) \quad (Xu + Yv + Zw + Lp + Mq + Nr) dt$$

die *Arbeit*, welche das Kräftesystem bei Eintritt der unendlich kleinen Bewegung $u dt, v dt, w dt, \dots$ leistet, und ist eben darum ein *Skalar erster Art*.

2) Dagegen haben die Ausdrücke (22) vermöge ihrer geometrischen Bedeutung von vornherein den Charakter von *Skalaren zweiter Art*. Es genügt, dies hier an dem Beispiele zweier Kräftesysteme nachzuweisen, die sich auf Einzelkräfte reduzieren lassen. Wir setzen dementsprechend

$$X_1 = \frac{P_1}{l_1}(x_1 - x'_1), \quad Y_1 = \frac{P_1}{l_1}(y_1 - y'_1), \dots$$

und analog

$$X_2 = \frac{P_2}{l_2}(x_2 - x'_2), \quad Y_2 = \frac{P_2}{l_2}(y_2 - y'_2), \dots$$

Hierdurch verwandelt sich $X_1 L_2 + Y_1 M_2 + Z_1 N_2 + X_2 L_1 + Y_2 M_1 + Z_2 N_1$ in das Produkt von $\frac{P_1 P_2}{l_1 l_2}$ in die Determinante:

$$\begin{vmatrix} x_1 & y_1 & z_1 & 1 \\ x'_1 & y'_1 & z'_1 & 1 \\ x_2 & y_2 & z_2 & 1 \\ x'_2 & y'_2 & z'_2 & 1 \end{vmatrix},$$

die einen sechsfachen Tetraederinhalt vorstellt und gewiß ein Skalar zweiter Art ist.

3) Aus der Nebeneinanderstellung von 1) und 2) ergibt sich nun sofort der Satz III, der das zu beweisende Resultat in präziser Form ausspricht.

§ 5. Gruppentheoretische Charakterisierung der verschiedenen Arten von Schraubentheorie.

Bisher haben wir die Substitutionen, welche die Schraubenkoordinaten p, q, r, u, v, w (um nur von diesen zu reden) bei den Bewegungen und Umlegungen erfahren, nur erst durch das Verhalten der p, q, \dots bei den erzeugenden Operationen (1), (2), (4) definiert. Es ist von Interesse, den Inbegriff dieser Substitutionen von den Invarianten

$$p^2 + q^2 + r^2 \quad \text{und} \quad pu + qv + rw$$

aus zu charakterisieren. In dieser Hinsicht stelle ich folgenden Satz auf:

Die p, q, r erleiden alle ternären linearen Substitutionen von der Determinante $+1$, welche $p^2 + q^2 + r^2$ ungeändert lassen, die p, q, r, u, v, w zusammen aber alle senären linearen Substitutionen von der Determinante ± 1 , welche $pu + qv + rw$ beziehungsweise in $\pm (pu + qv + rw)$ überführen.

Der erste Teil dieses Satzes (der sich auf die ternären Substitutionen der p, q, r bezieht) braucht nach den Angaben, die wir über das Verhalten der p, q, r bei den erzeugenden Operationen machten, nicht weiter erläutert zu werden; er bringt nur die bekannte Beziehung der Drehungen um den Koordinatenanfangspunkt O zu den ternären orthogonalen Substitutionen zum Ausdruck. Sei nun irgend eine ternäre orthogonale Substitution der p, q, r von der Determinante $+1$ als Teil einer senären Substitution der p, q, r, u, v, w von der Determinante ± 1 vorgelegt, welche $(pu + qv + rw)$ bez. in $\pm (pu + qv + rw)$ verwandelt. Wir kombinieren sie mit einer Drehung um O , welche die p, q, r zu ihren Anfangswerten zurückführt (und übrigens für die u, v, w nach den Angaben von § 2 genau dieselbe ternäre Substitution von der Determinante $+1$ ergibt, wie für die p, q, r selbst, so daß der Wert von $pu + qv + rw$ und der Wert der senären Substitutionsdeterminante dabei ungeändert bleibt). Wir ziehen ferner nötigenfalls eine Inversion heran, um zu erreichen, daß $pu + qv + rw$ seinem ursprünglichen Werte direkt gleich wird; dabei erhält die senäre Substitutionsdeterminante von selbst den Werth $+1$. Die so vereinfachte

Substitution hat jetzt (weil $pu + qv + rw$ in sich selbst übergehen soll) notwendig die Form

$$\begin{cases} p_1 = p, & u_1 = u - Cq + Br, \\ q_1 = q, & v_1 = v - Ar + Cp, \\ r_1 = r, & w_1 = w - Bp + Aq, \end{cases}$$

wo einzig die A, B, C noch willkürlich sind. Eine solche Substitution stellt aber nach (11), § 2, eine Translation dar. Also unsere anfängliche Substitution ergibt eine Translation, wenn wir sie mit einer geeigneten Rotation und eventuell einer Inversion verbinden, — sie stellt daher von Hause aus entweder eine Bewegung oder eine Umlegung dar, was zu beweisen war.

Soviel über die Substitutionen der p, q, r, u, v, w . Die Substitutionen der X, Y, Z, L, M, N ergeben sich von da aus sofort, wenn wir nur festhalten, daß sie zu den u, v, w, p, q, r kontragredient sind.

Mit dieser Festlegung der beiderlei Substitutionsgruppen ist nach den Grundsätzen meines Erlanger Programms die zugehörige *Schraubentheorie* vollkommen charakterisiert.

Wir schreiten nach dem oben Gesagten zur Ballschen Schraubentheorie im engeren Sinne, indem wir nur die *Verhältnisse* $p:q:r:u:v:w$ beziehungsweise $X:Y:Z:L:M:N$ in Betracht ziehen (wobei der Unterschied zwischen den Schraubengrößen der beiden Arten wegfällt). Die $p:q:r:u:v:w$ (um nur von diesen zu sprechen) erleiden solche (und alle solche) lineare Substitutionen, bei denen die *Gleichungen* $p^2 + q^2 + r^2 = 0$ und $pu + qv + rw = 0$ in sich übergehen, der Parameter $\frac{pu + qv + rw}{p^2 + q^2 + r^2}$ aber entweder überhaupt ungeändert bleibt oder doch nur sein Zeichen wechselt. Wollen wir neben Bewegungen und Umlegungen auch noch Ähnlichkeitstransformationen in Betracht ziehen, so wird sich $\frac{pu + qv + rw}{p^2 + q^2 + r^2}$ um einen beliebigen Faktor ändern können; die auf den Parameter bezügliche Einschränkung der Substitution kommt dann in Wegfall.

Die so umgrenzte Ballsche Schraubentheorie ist mit derjenigen Liniengeometrie, welche das Nullsystem (oder, was dasselbe ist, den linearen Linienkomplex) als Raumelement benutzt, nach dem Klassifikationsprinzip des § 1 im Wesen identisch. Aber natürlich ist, wenn wir uns so ausdrücken, diejenige Liniengeometrie gemeint, welche die Hauptgruppe räumlicher Änderungen zu Grunde legt; ich möchte sie die *konkrete Liniengeometrie* nennen. Statt dessen ist in meinen eigenen alten Arbeiten (wie auch in der Mehrzahl der seitdem erschienenen deutschen und italienischen Arbeiten) die Liniengeometrie in mehr abstrakter Form

behandelt worden, nämlich unter Zugrundelegung der 15gliedrigen Gruppe, welche einerseits alle projektiven Umformungen unseres Raumes, andererseits aber die dualistischen Umformungen enthält. Für diese *abstrakte* Liniengeometrie (wie ich sie hier des Gegensatzes halber nennen möchte) gilt dann der Satz, den ich in Bd. 4 der Math. Annalen pg. 356 aufstellte, daß bei ihr die Gruppe aller derjenigen linearen Substitutionen der $p:q:r:u:v:w$ zu Grunde liegt, welche die Gleichung $pu + qv + rw = 0$ in sich überführen. *Die Bezugnahme auf die quadratische Form $p^2 + q^2 + r^2$ ist einfach weggefallen.*

Mit der so gegebenen Entgegenstellung der zugehörigen Gruppe dürfte die Beziehung meiner eigenen alten Arbeiten und beispielsweise des Werkes von Sturm über Liniengeometrie¹⁾ zu denjenigen von Ball mit aller Schärfe gegeben sein. Auf Einzelheiten einzugehen ist hier nicht der Ort.

§ 6. Lineare Schraubensysteme.

Nachdem solcherweise die Grundlagen der Schraubentheorie festgelegt sind, mögen wir mit Ball dazu übergehen, die *linearen Systeme* von Schrauben zu studieren, d. h. die Manigfaltigkeiten solcher Schrauben, deren Koordinaten sich aus den Koordinaten von 2, 3, 4, 5 Schrauben mit Hilfe einer entsprechenden Zahl veränderlicher Parameter homogen linear zusammensetzen lassen. Bei der bezüglichlichen Diskussion beschränkt sich Ball im wesentlichen auf die Besprechung der allgemeinen Fälle oder zieht doch nur Beispiele von Spezialfällen heran. Es scheint aber erwünscht, die Diskussion systematisch durchzuführen.²⁾

Ich will dies hier für die zweigliedrige Schar skizzieren, beschränke mich aber dabei der Kürze halber darauf, nur die *Verhältnisse* der 6 Koordinaten in Betracht zu ziehen. Sei dementsprechend:

$$(25) \quad qp = \lambda_1 p_1 + \lambda_2 p_2, \quad qq = \lambda_1 q_1 + \lambda_2 q_2, \quad \dots \quad qw = \lambda_1 w_1 + \lambda_2 w_2,$$

unter q einen Proportionalitätsfaktor verstanden. Es erleichtert die Ausdrucksweise, wenn wir die so definierten $p:q:\dots:w$ als homogene Punktkoordinaten in einem Raume von fünf Dimensionen bezeichnen. Die Formeln (25) repräsentieren dann in diesem Raume eine *gerade Linie*, und es wird sich darum handeln, die sämtlichen Geraden, die es in unserem fünfdimensionalen Raume giebt, nach ihrer Beziehung zu

1) Die Gebilde ersten und zweiten Grades der Liniengeometrie in synthetischer Behandlung, 3 Teile, Leipzig 1892—1896.

2) In ähnlichem Sinne äußert sich Hr. Study auf pg. 226—228 der (bis jetzt allein erschienenen) ersten Lieferung seiner *Geometrie der Dynamen* (Leipzig, 1901) und stellt für die demnächst erscheinende zweite Lieferung weitergehende Entwicklungen in Aussicht.

den beiden quadratischen Mannigfaltigkeiten $p^2 + q^2 + r^2 = 0$ und $pu + qv + rw = 0$ zu studieren, resp. zu klassifizieren. Dabei wird sich unsere Aufmerksamkeit in erster Linie auf die *Schnittpunkte* richten, welche unsere Gerade mit diesen Mannigfaltigkeiten gemein hat. Die Schnittpunkte mit jeder der beiden Mannigfaltigkeiten können getrennt sein, zusammenfallen oder unbestimmt werden. Außerdem können die Schnittpunkte, welche die gerade Linie mit der einen Mannigfaltigkeit gemein hat, mit denen, die sie mit der anderen Mannigfaltigkeit gemein hat, teilweise oder ganz koinzidieren. Des Weiteren möge man Realitätsunterschiede heranziehen. *Hiernach ergibt sich eine von vornherein übersehbare Reihe von Fallunterscheidungen, die nicht nur mit leichter Mühe aufgezählt sondern ebensowohl nach ihrer schraubentheoretischen Bedeutung diskutiert werden können.* Jeder Geometer, der mit algebraischen Betrachtungen in mehrdimensionalen Räumen einigermassen vertraut ist, wird dies ohne weiteres ausführen; es scheint unnötig, hierbei noch länger zu verweilen.

Immerhin wird es gut sein, einen Unterschied hervorzuheben, den der geschilderte Ansatz den Ballschen Entwicklungen gegenüber zeigt. Ball berücksichtigt prinzipiell nur die *reellen* Vorkommnisse, hier dagegen wird reell und imaginär zunächst als gleichwertig betrachtet und die Frage nach den Realitätsverhältnissen erst zum Schlusse eingeführt. Um an einem Beispiel den Vorteil zu zeigen, den das letztere Verfahren haben kann, betrachten wir die Regelfläche, welche von den Achsen der Schrauben (25) gebildet wird, das sogenannte *Cylindroid*. Nach Ball ist dasselbe im allgemeinen von der dritten Ordnung; wenn aber die komponierenden Schrauben $p_1, q_1, r_1 \dots$ und $p_2, q_2, r_2 \dots$ sich auf zwei Rotationen reduzieren, deren Achsen sich schneiden, so artet es in dasjenige ebene Strahlbüschel aus, dem die Achsen angehören. Statt der Fläche von der dritten Ordnung haben wir dann also eine von der ersten. Wie kommt diese Ausartung zustande? Wenn wir das Imaginäre mitnehmen, finden wir zunächst, daß es Rotationen mit unbestimmter Achse giebt (es sind diejenigen Schraubenbewegungen, bei denen der durch Formel (19') gegebene Parameter den Wert $\frac{0}{0}$ erhält). Dieselben lassen nämlich alle Minimallinien fest, welche durch einen festen Punkt des Kugelkreises in einer festen Tangentenebene desselben verlaufen, also ihrerseits ein Strahlbüschel bilden. Solcher Rotationen treten nun im vorliegenden Spezialfalle unter der Schar (25) *zwei* auf, entsprechend den beiden Minimallinien, die unter den Strahlen des Ballschen Strahlbüschels enthalten sind. Die Folge ist, daß sich von dem Cylindroid zwei imaginäre Ebenen abtrennen, nämlich die beiden

Ebenen, welche sich durch die Normale zum Ballschen Strahlbüschel und die beiden Minimallinien desselben legen lassen. Der Rest, eben das Ballsche Strahlbüschel, ist dann natürlich von der ersten Ordnung. — Der Leser muß entscheiden, ob der Gewinn an Einsicht, der hier und in ähnlichen Fällen resultiert, ein Äquivalent für die weitläufigere Vorbereitung ist, die erforderlich scheint, wenn man in der Geometrie mit imaginären Elementen bequem und sicher operieren will. —

Übrigens möchte ich nicht minder eine Ausgestaltung der Theorie der linearen Schraubensysteme nach der *eigentlich mechanischen* Seite hin in Anregung bringen. Die Diskussion der linearen Schraubensysteme, von der ich gerade sprach, versieht uns mit einer endlichen Zahl unterschiedener Fälle der Beweglichkeit eines starren Körpers im Unendlich-Kleinen; es kann sich dabei der Reihe nach um 2, 3, 4, 5 Grade der Freiheit handeln. Nun findet man in der Natural Philosophy von Thomson und Tait (2. ed. Bd. I, p. 155 (Nr. 201)) einen einfachen Mechanismus beschrieben, vermöge dessen man einem starren Körper fünf Grade der Beweglichkeit im Unendlich-Kleinen in allgemeinste Weise erteilen kann: der Körper ist um eine Schraubenspindel drehbar, die mit Hilfe zweier aneinander geketteter Hookescher Schlüssel an ein Postament befestigt ist. Ich stelle die Aufgabe, *die sämtlichen gemäß unserer Diskussion zu unterscheidenden reellen Fälle infinitesimaler Beweglichkeit eines starren Körpers durch möglichst einfache Mechanismen zu realisieren*.

Eine letzte Bemerkung zur Theorie der linearen Schraubensysteme möge wieder nach seiten der Gruppentheorie liegen. Camille Jordan hat bekanntlich zuerst alle kontinuierlichen und diskontinuierlichen Gruppen aufgestellt, die sich aus den reellen Bewegungen des Raumes bilden lassen.¹⁾ Unter diesen interessieren uns hier nur die *kontinuierlichen* Gruppen. Man findet dieselben bei Study im 39. Bande der Math. Annalen, p. 486—487, übersichtlich zusammengestellt und geometrisch charakterisiert; eine Tabelle der zugehörigen unendlich kleinen Bewegungen giebt Lie in Bd. III seiner Theorie der Transformationsgruppen (Leipzig, 1893), p. 385. Ich nenne hier von diesen Gruppen nur die einfachsten, nämlich:

- a) die Gesamtheit aller ∞^3 Translationen,
- b) die Gesamtheit aller ∞^4 Bewegungen, die einen unendlich fernen Punkt (oder, was auf dasselbe hinauskommt, eine unendlich ferne Gerade) festlassen,

1) Annali di Matematica, ser. 3., t. 2 (1869).

- c) die Gesamtheit aller ∞^3 Bewegungen, welche einen im Endlichen gelegenen Punkt festlassen,
 d) die Gesamtheit aller ∞^3 Bewegungen, welche eine im Endlichen gelegene Ebene festlassen.

Offenbar empfiehlt es sich, die Mechanik solcher starrer Körper, welche die Beweglichkeit einer dieser Untergruppen haben, gesondert zu bearbeiten (wie dies für den Körper mit im Endlichen gelegenen festen Punkt von jeher geschehen ist). Die unendlich kleinen Bewegungen jeder solcher Untergruppe bilden aber ein lineares Schraubensystem und die so entstehenden linearen Schraubensysteme heben sich also vor anderen durch ihre Wichtigkeit für die Mechanik hervor; ich werde sie lineare Schraubensysteme von *selbständiger gruppentheoretischer Bedeutung* nennen. Indem ich das Koordinatensystem in geeigneter Weise wähle, bekomme ich in den Fällen a) bis d) für die Koordinaten

$$p, q, r, u, v, w$$

der betreffenden Schrauben folgende Werte:

- a) $0, 0, 0, \lambda_1, \lambda_2, \lambda_3$;
 b) $0, 0, \lambda_1, \lambda_2, \lambda_3, \lambda_4$;
 c) $\lambda_1, \lambda_2, \lambda_3, 0, 0, 0$;
 d) $0, 0, \lambda_1, \lambda_2, \lambda_3, 0$.

Hier sind die $\lambda_1, \lambda_2, \dots$, wie in (25), beliebig veränderliche Parameter. Man sollte jedes einzelne der so gewonnenen linearen Schraubensysteme genau so für die Mechanik der ihm zugehörigen endlichen Bewegungen benutzen, wie dies sofort mit dem System c) für die Drehung eines Körpers um einen festen Punkt und hernach mit der Gesamtheit aller Schrauben für den in allgemeinsten Weise beweglichen starren Körper geschehen wird.

§ 7. Übergang zur Kinetik. Unterscheidung holonom und nicht holonom Differentialausdrücke, bez. Differentialbedingungen.

Dafs für $n \geq 2$ nicht jeder Differentialausdruck

$$(26) \quad \sum \varphi_i(x_1 \dots x_n) dx_i$$

ein exaktes Differential dF einer Funktion von $x_1 \dots x_n$ ist, und dafs für $n \geq 3$ nicht jede Differentialbedingung

$$(26') \quad \sum \varphi_i dx_i = 0$$

mit einer Gleichung $dF = 0$ gleichbedeutend ist, ist bekannt genug; die Klassifikation der verschiedenen in dieser Hinsicht vorliegenden

Möglichkeiten wird in der Theorie des „Pfaßschen Problems“ entwickelt. Wir sprechen nach der Ausdrucksweise von Hertz in allen den Fällen, wo der Differentialausdruck oder die Differentialbedingung nicht durch ein einfaches dF ersetzt werden kann, von einem *nicht holonomen* Differentialausdruck, bez. einer *nicht holonomen* Differentialbedingung.

In der Mechanik liegt die Sache, allgemein zu reden, nun merkwürdigerweise so, daß man zwar von je Anlaß hatte, nicht holonome Differentialausdrücke und -bedingungen in Betracht zu ziehen, daß man aber erst in den letzten Jahren angefangen hat, diesem Umstande besondere Aufmerksamkeit zuzuwenden.¹⁾

Was zunächst *nicht holonome Differentialausdrücke* angeht, so treten dieselben in unsere jetzige Betrachtung dadurch ein, daß bereits die Koordinaten pdt, qdt, rdt einer unendlich kleinen *Drehung* um 0, und umsomehr die *Schraubenkoordinaten* $pdt, qdt \dots wdt$ einer beliebigen unendlich kleinen Verrückung eines starren Körpers nicht holonome Verbindungen der Differentiale der 3 oder 6 endlichen Parameter sind, durch welche man die Lage des Körpers in den beiden Fällen festlegen mag; wir werden hierfür sogleich noch explicite Formeln geben.

Was aber *nicht holonome Bedingungsgleichungen* betrifft, so bilden dieselben nicht etwa einen Ausnahmefall, sondern treten bei den mechanischen Vorgängen, die wir täglich beobachten, außerordentlich häufig auf. So macht Hertz in seinem Werke über die Prinzipien der Mechanik²⁾ darauf aufmerksam, daß eine Kugel, die auf einer Ebene rollt, das Beispiel eines mechanischen Systems von 5 Freiheitsgraden abgibt, das an eine nicht holonome Bedingungsgleichung gebunden ist. Noch einfacher ist vielleicht das Beispiel eines auf horizontaler Ebene beweglichen Wagens oder Schlittens, der (wegen der Reibung an der Unterlage) immer nur in Richtung seiner Achse fortschreiten kann; wir haben hier die nicht holonome Bedingungsgleichung $dy - \tan \vartheta \cdot dx = 0$, unter ϑ das Azimut der Achse verstanden. Wir schließen, daß die Betrachtung nicht holonomer Bedingungsgleichungen in der Mechanik nichts Künstliches ist, sondern von vorneherein mit in Betracht gezogen werden muß, wenn anders wir die Bewegungsvorgänge der uns umgebenden Wirklichkeit verstehen wollen.

Wir werden daher die nicht holonomen Bedingungsgleichungen im Folgenden immer mit erwähnen. Bei Ball geschieht dies nicht und braucht nicht zu geschehen, da Ball seine Betrachtungen von vorne-

1) Vergl. verschiedene Stellen in Voss, *Die Prinzipien der rationalen Mechanik* (Encyclopädie der Math. Wiss. IV, 1), insbesondere Nr. 38 daselbst.

2) Einleitung, p. 23.

herein in der Weise auf unendlich kleine Ortsänderungen einschränkt, daß er nur die ersten Potenzen der Differentiale beibehält. Infolge dessen kann Ball auch den starren Körper, der irgend k Differentialbeziehungen vom Typus (26) unterworfen ist, kurzweg als ein mechanisches System von $(6 - k)$ Freiheitsgraden bezeichnen. Dies würde im Falle endlicher Bewegungen nicht richtig sein: die rollende Kugel vermag trotz der nicht holonomen Bedingung, der ihre infinitesimalen Bewegungen unterworfen sind, ∞^5 Lagen anzunehmen, ebenso der auf der (x, y) Ebene bewegliche Wagen sämtliche ∞^3 Lagen (x, y, ϑ) .

§ 8. Ueber die Verwendung der Geschwindigkeitskoordinaten p, q, r in der Kinetik des starren Körpers mit festem Punkt.

Ehe wir zur Verwendung der Schraubenkoordinaten p, q, r, u, v, w in der Kinetik beliebiger starrer Körper schreiten, mögen wir die Verwendung der p, q, r in der Kinetik des starren Körpers mit festem Punkt betrachten. Es handelt sich dabei zwar im Prinzip um lauter bekannte Dinge, aber man findet dieselben nicht überall in der einfachen und präzisen Form beisammen, die wir ihnen hier geben wollen und die sich hernach unmittelbar auf die Schraubenkoordinaten p, q, r, u, v, w überträgt. Den einzelnen Angaben Beweise hinzuzufügen wird kaum nötig sein; ich verweise wegen der etwaigen Ableitung der Resultate, sofern deutsche Litteratur in Betracht gezogen werden soll, am liebsten auf die von Sommerfeld und mir herausgegebenen Vorlesungen über die *Theorie des Kreisels* (Teil I, Leipzig 1897); insbesondere geschieht dort (pag. 138 ff.) die Herleitung der Eulerschen Bewegungsgleichungen (im Anschluß an die ursprüngliche Entwicklung von Hayward) genau so, wie es im Folgenden skizziert wird.

1. Zusammenhang der p, q, r mit den Geschwindigkeitskoordinaten $\varphi', \psi', \vartheta'$.

Wir nehmen ein im Körper festes Koordinatensystem XYZ und ein im Raume festes xyz (mit gemeinsamem Anfangspunkt), deren gegenseitige Beziehung wir durch irgend drei Parameter, für welche wir hier wegen ihres elementaren Charakters die Eulerschen Winkel φ, ψ, ϑ nehmen wollen, festlegen (Kreisel, pg. 19). Der Übergang von der Lage φ, ψ, ϑ zur Lage $\varphi + \varphi' dt, \psi + \psi' dt, \vartheta + \vartheta' dt$ sei äquivalent mit einer Drehung durch $p dt, q dt, r dt$ um die Achsen des XYZ -Systems in seiner den Parameterwerten φ, ψ, ϑ entsprechenden Lage. Die Nebeneinanderstellung der bezüglichen Formeln ergibt dann folgenden Zusammenhang zwischen den p, q, r und den φ, ψ, ϑ , bez. $\varphi', \psi', \vartheta'$ (Kreisel, pg. 45):

$$(27) \quad \begin{cases} p = \vartheta' \cos \varphi + \psi' \sin \vartheta \sin \varphi, \\ q = -\vartheta' \sin \varphi + \psi' \sin \vartheta \cos \varphi, \\ r = \varphi' + \psi' \cos \vartheta. \end{cases}$$

Man erkennt, daß die p, q, r nicht-holonyme Verbindungen der $\varphi', \psi', \vartheta'$ sind. Die Folge ist, daß ich in den Bewegungsgleichungen des starren Körpers zwar die $\varphi', \psi', \vartheta'$ gern durch die p, q, r ersetzen kann, daß ich aber daneben zur Lagenbestimmung des Körpers die φ, ψ, ϑ festhalten muß, die dann mit den p, q, r durch die Gleichungen (27), welche ich die *kinematischen Gleichungen* nenne, verbunden sind.

2. Kraftkoordinaten.

Hat man bei irgend einem mechanischen System bestimmte Geschwindigkeitskoordinaten (hier also die p, q, r) ausgewählt, so hat man als Koordinaten der kontinuierlich wirkenden Kräfte allgemein diejenigen Größen zu nehmen, mit denen multipliziert die Koordinaten der unendlich kleinen Bewegung in den Ausdruck für die Arbeit eingehen. Im vorliegenden Falle haben wir für die Arbeit nach (24) oben (indem die u, v, w verschwinden):

$$dA = (Lp + Mq + Nr)dt;$$

wir werden also das Kräftesystem, das am starren Körper angreift, durch *seine Drehmomente* L, M, N um die Achsen des im Körper festen Koordinatensystems festzulegen haben. Genau so werden wir als Koordinaten einer Stosskraft ihre bezüglichen Drehmomente wählen, wie wir nicht weiter ausführen.

3. Aufstellung der kinetischen Gleichungen für die p, q, r .

Die Aufstellung der eigentlichen Bewegungsgleichungen für die p, q, r (der Eulerschen Bewegungsgleichungen) erfolgt nun am kürzesten folgendermaßen:

a) Man drücke die lebendige Kraft des rotierenden Körpers durch die p, q, r aus. Als Einheit der Masse ist dabei natürlich, auf Grund unserer früheren Verabredungen, diejenige zu wählen, die bei Einwirkung einer kontinuierlichen Kraft von der Größe 1 in der Zeiteinheit die Geschwindigkeit 1 erhält. Da sich die p, q, r auf ein im Körper festes Koordinatensystem beziehen, erhält man eine quadratische Form derselben mit konstanten Koeffizienten

$$(28) \quad T = \frac{1}{2}(Ap^2 + Bq^2 + Cr^2 + 2Dqr + 2Erp + 2Fpq).$$

b) Hierauf bilde man die Koordinaten L, M, N des sogenannten „Impulses“, d. h. desjenigen Systems von Stoskräften, welches im

Stande wäre, den in seiner augenblicklichen Lage ruhend gedachten Körper instantan in den Geschwindigkeitszustand p, q, r zu versetzen. Nach den Grundgesetzen der Kinetik, die in der sogenannten „ersten Zeile der Lagrangeschen Gleichungen“ ihren Ausdruck finden, erhält man dieselben aus T durch Differentiation nach den entsprechenden Geschwindigkeitskoordinaten. *Die Formeln sind:*

$$(29) \quad L = \frac{\partial T}{\partial p}, \quad M = \frac{\partial T}{\partial q}, \quad N = \frac{\partial T}{\partial r}.$$

c) Von hieraus erhält man nun die gesuchten kinetischen Gleichungen, indem man überlegt, daß sich die Koordinaten L, M, N des Impulses während des Zeitelementes dt aus zwei Gründen um unendlich kleine Beträge abändern.

Erstlich dadurch, daß an unserem Körper von außen gegebenenfalls ein System kontinuierlich wirkender Kräfte angreift. Wir nennen die Koordinaten dieses Systems (d. h. seine Drehmomente um die X, Y, Z -Achse) Λ, M, N . Die von hier aus resultierenden Änderungen der L, M, N sind:

$$(30) \quad d' L = \Lambda dt, \quad d' M = M dt, \quad d' N = N dt.$$

Zweitens aber ändern sich die L, M, N dadurch, daß sich das Koordinatensystem XYZ , auf welches sie bezogen sind, während des Zeitelementes dt gegen seine ursprüngliche Lage um pdt, qdt, rdt gedreht hat. Wir können ebensowohl sagen, daß wir den Raum (und also den im Raume feststehenden Impulsvektor) gegen das Koordinatensystem der XYZ um $-pdt, -qdt, -rdt$ gedreht haben. Dies giebt als Änderungen der L, M, N :

$$(31) \quad d'' L = (rM - qN)dt, \quad d'' M = (pN - rL)dt, \quad d'' N = (qL - pM)dt.$$

Die Gesamtänderung der L, M, N ist die Summe der Änderungen (30), (31); daher kommt, wenn wir noch durch dt dividieren:

$$(32) \quad \begin{cases} \frac{dL}{dt} = (rM - qN) + \Lambda, \\ \frac{dM}{dt} = (pN - rL) + M, \\ \frac{dN}{dt} = (qL - pM) + N, \end{cases}$$

und dieses sind die gesuchten kinetischen Gleichungen. Die Λ, M, N werden dabei zunächst als Funktionen der φ, ψ, θ anzusetzen sein.

4. Bemerkungen zu den gewonnenen Gleichungen.

Schließlich haben wir zur Darstellung der Bewegung die Gleichungen (27), (28), (29), (32), wo wir gern noch die aus (29) folgenden Werte der

L, M, N in die (32) eintragen können. Wir haben dann 6 Differentialgleichungen erster Ordnung für die $\varphi, \psi, \vartheta, p, q, r$. Ist insbesondere irgend eine (holonome oder nicht holonome) Bedingungsgleichung für die $\varphi', \psi', \vartheta'$ gegeben, so wird sich diese in eine lineare Gleichung für die p, q, r umsetzen lassen (deren Koeffizienten, allgemein zu reden, Funktionen der φ, ψ, ϑ sind):

$$(33) \quad Pp + Qq + Rr = 0.$$

Es werden dann in den Λ, M, N neben Gliedern, welche sich auf die anderweitigen äußeren Kräfte beziehen, Terme folgender Form auftreten:

$$(34) \quad -\lambda P, \quad -\lambda Q, \quad -\lambda R,$$

unter λ einen Lagrangeschen Multiplikator verstanden, der so zu bestimmen ist, daß die Gleichung (33) fortgesetzt erfüllt ist.

§ 9. Fortsetzung. Fälle, wo die p, q, r wie Lagrangesche Geschwindigkeitskoordinaten gebraucht werden können.

Die Betrachtungen, welche wir im vorigen Paragraphen unter 3. gaben, sind wesentlich durch den Umstand veranlaßt, daß die p, q, r keine Lagrangeschen Geschwindigkeitskoordinaten, d. h. keine holonome Verbindungen der $\varphi', \psi', \vartheta'$ sind; wir hätten andernfalls nur die „zweite Zeile“ der allgemeinen Lagrangeschen Bewegungsgleichungen heranzuziehen brauchen. Es hat daher Interesse, zuzusehen, bei welchen Ansätzen und Problemen der Unterschied der p, q, r und der Lagrangeschen Geschwindigkeitskoordinaten noch nicht hervortritt; wir lösen dadurch aus der allgemeinen Theorie der Rotation eines starren Körpers einen relativ elementaren Teil heraus. In dieser Hinsicht ergibt sich zunächst folgende Zusammenstellung:

1. Die Bedingungsgleichungen, welche gegebenenfalls die Beweglichkeit des Körpers *im Unendlich-Kleinen* einschränken, sind in den p, q, r ebenso *linear*, wie in den $\varphi', \psi', \vartheta'$ (vergl. Glch. (33)).

2. Der Unterschied verschwindet ferner bei den Fragen der *Statik*, insofern bei ihnen die p, q, r (und also auch die L, M, N) durchweg gleich Null zu setzen sind.

3. Er verschwindet endlich in der *Stofstheorie*; in der That sind die Gleichungen (29), die den Zusammenhang des Impulses mit den erzeugten Geschwindigkeitskoordinaten p, q, r ergeben, ihrer Form nach von dem Umstande, daß die p, q, r nicht holonome Geschwindigkeitskoordinaten sind, durchaus unabhängig.

Es sind dies einfach diejenigen Teile der Mechanik, welche der Aufstellung der auf kontinuierliche Kräfte bezüglichen Bewegungsgleichungen vorangehen. Hierzu tritt aber, wenn man approximative Rechnung

zulassen will, noch ein vierter Punkt. Derselbe liegt vor, wenn man die Theorie der kleinen Schwingungen unseres starren Körpers um eine Gleichgewichtslage behandelt, und dabei die üblichen Vernachlässigungen eintreten läßt. Man nimmt dann nämlich an, daß man die in (32) rechter Hand auftretenden „Glieder zweiter Ordnung“, also die $(rM - qN)$ etc., gegen die übrigen Glieder, also die $\frac{dL}{dt}$ und Λ , etc., vernachlässigen kann. Man erhält solcherweise die vereinfachten Formeln:

$$(35) \quad \begin{cases} \frac{dL}{dt} = \Lambda, \\ \frac{dM}{dt} = M, \\ \frac{dN}{dt} = N, \end{cases}$$

und diese hängen mit dem Ausdruck (28) der lebendigen Kraft in der That so zusammen, als wenn die p, q, r Lagrangesche Geschwindigkeitskoordinaten wären.

Es steht überhaupt nichts im Wege, sofern man Glieder höherer Ordnung vernachlässigen will, die p, q, r nach der Zeit genommenen exakten Differentialquotienten von Funktionen der φ, ψ, ϑ gleichzusetzen. Wir werden eine unendlich kleine Drehung vor uns haben, wenn wir ϑ und $\varphi + \psi = \chi$ unendlich klein nehmen. Ersetzen wir dementsprechend in (27) $\sin \vartheta$ durch ϑ , $\cos \vartheta$ durch 1, $\psi' \cdot \vartheta$ durch $-\varphi' \cdot \vartheta$ und $\varphi' + \psi'$ durch χ' , so kommt.

$$(36) \quad \begin{cases} p = \vartheta' \cos \varphi - \varphi' \cdot \vartheta \sin \varphi = \frac{d(\vartheta \cos \varphi)}{dt}, \\ q = -\vartheta' \sin \varphi - \varphi' \cdot \vartheta \cos \varphi = \frac{d(-\vartheta \sin \varphi)}{dt}, \\ r = \chi' = \frac{d\chi}{dt}. \end{cases}$$

Hier sind $\vartheta \cos \varphi$, $-\vartheta \sin \varphi$, χ die unendlich kleinen Winkel, durch welche der Körper von seiner Anfangslage aus um die Achsen OX , OY , OZ gedreht ist. —

Die Aufzählung der vorgenannten vier Punkte ist für das Verständnis der Ball'schen Schraubenuntersuchungen von unmittelbarster Wichtigkeit. Wir dürfen vorgreifend erwähnen, daß die Schraubenkoordinaten p, q, r, u, v, w (wie überhaupt irgend welche nicht-holonyme Geschwindigkeitskoordinaten) genau in den entsprechenden vier Fällen ebenfalls wie Lagrangesche Geschwindigkeitskoordinaten behandelt werden können. Und nun trifft es sich so, daß Ball in seinen ursprünglichen Untersuchungen über die Anwendung der Schraubentheorie auf die Mechanik der starren Körper gerade die vier hiermit bezeichneten Kapitel heraus-

gegriffen hat. Und auch die weitere Frage, die er später in Angriff nahm und von der noch genauer weiter unten die Rede sein soll, die Frage nach den jeweils vorhandenen *permanenten* Schrauben, läßt sich unter denselben Gesichtspunkt bringen. Dies ist gewiß nicht zufällig sondern wohlbedacht, entsprechend der Auffassung, daß es in der Mechanik vor allen Dingen darauf ankommt, sich die jeweils *einfachsten* Beziehungen und Vorgänge klar zu machen. —

§ 10. Verwendung der Schraubenkoordinaten für die allgemeine Kinetik der starren Körper.

Das in § 7 Entwickelte läßt sich nun Schritt für Schritt auf die Frage nach der Verwendung der Schraubenkoordinaten für die allgemeine Kinetik der starren Körper übertragen.

1) Wir fixieren die jeweilige Ortsänderung des starren Körpers durch irgend 6 Parameter, etwa so, daß wir wieder ein im Körper festes Koordinatensystem XYZ einführen und dessen Lage gegen ein im Raume festes System xyz durch die Verschiebungskomponenten ξ, η, ζ des Anfangspunktes und die drei Eulerschen Winkel φ, ψ, ϑ festlegen (was freilich sehr unsymmetrische Formeln ergibt). Die auf das Koordinatensystem XYZ bezüglichen Schraubenkoordinaten p, q, r, u, v, w der instantanen Geschwindigkeit werden sich dann in folgender Weise als lineare, nicht holonome Verbindungen der $\xi', \eta', \zeta', \varphi', \psi', \vartheta'$ darstellen:

$$(37) \quad \begin{cases} p = \vartheta' \cos \varphi + \psi' \sin \vartheta \sin \varphi, & q = -\vartheta' \sin \varphi + \psi' \sin \vartheta \cos \varphi, \\ & r = \varphi' + \psi' \cos \vartheta, \\ u = \xi'(\cos \varphi \cos \psi - \cos \vartheta \sin \varphi \sin \psi) \\ & + \eta'(\cos \varphi \sin \psi + \cos \vartheta \sin \varphi \cos \psi) + \zeta' \sin \vartheta \sin \varphi, \\ v = \xi'(-\sin \varphi \cos \psi - \cos \vartheta \cos \varphi \sin \psi) \\ & + \eta'(-\sin \varphi \sin \psi + \cos \vartheta \cos \varphi \cos \psi) + \zeta' \sin \vartheta \cos \varphi, \\ w = \xi' \sin \vartheta \sin \psi - \eta' \sin \vartheta \cos \psi + \zeta' \cos \vartheta. \end{cases}$$

Wir bezeichnen diese Gleichungen wieder als die *kinematischen* Gleichungen.

2) Um nunmehr zu den *kinetischen* Gleichungen zu kommen, drücken wir erstlich die lebendige Kraft des Körpers durch die p, q, r, u, v, w aus; wir erhalten eine *quadratische Form mit konstanten Koeffizienten*:

$$(38) \quad T = F(p, q, r, u, v, w).$$

Wir berechnen ferner, gemäß der ersten Zeile der Lagrangeschen Gleichungen und dem Ausdruck (24) für die virtuelle Arbeit eines Kräftesystems, die Schraubenkoordinaten X, Y, Z, L, M, N des zum Ge-

schwindigkeitszustände p, q, r, u, v, w gehörigen Impulses durch die Formeln:

$$(39) \quad X = \frac{\partial T}{\partial u}, \quad Y = \frac{\partial T}{\partial v}, \quad Z = \frac{\partial T}{\partial w}, \quad L = \frac{\partial T}{\partial p}, \quad M = \frac{\partial T}{\partial q}, \quad N = \frac{\partial T}{\partial r}.$$

Wir überlegen endlich, daß diese Impulskoordinaten während des Zeitelementes dt aus zwei Gründen Änderungen erfahren, die sich superponieren, nämlich durch die von außen auf den Körper wirkenden Kräfte, die zusammengenommen die Koordinaten

$$\Xi, H, Z, \Lambda, M, N$$

ergeben mögen, und durch die Bewegung des im Körper festen Koordinatensystems mit dem Körper. Von hier aus erhalten wir:

$$(40) \quad \begin{cases} \frac{dX}{dt} = (rY - qZ) + \Xi, & \frac{dL}{dt} = (wY - vZ) + (rM - qN) + \Lambda, \\ \frac{dY}{dt} = (pZ - rX) + H, & \frac{dM}{dt} = (uZ - wX) + (pN - rL) + M, \\ \frac{dZ}{dt} = (qX - pY) + Z, & \frac{dN}{dt} = (vX - uY) + (qL - pM) + N, \end{cases}$$

und dies sind die gesuchten *kinetischen Gleichungen*.

3) An diese Entwicklung schlossen sich dann genau dieselben Bemerkungen, wie in § 7, insbesondere auch, was die Berücksichtigung irgend welcher Bedingungsgleichungen angeht.

§ 11. Spezielle Ausführungen zu den Entwicklungen des vorigen Paragraphen.

Um die Entwicklungen des vorigen Paragraphen durch spezielle Ausführungen zu belegen, ziehen wir zuvörderst den Fall eines isolierten, frei beweglichen Körpers heran. *Die Sache wird dann eminent einfach, verliert aber zugleich einen guten Teil ihrer spezifischen Bedeutung.* Wir legen den Anfangspunkt des Koordinatensystems in den Schwerpunkt des Körpers. Die lebendige Kraft (38) nimmt dann bekanntlich folgende einfache Form an:

$$(41) \quad T = \frac{m}{2} (u^2 + v^2 + w^2) + f(p, q, r),$$

unter f eine quadratische Form der beigesetzten Argumente mit konstanten Koeffizienten verstanden. Die Impulskoordinaten (39) werden daraufhin

$$(42) \quad X = mu, \quad Y = mv, \quad Z = mw, \quad L = \frac{\partial f}{\partial p}, \quad M = \frac{\partial f}{\partial q}, \quad N = \frac{\partial f}{\partial r}.$$

Es nehmen daher die letzten drei Gleichungen (40) folgende einfache Form an:

$$(43) \quad \begin{cases} \frac{dL}{dt} = (rM - qN) + \Lambda, \\ \frac{dM}{dt} = (pN - rL) + M, \\ \frac{dN}{dt} = (pL - qM) + N. \end{cases}$$

Wollen wir nun noch voraussetzen, daß die Λ , M , N nur von den φ , ψ , ϑ (nicht von den ξ , η , ζ) abhängen, so haben wir ersichtlich zur Bestimmung der p , q , r , d. h. der *Drehung um den Schwerpunkt*, genau denselben Ansatz, den man von jeher benutzt hat. *Das Eigenartige der Schraubentheorie entschwindet*; man wird das Problem am einfachsten so weiter behandeln, daß man nach Bestimmung der Drehung um den Schwerpunkt die fortschreitende Bewegung des letzteren direkt bestimmt, d. h. die gewöhnlichen Bewegungsgleichungen für die ξ , η , ζ aufstellt. Die Schraubentheorie erleidet hier also sozusagen einen Mißerfolg. An diesem Mißerfolg mag es liegen, daß sich die Schraubentheorie die große Geltung, welche sie zweifellos für die Mechanik der starren Körper besitzt, immer nur erst partiell hat erringen können. *Gäbe es in der Mechanik der starren Körper keine anderen Aufgaben, als die gerade besprochenen, so wäre es überflüssig, eine besondere Schraubentheorie zu entwickeln.*

Es giebt aber andere Aufgaben die Menge. Ich nenne hier die Bewegung eines starren Körpers in einem widerstehenden Mittel (wo die Λ , M , N gewiß nicht von dem φ , ψ , ϑ allein abhängen), ferner aber die Bewegung eines starren Körpers, der gezwungen ist, auf anderen starren Körpern zu rollen oder zu gleiten.

Ich möchte hier insbesondere auf dasjenige Problem hinweisen, bei welchem die Schraubentheorie bislang die glänzendste Verwendung gefunden haben dürfte, *das Problem von der Bewegung des starren Körpers in einer reibungslosen inkompressiblen Flüssigkeit.*¹⁾ Die lebendige Kraft des aus Körper und Flüssigkeit gebildeten Systems kann in diesem Falle ohne weiteres in der Form (38) angeschrieben werden, worauf die gesamten Entwicklungen des vorigen Paragraphen Platz greifen. Diese Entwicklungen sind in der That nichts anderes als eine Transskription der Ansätze, welche Lord Kelvin und Kirchhoff ursprünglich für den Körper in Flüssigkeit gemacht haben; man ver-

1) Leider ist die mathematische Eleganz dieser Untersuchungen kein Maßstab für ihre physikalische Wichtigkeit; vielmehr ist das praktische Geltungsgebiet derselben wegen der in allen Fällen vorhandenen Flüssigkeitsreibung und der bei größeren Geschwindigkeiten auftretenden turbulenten Bewegungen ein sehr geringes.

gleiche die Darstellung bei Lamb, *Hydrodynamics* (Cambridge, 1895; Kap. 6), der sich direkt an die Ausdrucksweise der Schraubentheorie anschließt, sowie das Referat von Love in IV 15 und IV 16 der mathematischen Encyclopädie. Die verschiedenen Formen, welche die lebendige Kraft T je nach der Symmetrie des in die Flüssigkeit getauchten Körpers annimmt, der jeweilige Zusammenhang zwischen der instantanen Geschwindigkeitsschraube und der Impulsschraube, endlich die resultierende Bewegung des Körpers selbst sind ebenso viele Gegenstände, welche sich auch für eine anschaulich-geometrische Diskussion im Sinne der Ballschen Schraubentheorie vorzüglich eignen dürften. Es würde dies eine direkte und doch nicht triviale Weiterbildung von Poinso's berühmten Untersuchungen über die Rotation eines starren Körpers um einen festen Punkt sein. Hierzu wolle man insbesondere die Arbeit von Minkowski in den Sitzungsberichten der Berliner Akademie von 1888 vergleichen.

§ 12. Abschließende Bemerkungen über die mechanischen Kapitel des Ballschen Werkes. — Verallgemeinerungen des in § 7 und § 9 gegebenen Ansatzes.

Es wurde bereits in § 8 hervorgehoben, daß die Untersuchungen über die Mechanik der starren Körper, welche Ball in seinem Werke ausführt¹⁾, einen übereinstimmenden Charakter zeigen: es handelt sich bei Ball durchweg um solche Fragen, bei denen die Schraubenkoordinaten p, q, r, u, v, w der instantanen Geschwindigkeit wie Lagrangesche Geschwindigkeitskoordinaten benutzt werden könnten. Ich habe dies hier nur noch betreffs der letzten Frage, die in § 8 genannt wurde, der Frage nach den jeweiligen permanenten Schrauben auszuführen. Dies gelingt in einfachster Weise im Anschluß an die kinetischen Gleichungen (40). Man findet nämlich, daß es sich bei Ball dabei um die Aufsuchung solcher Werte der p, q, r, u, v, w bez. $\varphi, \psi, \vartheta, \xi, \eta, \zeta$ handelt, für welche die rechten Seiten der kinetischen Gleichungen (40) verschwinden; es bleiben dann die X, Y, Z, L, M, N des Impulses und also auch die p, q, r, u, v, w wenigstens für ein Zeitelement konstant, und eben deshalb spricht Ball in einem solchen Falle von einer permanenten Schraube. Als einfache Beispiele möchte ich anführen Staudes

1) Nur von diesen mechanischen Entwicklungen des Ballschen Werkes ist im vorliegenden Artikel die Rede, nicht von den anschließenden geometrischen. Ich möchte aber nicht unterlassen anzuführen, daß Herr Ball die geometrischen Fragen neuerdings in einer besonderen Abhandlung in den Transactions der R. Irish Academy (vol. 31, post 12, Dublin 1901) weiter verfolgt hat; dieselbe trägt den Titel: *Further Developments of the geometrical theory of six screws*.

permanente Drehachsen eines um einen Punkt rotierenden schweren Körpers (Journal für Mathematik Bd. 113, 1894), sowie Kirchhoffs Theorem, daß bei jedem Körper in einer reibungslosen, inkompressiblen Flüssigkeit bei Abwesenheit äußerer Kräfte drei zu einander senkrechte Richtungen gleichförmiger Translation existieren. Die sämtlichen Fälle stationärer Bewegung, welche in dem genannten Falle bei dem Körper in Flüssigkeit auftreten können, diskutiert Minkowski l. c. In diesen Beispielen sind zugleich die p, q, r, u, v, w nicht nur zeitweise, sondern dauernd konstant, so daß man von *Permanenz* der bez. Schrauben im vollen Sinne des Wortes reden kann.

Letzterer Umstand hängt ersichtlich mit der Thatsache zusammen, daß die Drehungen um einen Punkt, wie andererseits die Bewegungen eines freien Körpers eine *Gruppe* bilden: gehört eine unendlich kleine Bewegung der Gruppe an, so auch die endliche Bewegung, welche aus ihr durch unendlichmalige Wiederholung entsteht. Daß dies bei der Bewegung starrer Körper keineswegs immer der Fall ist, zeigt das einfache Beispiel eines auf einer Ebene rollenden Cylinders. Hier treten daher die in § 5 genannten *Gruppen von Bewegungen* (bez. die mit ihnen verknüpften linearen Schraubensysteme von „selbständiger gruppentheoretischer Bedeutung“) in charakteristischer Weise in den Vordergrund. In der That läßt sich die Kinetik aller dieser Gruppen genau so in Ansatz bringen wie in § 7 die Kinetik der Drehungen um einen Punkt und in § 9 diejenige der freien Bewegungen (eines starren Körpers); man wird sagen können, daß in allen diesen Fällen die *Methode der Eulerschen Gleichungen* eine naturgemäße Verallgemeinerung findet.¹⁾ Die Gesamtheit der Bewegungen, welche ein starrer Körper nach der Natur der ihm auferlegten Bedingungen gegebenenfalls ausführen kann, ist immer in einer *kleinsten* Gruppe von Bewegungen enthalten. Es dürfte sich empfehlen, die kinetischen Gleichungen für den Körper jeweils so aufzustellen, daß man diese Gruppe als Ausgangspunkt nimmt, also bei ihr „kinematische Gleichungen“ und das Analogon der Eulerschen Gleichungen aufstellt.

Göttingen, den 3. September 1901.

1) Diese Bemerkungen stehen in naher Beziehung zu gewissen allgemeineren Betrachtungen über dynamische Probleme, die Herr Volterra in den Jahren 1899 bis 1900 in den Atti di Torino veröffentlichte; siehe insbesondere den Aufsatz: *Sopra una classe di equazioni dinamiche* in Bd. 33 und den anderen: *Sopra una classe di moti permanenti stabili* in Bd. 34 daselbst.

Kleinere Mitteilungen.

Druckfehler in den Tables des Logarithmes à huit decimales du Service Géographique de l'Armée (Paris 1891).

Sr. Don J. de Mendizábal Tamborrel, Astronom in Mexico, teilt in der Revista Científica y Bibliográfica de la Sociedad Científica „Antonio Alzate“, t. XV (1900—1901) p. 21 mit, daß in den oben genannten Tafeln bei Log. cot. $34^{\circ} 53' 60''$ an Stelle von 0.21981237 zu lesen ist 0.21981257.¹⁾

Auskünfte.

Fr. M., K. Die auch vom Taschenbuch der Hütte und neuerdings von Herrn Kiepert in der 9. Auflage seines Grundrisses der Differential- und Integralrechnung für die Umkehrungen der Hyperbelfunktionen an Stelle der noch von Günther und Ligowski gebrauchten sinnlosen Schreibweise Arc Sin, Arc Cos u. s. w. angenommenen Bezeichnungen Ar Sin, Ar Cos u. s. w. (zu sprechen: area sinus u. s. w.) sind unseres Wissens von J. F. W. Gronau eingeführt worden (eigentlich Ar. Sin, Ar. Cos u. s. w., in den Tafeln für die hyperbolischen Sektoren und für die Logarithmen ihrer Sinus und Cosinus, Danzig 1862). M.

E. H., S. Die beachtenswerte Schrift von P. Crueger, Dezimale Zeit- und Kreisteilung, ein Kulturfortschritt, Berlin 1900, ist ein Sonderabdruck aus der Wochenschrift „Prometheus“, Jahrg. XI, Nr. 560. M.

H. H., S. Unserer Mitteilung im vorigen Heft S. 485, die in der französischen Marine mit der neuen Winkelteilung gemachten günstigen Erfahrungen betreffend, können wir hinzufügen, daß der erwähnte, den Bericht des Kommandanten Guyou enthaltende Compte rendu sommaire du Congrès international de Chronométrie de 1900 aus der Imprimerie Nationale stammt, während der Compte rendu in extenso unter der Presse ist und bei Gauthier-Villars erscheinen wird.

1) Diesen Tafeln liegt bekanntlich die Hundertteilung des rechten Winkels zu Grunde und die Zeichen ° ' ' ' bedeuten beziehentlich Neu-(Centesimal-) Grad, Neuminute, Neusekunde.

Anfrage.

In dem „Versuch einer graphischen Dynamik“ von R. Proell (Leipzig 1874) ist für die geradlinige Bewegung eines Punktes der Satz aufgestellt, daß die Beschleunigung gleich der Subnormale der Geschwindigkeitskurve ist, unter letzterer die Kurve verstanden, welche von dem Endpunkt der senkrecht zur Bahn an den bewegten Punkt angetragenen Geschwindigkeit beschrieben wird. Im Taschenbuch der Hütte, 17. Aufl. (Berlin 1899) S. 525 ist dieser Satz mit dem Namen Bour in Verbindung gebracht. Wo und wann hat Bour denselben veröffentlicht? Trägt man bei einer beliebigen krummlinigen Bewegung eines Punktes die Geschwindigkeit auch senkrecht zur Bahn von dem Punkt aus ab, so geht die Normale der von dem Endpunkt beschriebenen Kurve ebenfalls durch den Endpunkt der nach Größe und Richtung von dem bewegten Punkt abgetragenen Beschleunigung. Ist diese Verallgemeinerung des Bour-Proell'schen Satzes bekannt? Es giebt einen ähnlichen Satz, bei welchem die Geschwindigkeit in ihrer natürlichen Richtung abgetragen, statt um einen rechten Winkel gedreht, vorkommt. Ist derselbe bekannt?

R. MEHMKE.

Bücherschau.

A. von Oettingen. Elemente des geometrisch-perspektivischen Zeichnens. 177 S. Leipzig 1901, Wilhelm Engelmann.

Der Verfasser giebt in diesem Buche eine weitere Ausführung der Anmerkungen, die er seiner Bearbeitung der „Systematischen Entwicklung der Abhängigkeit geometrischer Gestalten von Jacob Steiner“, Ostwalds Klassiker der exakten Wissenschaften, Nr. 82 und Nr. 83, beigelegt hat. Von den drei Teilen des Buches ist der erste „Perspektive der Lage“ betitelt und enthält zunächst eine kurze Darstellung der synthetischen Geometrie in genauem Anschluß an das Steinersche Werk. Daran schließt sich die Erörterung, wie man unter Anwendung des Prozesses der Zentralprojektion die geometrischen Elemente festlegen kann, wobei außer der Bildebene noch eine weitere feste Ebene, die horizontale Grundebene oder wie der Verfasser sie nennt, die „Fußebe“ eingeführt wird. Die Abbildung der Punkte dieser Fußebene heißt das „Terrain“. Um einen Punkt im Raume zu bestimmen, fallen wir von ihm auf die Fußebene das Lot und markieren dessen Fußpunkt. Die Zentralprojektionen des Punktes einerseits und des Fußpunktes andererseits liegen dann auf einer vertikalen Linie und umgekehrt können zwei so gelegene Punkte zur Festlegung eines Raumpunktes verwendet werden, wobei natürlich durch die Bezeichnung angedeutet sein muß, welcher der beiden auf der Bild-Tafel gegebenen Punkte dem Terrain angehört.

Eine Gerade wird ferner zu bestimmen sein, indem man sich das Bild ihres unendlich fernen Punktes, den Fluchtpunkt, giebt und überdies den „Terrainschnitt“, d. h. das Bild des Punktes, in welchem sie die Fußebene durchsetzt. Die Ebene endlich kann in analoger Weise gegeben werden durch ihre Fluchtlinie, d. h. das Bild der unendlich fernen Geraden, und ihren „Terrainschnitt“, das Bild der Spur in der Fußebene. Fluchtlinie und Terrainschnitt einer Ebene begegnen sich stets auf dem Horizont.

Nachdem in solcher Weise die Grundelemente graphisch bestimmt werden können, findet eine Anzahl von Aufgaben der Raumgeometrie ihre Erledigung. Zu erwähnen sind einige elegante Anwendungen auf Schattenkonstruktionen.

Sodann werden die Kegelschnitte eingeführt als Zentralprojektionen des Kreises und umgekehrt Kreise der Bildebene als Kegelschnitte der Fußebene gedeutet. Die Bemerkung auf Seite 70 unten muß dahin richtig gestellt werden, daß ein zur Tafel *nicht* paralleler Kreis im Bilde wieder als Kreis erscheinen kann. Es ist ja nur nötig, daß für den projizierenden Kegel der gegebene Kreis der einen Kreis-Schaar, der Kreis in der Bildebene aber der anderen Kreis-Schaar des Kegels angehöre.

Im zweiten Teile, der „Maßperspektive“ überschrieben ist, erledigt der Verfasser ausführlich die Aufgaben, die sich auf die Ausmessung von Linien und Winkeln beziehen; der dritte Teil endlich bringt „Anwendungen auf Erzeugnisse projektivischer Gebilde im Raume“. Es wird das Hyperboloid

dargestellt als Erzeugnis projektiver Punktreihen, wobei sich für die Bestimmung eines Punktes der „Umrisskurve“ eine einfache Konstruktion ergibt, ferner das hyperbolische Paraboloid und endlich noch die Aufgabe konstruktiv vollständig durchgeführt die Geraden zu zeichnen, welche vier gegebenen Geraden begegnen. Was die Darstellung der Flächen betrifft, so wäre eine größere Anschaulichkeit, Klarheit und Übersichtlichkeit der Figuren zu wünschen. Ein Anhang enthält eine recht nützliche Zusammenstellung von Sätzen über Kegelschnitte, wobei hinsichtlich der Beweise auf Fiedlers „Analytische Geometrie der Kegelschnitte“ nach Salmon verwiesen wird.

Als Leserkreis dachte sich der Verfasser „vor allem Lehrer und Dozenten der höheren Mathematik, dann auch Künstler und Laien von tieferer mathematischer Bildung, am wenigsten Techniker aller Art“.

In Bezug auf die Darstellung ist der unbedingte Anschluß an Steiner in allen Bezeichnungen doch wohl kaum zu rechtfertigen. Daß der verdienstvolle Redakteur der „Klassiker der exakten Wissenschaften“ den großen deutschen Geometer nach Gebühr würdigt, wird jeder begreiflich finden. Der Verfasser führt als Grund für die Beibehaltung der Steinerschen Terminologie den an, daß der Leser, falls er tiefer einzudringen wünsche, sich in Steiners klassischem Werke sofort zurecht finde. Aber die neuere Geometrie hat seit Steiner doch noch Fortschritte gemacht, die niemand ignorieren kann. Sicher ist es doch auch als ein Fortschritt zu betrachten, wenn heutzutage wenigstens im Gebiete der reinen Mathematik die geometrischen Elemente Punkte, Gerade u. s. f. einheitlich bezeichnet werden. Der Fortschritt ist aber noch wichtiger als historisches Verständnis. Steiner selbst würde in der Gegenwart das Doppelverhältnis von vier harmonischen Elementen nicht mehr $= +1$ setzen und es erscheint als ein aussichtsloser Versuch, die ganz veralteten Steinerschen Bezeichnungen zu neuem Leben erwecken zu wollen.

Prinzipieller und wichtiger aber erscheint folgender zweite Punkt. Der Verfasser vertritt sehr richtig und im Widerspruch zu Steiner die Anschauung, daß die Raumgebilde der neueren Geometrie auch in entsprechender Weise durch mathematisch-exakte Zeichnungen dargestellt und daß die Raum-Konstruktionen aus wissenschaftlichen und pädagogischen Gründen wirklich durchgeführt werden sollen. Er thut dies in der von ihm entwickelten freien Perspektive und betont deren Vorzüge gegenüber der andern Form der Darstellung (Peschka), bei der bloß die Tafel verwendet wird. Denn „wir sehen die Dinge auf der Erde stehend und nicht an Wände befestigt“.

Gerade hierin muß der Referent sich zu einer anderen Meinung bekennen. Stellt man sich auf den rein theoretischen, abstrakten Standpunkt, so muß zur Darstellung der *idealen* Gebilde der neueren Geometrie eine Projektionsart gewählt werden, die *möglichst wenig* neue Elemente einführt und die aus der Erfahrung stammenden Begriffe der vertikalen Linien u. s. f. *nicht* benutzt. Dies leistet die freie Perspektive, bei der man bloß die Tafel und das Projektionszentrum verwendet. Die Einführung einer weiteren festen Ebene ist schon eine Konzession an die Praxis. Namentlich die vom Verfasser benutzte Fußebene dient dem Zwecke, eine größere Anschaulichkeit zu erzielen. Denn durch dieselbe werden ohne weiteres die drei Di-

mensionen des Raumes angedeutet. Deswegen eignet sich diese Darstellung besonders für architektonische Objekte, wie dies ja auch der allgemeinen Übung entspricht.

Verläßt man aber den rein abstrakten Standpunkt und verlangt von den Darstellungen der Gebilde der Raumgeometrie in erster Linie Anschaulichkeit und leichte Herstellbarkeit, so braucht man überhaupt keine Perspektive zu zeichnen, sondern kann Parallelprojektionen benutzen. Diese einfachere Projektionsart wird in den meisten Fällen genügen. Denn bei perspektiven Ansichten mathematischer Objekte wird die größere Tiefenwirkung und die eine Raumvorstellung ausbildende Kraft der Perspektive in der Regel gar nicht voll zur Geltung kommen.

Soll aber der pädagogische Faktor betont werden, der in der Ausbildung des Vorstellungsvermögens liegt, so scheint dem Referenten gerade die angewandte Perspektive, die in der Grundebene gegebene Risse benutzt, also die Darstellung einfacher architektonischer Objekte, einer Pfeilerreihe, einer Treppe u. s. f. am geeignetsten, die Raumanschauung auszubilden. Jede freie Perspektive trägt etwas Abstraktes, Unanschauliches in sich und dürfte nur den *Abschluss* eines Lehrganges des perspektiven Zeichnens bilden.

München.

DOEHLEMANN.

A. Föppl, Vorlesungen über technische Mechanik. Verlag von B. G. Teubner, Leipzig. Bd. I, Einführung in die Mechanik. 2. Aufl. 1900. — Bd. II, Graphische Statik. 1900. — Bd. III, Festigkeitslehre. 2. Aufl. 1900. — Bd. IV, Dynamik. 2. Aufl. 1901.

Graphische Statik und Festigkeitslehre gehören zur technischen Mechanik im engeren Sinne des Wortes, weil ihre methodische Ausbildung im Anschluß an die Architekten- und Ingenieurpraxis erfolgt ist. Immerhin bildet die allgemeine Mechanik auch die wissenschaftliche Grundlage dieser Disziplinen, und es folgt aus diesem einfachen Sachverhalt, daß der Studierende an einer technischen Hochschule sich zunächst mit den Elementen der theoretischen Mechanik vertraut macht und dann zu den Anwendungen übergeht. In Wirklichkeit wird dieser natürliche Weg auch heute noch eingeschlagen. Man hält es nur für passend, die systematische Darstellung der allgemeinen mechanischen Grundlehren — in Rücksicht auf die spezifischen Bedürfnisse der Studierenden — ebenfalls als Teile der „technischen Mechanik“ zu bezeichnen. Größere zusammenhängende kinetische Probleme wie die Theorie der Kurbelmaschinen, des Regulators, der Fahrzeuge, der Turbinen etc. werden bei dieser Auffassung in das Gebiet der „theoretischen Maschinenlehre“ verwiesen.

Das vorliegende Werk geht zwar weit über das hinaus, was die älteren Darstellungen der technischen Mechanik über dynamische (und speziell kinetische) Fragen enthalten, hält sich aber doch im Großen und Ganzen an die durch den technischen Unterrichtsgang auferlegte Abgrenzung. Die Zentrifugalregulatoren treten demgemäß als ideale (reibungsfreie) Systeme auf, die Bewegung der Kurbelmechanismen ist — ohne vollständige Berücksichtigung der wirklichen Kraftfelder — nur in den allgemeinsten Grundzügen angedeutet. Die elastischen Deformationen sowie die Beanspruchung der einzelnen Maschinenteile werden bei dieser Auffassung des Unterrichtsstoffes

ebenfalls nicht behandelt. Wohl aber sind den Grundvorstellungen über Reibung, Luftwiderstand und Stofs einige Ausführungen gewidmet.

Die Hilfsmittel der höheren Analysis hat der Herr Verfasser in allen Teilen des Werkes möglichst beschränkt — und niemand wird ihm deswegen einen Vorwurf machen können. Will man aber bei verwickelteren mechanischen Problemen der Technik, die aus praktischen Gründen eine Lösung verlangen, nicht bei nutzlosen allgemeinen Redensarten stehen bleiben, so ist man genötigt zu passenden *Näherungsmethoden* zu greifen und auf diese Weise eine Lösung zu erzwingen, die als Ersatz für ein streng mathematisches Resultat dienen kann und noch außerdem die Vorteile der Einfachheit und Kürze vor diesem voraus hat. In diesem Sinne hat schon Poncelet gangbare Wege vorgezeichnet und andere sind ihm gefolgt. Leider haben diese Bestrebungen in dem vorliegenden Werke keine genügende Beachtung gefunden. Der Herr Verfasser mußte sich deshalb öfters entschließen, verwickeltere mechanische Vorgänge durch allgemeine Beschreibungen zu skizzieren, wodurch greifbare Resultate, die gerade der Ingenieur so notwendig braucht, nicht gewonnen werden können.

Jedem Leser des vorliegenden Werkes wird der fast vollständige Mangel an Litteraturnachweisen für die Quellen aufgefallen sein, aus denen die hervorragendsten mechanischen Leistungen entsprungen sind — ein Mangel, der übrigens in der Fachlitteratur vielfach empfunden wird. Wir sind überzeugt, daß der Herr Verfasser in seinen mündlichen Vorträgen den Zuhörern die notwendigsten Mitteilungen über die Entstehung des D'Alembertschen Prinzips und des Prinzips der virtuellen Verschiebungen nicht vorenthält — aber wir sehen nicht ein, weshalb die Leser des Buches von einem Euler, Lagrange, Poisson, Cauchy nicht mehr als den Namen erfahren sollen. Die Lehrbücher von Schell, Somoff und Routh verdanken ihren allgemein anerkannten Wert zum großen Teile den historischen Notizen, die ja ohnehin keinen übermäßigen Raum beanspruchen, aber ausreichen, um manchem Leser einen Fingerzeig zu geben, wo er sein Wissen gelegentlich vertiefen und erweitern kann. Selbstverständlich wird niemand von einem Lehrbuch, welches in erster Linie für solche Studierende bestimmt ist, die auf die Aneignung einer bestimmten Disziplin nur eine kurze Zeit verwenden können, eine encyclopädische Vollständigkeit der historischen Nachweise verlangen — es genügt hier durchaus, auf diejenigen Leistungen aufmerksam zu machen, welche die Grundsteine der heutigen Mechanik bilden. Das eigentliche Studium der geschichtlichen Entwicklung dieser Wissenschaft wird immer eine selbständige Aufgabe bleiben.

Der *erste* Band der Vorlesungen behandelt die elementare Mechanik des materiellen Punktes, des starren Körpers, der elastischen und flüssigen Systeme. Er giebt außerdem eine kurze Übersicht über die Reibungserscheinungen und andere passive Widerstände.

Eine eigentümliche Stellung hat das *Prinzip der virtuellen Verschiebungen* (§ 15) in dieser „Einführung“ erhalten. Da es im methodischen Gange des Unterrichts zunächst für einen einzelnen freien Punkt ausgesprochen wird, so geht bei dieser Auffassung das eigentliche Wesen dieses Grundgesetzes der Mechanik ganz verloren. Denn es tritt dem Studierenden als eine ziemlich nutzlose Formel entgegen, aus welcher er nur den ihm bereits bekannten Satz vom Parallelogramm der Kräfte ableiten kann. Es fehlt eben an dieser

Stelle noch der Begriff des Systems und damit auch die Möglichkeit, über die virtuellen Verschiebungen irgend etwas Bestimmtes auszusagen. In § 18 tritt nun zwar ein mechanisches System in einfachster Form auf, indem hier der Fall eines materiellen Punktes betrachtet wird, der gezwungen ist, auf einer festen Fläche zu bleiben. Allein diese Gelegenheit benutzt der Herr Verfasser nicht, um dem berühmten Prinzip wenigstens etwas Leben einzuflößen. Erst im § 21 wird es zur Aufstellung der Gleichgewichtsbedingungen der Kräfte am starren Körper herangezogen. Es heisst hier (p. 143):

„Wir hatten ferner bei der Mechanik des materiellen Punktes das Princip der virtuellen Geschwindigkeiten bewiesen und wollen auch dieses auf den starren Körper übertragen. Zu diesem Zwecke denken wir uns dem Körper eine willkürliche (virtuelle) Bewegung ertheilt. Diese Bewegung kann zwar auch von endlicher Grösse sein; gewöhnlich(!) wird aber das Princip der virtuellen Geschwindigkeiten am starren Körper nur auf unendlich kleine Lagenänderungen angewendet, und wir wollen es daher von vornherein für solche ableiten. Der Uebertragung auf eine Bewegung von endlicher Grösse steht nachher ohnehin nichts im Wege, da sich jede endliche Bewegung auf eine Summe von unendlich kleinen Lagenänderungen zurückführen lässt.“

Hier liegt aber offenbar ein Irrtum vor. Denn die Forderung, dass die Arbeit bei einer unendlich kleinen Bewegung verschwinde, ist notwendig und hinreichend für das Bestehen eines Gleichgewichtszustandes. Die Forderung, dass auch bei einer endlichen Bewegung die Arbeit verschwinde, geht weiter und entspricht einer Spezialisierung des allgemeinen Gleichgewichtes. Sie giebt nämlich die bekannten Bedingungen des *astatischen* Gleichgewichts:

$$\begin{aligned} \Sigma P_1 x_1 &= 0, & \Sigma P_1 x_2 &= 0, & \Sigma P_1 x_3 &= 0, \\ \Sigma P_2 x_1 &= 0, & \Sigma P_2 x_2 &= 0, & \Sigma P_2 x_3 &= 0, \\ \Sigma P_3 x_1 &= 0, & \Sigma P_3 x_2 &= 0, & \Sigma P_3 x_3 &= 0, \end{aligned}$$

deren Ableitung offenbar nicht bezweckt ist.

Das D'Alembertsche Prinzip wird in dem ersten Bande der Vorlesungen nur gestreift, da die systematische Darstellung desselben dem letzten Bande vorbehalten ist. Im § 14 der „Einführung“ wird es bei Gelegenheit einer sehr ausführlichen Erörterung über Centripetal- und Centrifugalkraft erwähnt.

Diesen Betrachtungen liegt der einfache Fall zu Grunde, dass ein materieller Punkt mit der Masse m sich mit der konstanten Geschwindigkeit v in einem Kreise vom Halbmesser r bewegt. Die hierbei auftretende Grösse $C = m \frac{v^2}{r}$ wird als „Centripetalkraft“ bezeichnet. Hieran schliesst sich auf p. 69 die Bemerkung:

„Im Zusammenhang mit ihr (der Centripetalkraft) steht aber noch der Begriff der Centrifugalkraft, der noch eine genauere Erwägung erfordert. Kaum eine andere Betrachtung aus den Elementen der Mechanik hat nämlich schon zu so vielen Unklarheiten und falschen Deutungen Veranlassung gegeben, als die Einführung des Hilfsbegriffes der Centrifugalkraft. Wie mir scheint, ist dies vorwiegend darauf zurückzuführen, dass von diesem Begriffe zu zwei verschiedenen Zwecken Gebrauch gemacht wird, ohne dass diese stets richtig auseinander gehalten würden.“

Hierzu wird noch Hertz (Prinzipien der Mechanik) zitiert mit der Bemerkung, daß auch er in der Auffassung der Centrifugalkraft geirrt habe.

Der Studierende muß nun entschieden der Ansicht werden, daß hier einer der dunkelsten Punkte der Mechanik vorliegt, dessen Aufklärung den Bemühungen der größten Autoritäten mißlungen ist. Aus den Erörterungen des Herrn Verfassers erfahren wir, daß der Druck der Räder eines in einer Kurve fahrenden Wagens gegen die äußere Schiene die „*Centrifugalkraft im gewöhnlichen Sinne des Wortes*“ ist, und daß diese Kraft „*physikalisch existiert*“. Einen weiteren Aufschluß erhalten wir auf p. 70:

„An dem Eisenbahnwagen, den wir betrachten, können alle Kräfte, die an ihm wirken, nicht im Gleichgewicht miteinander stehen, sondern wir wissen schon, dass sie eine Resultierende ergeben müssen, die die Richtungsänderung der Bewegung hervorruft. Trotzdem erscheint es aber erwünscht, die Aufgabe auf ein Gleichgewichtsproblem zurückzuführen. Das kann natürlich nur willkürlich oder, wenn man will, gewaltsam geschehen, indem man sich noch eine Kraft hinzudenkt, die in Wirklichkeit gar nicht vorhanden ist, ... sie muss die Resultierende aller übrigen Kräfte, also die Centripetalkraft, gerade aufheben, also gleich gross und entgegengesetzt gerichtet mit ihr sein.“

Offenbar ist der Eisenbahnwagen bei dieser Auffassung identisch mit einem materiellen Punkte, welcher sich auf einem festen Kreise mit der konstanten Geschwindigkeit v bewegt. Aus dem Beispiel auf p. 72 (Berechnung der theoretischen Schienenüberhöhung in Kurven) geht unzweideutig hervor, daß diese „*fingierte*“ Centrifugalkraft mit der „*physikalisch existierenden*“ identisch ist.

Unterscheidet man konsequent zwischen Massenbeschleunigung, eingepprägter Kraft und Systemreaction — wie es das D'Alembertsche Prinzip verlangt — so fallen von vornherein alle Schwierigkeiten, welche die GröÙe C betreffen, fort, und jede weitere Auseinandersetzung kann eher verwirrend als aufklärend wirken.

Die Statik, welche im ersten Bande auf den materiellen Punkt und das einfache starre System beschränkt ist, findet im *zweiten* Bande eine weitere Ausgestaltung mit Rücksicht auf die Seilpolygone, die Chasles-Möbiussche Kräfte-reduktion, das ebene und räumliche Fachwerk und die Theorie der Gewölbe. Bei dem großen Umfang des Stoffes muß man dem Geschick, welches der Herr Verfasser in der Auswahl der Probleme und der Durchführung derselben bekundet, unbedingte Anerkennung zollen. Vielleicht hätte das Thema der Initialspannungen — wegen seiner praktischen Bedeutung — eine etwas eingehendere Beachtung verdient, zumal da dieses Gebiet in den letzten Jahren durch mehrere wertvolle Arbeiten¹⁾ in manchen Punkten gefördert worden ist.

Der *dritte* Band (Festigkeitslehre) hat in zweiter Auflage mehrere größere Zusätze erhalten, welche als besondere numerierte Paragraphen dem Texte der ersten Auflage eingefügt wurden.

§ 22a enthält allgemeine Bemerkungen über Balken aus Gußeisen und Stein, worin die Gültigkeit der gewöhnlichen Biegeformeln erörtert wird.

1) M. vergl. etwa die Abhandl. von F. H. Cilley. Sill. Journ. [4] 11. 1901. Zeitschrift f. Mathematik u. Physik. 47. Band. 1902. 1. u. 2. Heft.

Die §§ 63 a und 63 b hat bereits Herr Weingarten¹⁾ einer sachlichen Kritik unterzogen, so daß wir uns hier einer weiteren Beurteilung enthalten können.

In § 70 a wird dem Leser mitgeteilt, daß Herr Prandtl demnächst auf Grund der mathematischen Elastizitätstheorie eine Untersuchung „über die Biegung eines gekrümmten Stabes, dessen Querschnittsabmessungen von gleicher Größenordnung mit dem Krümmungshalbmesser sind“, veröffentlichen wird.

Der letzte Zusatz-Paragraph 70 b berichtet kurz über die Untersuchung der Spannungsverteilung in einer durchlochten Blechtafel des Herrn Kirsch (Ztschr. d. V. D. Ing. 1898).

Eine sachliche Erweiterung hat die zweite Auflage der Festigkeitslehre im Vergleich mit der ersten nicht erhalten, da die eingeschalteten Paragraphen teilweise keinen greifbaren Inhalt besitzen oder wie die §§ 63 a und 63 b ihren Zweck — die mathematische Sicherstellung der Castiglianoschen Sätze — ganz verfehlen.

Wenn auch der Techniker auf mathematisch strenge Lösungen gern verzichtet und in vielen Fällen, schon wegen der Unzulänglichkeit der analytischen Methoden, darauf verzichten muß, so kann man doch keineswegs von der Forderung abgehen, daß in einem Lehrbuch der technischen Mechanik ungenaue oder gar falsche Lösungen eines bestimmten Problems als solche scharf gekennzeichnet werden. Hierhin gehört die Berechnung der Spannungsverteilung in einem rotierenden Schleifsteine. Im § 50 behandelt der Herr Verfasser die Bestimmung der Normal- und Tangentialspannung in einer unendlich langen Röhre, welche einem konstanten Flächendruck auf der Innenseite ausgesetzt ist, während von körperlichen Kräften abgesehen wird. Eine Anmerkung hierzu (p. 327) beginnt mit dem Satze: „Ein Schleifstein, der mit grosser Winkelgeschwindigkeit rotiert, wird in ganz ähnlicher Weise beansprucht, wie ein dickwandiges Rohr²⁾“ durch einen inneren Ueberdruck.“ Dem Studierenden wird hier eine starke Phantasie zugemutet, um die nahe Verwandtschaft beider Probleme einzusehen. Jedenfalls müssen beim rotierenden Schleifstein sowohl die beiden ebenen Seitenflächen als auch die beiden cylindrischen Begrenzungen entsprechend spannungsfrei sein. Diesen Bedingungen genügt aber die Partikularlösung für das Röhrenproblem keineswegs. Ihre willkürliche Übertragung auf den Schleifstein führt auf eine prinzipiell falsche Formel. Auch der Hinweis auf die Versuchsergebnisse des Herrn Grüber (Ztschr. d. V. D. Ing. 1897, 1899) trägt hier nicht das Mindeste zur Klarstellung der Frage bei, da auch die in den Arbeiten des Herrn Grüber benutzten theoretischen Gleichungen die Grenzbedingungen nicht einmal annähernd erfüllen. Die einfache Mitteilung an den Leser, daß das Problem der rotierenden Scheibe, trotz der mannigfachen Bemühungen, keine befriedigende theoretische Lösung zugelassen hat, wäre hier zweifellos belehrender gewesen, als der oben zitierte Satz und die darauf folgenden Erörterungen des Herrn Verfassers.

Der vierte Band (Dynamik) giebt uns Veranlassung, einige Bemerkungen

1) Rezension über „Aug. Föppl, Vorlesungen über technische Mechanik“. Archiv d. Math. u. Physik. 3. Reihe. Bd. 1. p. 342—352. 1901. M. vergl. auch die sich unmittelbar daran anschließende Polemik zwischen Autor und Rezensent.

2) Der Zusatz „von unendlicher Länge“ fehlt im Texte.

über die in § 11 gegebene Darstellung des D'Alembertschen Prinzips zu machen, da dieselbe von den bisher üblichen mehrfach abweicht.

Indem der Herr Verfasser den Vektor der äußeren Kraft, welche auf einen Punkt des Systems mit der Masse m wirkt durch \mathfrak{P} und die zugehörige Reaktion mit $\Sigma\mathfrak{Z}$ bezeichnet, nimmt der dem D'Alembertschen Prinzip eigentümliche Drei-Vektoransatz die Form an:

$$m \frac{d^2\mathbf{r}}{dt^2} = \mathfrak{P} + \Sigma\mathfrak{Z}.$$

Darauf wird ein neuer Buchstabe \mathfrak{S} eingeführt durch die Gleichung

$$\mathfrak{S} = -m \frac{d^2\mathbf{r}}{dt^2}$$

und es folgt die Bemerkung:

„In dem Kunstgriffe, das dynamische Problem durch Zufügung der Trägheitskräfte \mathfrak{S} auf ein statisches zurückzuführen, besteht der Kern des D'Alembertschen Prinzips. Freilich wird dieses, wie wir alsbald sehen werden, häufig oder gewöhnlich in einer analytischen Form ausgesprochen, die den wirklichen Gehalt des Prinzips nicht so deutlich hervortreten lässt.“

Die obige Drei-Vektorgleichung heißt jetzt:

$$\mathfrak{P} + \Sigma\mathfrak{Z} + \mathfrak{S} = 0.$$

Es ist ganz selbstverständlich, daß sich die drei Kräfte \mathfrak{P} , $\Sigma\mathfrak{Z}$ und \mathfrak{S} am Massenpunkte m des Systems das Gleichgewicht halten. Ebenso selbstverständlich ist es, daß sich auch alle diese Kräfte am ganzen „Haufen“ (System) das Gleichgewicht halten. Ganz unverständlich bleibt es aber, was diese trivialen Wahrheiten mit dem D'Alembertschen Prinzip zu thun haben. Leider erfahren wir dies auch nicht aus dem oben zitierten Satze des Herrn Verfassers, in welchem der Kern des D'Alembertschen Prinzips offen gelegt werden soll. Dieser Kern steckt nämlich gar nicht in dem Kunstgriffe der Einführung eines neuen Buchstabens für die negative Massenbeschleunigung, sondern in der schlichten Behauptung, daß die Reaktionen $\Sigma\mathfrak{Z}$ für alle Massenpunkte genommen an dem gegebenen System im Gleichgewicht sind. Diese Bemerkung, welche nur die Reaktionen $\Sigma\mathfrak{Z}$ betrifft, hat der Herr Verfasser ganz unterlassen und dadurch den Kern des Prinzips vollständig verfehlt.

Im weiteren Verlauf der Entwicklung wird die geometrische Summe über das ganze System gebildet und es ergibt sich die Gleichung

$$\Sigma m \frac{d^2\mathbf{r}}{dt^2} = \Sigma\mathfrak{P},$$

indem $\Sigma\Sigma\mathfrak{Z} = 0$ gesetzt wird. Diese Gleichungen sind richtig, wenn das betrachtete System vollständig frei ist, was aber schon in dem ersten Beispiel (Pendel), das der Herr Verfasser in § 12 giebt, nicht zutrifft. Außerdem sind dieselben — auch für den Fall des freien Systems — kein adäquater Ausdruck des D'Alembertschen Prinzips, sondern führen unmittelbar zu dem Schwerpunktsatze, dessen Ableitung offenbar an dieser Stelle nicht bezweckt ist, da derselbe erst im § 13 betrachtet wird.

Nach dieser mißlungenen Einführung des D'Alembertschen Prinzips heißt es weiter (p. 110):

„In den Lehrbüchern der analytischen Mechanik wird das D'Alem-

bertsche Princip gewöhnlich durch eine Formel ausgedrückt, die aus den vorausgehenden Betrachtungen(?) folgt, wenn man sie in Verbindung mit dem Princip der virtuellen Geschwindigkeiten bringt.“

Die Verbindung mit dem Lagrangeschen Prinzip wird dann auf eine ganz ungewöhnliche Art hergestellt, da sie „aus den vorausgehenden Betrachtungen“ — wie wir gesehen haben — gar nicht gefolgert werden kann. Der Herr Verfasser sagt nämlich weiter:

„Der Weg, den der ins Auge gefasste materielle Punkt hierbei (d. h. bei der virtuellen Verschiebung) zurücklegt, sei δs ; dann ist für jedes willkürliche δs ¹⁾

$$(\mathfrak{P} + \Sigma \mathfrak{S} + \mathfrak{G}) \delta s = 0,$$

also bei Uebertragung der Betrachtung auf den ganzen Punkthaufen

$$\Sigma (\mathfrak{P} + \mathfrak{G}) \delta s = 0,$$

da sich die Arbeiten der inneren Kräfte im vorliegenden Falle gegeneinander wegheben.“

Die erste dieser beiden Formeln ist eine nichtssagende Identität, die zweite für „willkürliche“ δs unrichtig, da unter dieser allgemeinen Voraussetzung über die Variationselemente die Gleichung

$$\Sigma (\Sigma \mathfrak{S}) \delta s = 0$$

keineswegs bestehen kann, sondern ganz wesentlich an die Bedingung gebunden ist, daß die δs mögliche, d. h. mit der Bewegungsfähigkeit des materiellen Systems verträgliche, unendlich kleine Verschiebungen sind. Auf solche im gegenwärtigen Falle allein brauchbare Variationen wird aber erst in der weiteren Darstellung des Herrn Verfassers aufmerksam gemacht. Er macht nämlich auf p. 111 mit Rücksicht auf die gewöhnlichen Gleichungen der analytischen Mechanik

$$(72) \quad \Sigma \left[\left(X - m \frac{d^2 x}{dt^2} \right) \delta x + \left(Y - m \frac{d^2 y}{dt^2} \right) \delta y + \left(Z - m \frac{d^2 z}{dt^2} \right) \delta z \right] = 0$$

die folgende nachträgliche Bemerkung:

„In der analytischen Mechanik denkt man bei der Anwendung von Gleich. (72) gewöhnlich an solche virtuelle Verschiebungen, für die die inneren Kräfte keine Arbeit leisten, obschon Gestaltänderungen dabei nicht ausgeschlossen sein sollen. Man kann dies, weil man die Körper, die das System oder den Punkthaufen ausmachen, nur in solcher Weise miteinander in Verbindung gebracht denkt, dass bei den hierdurch zugelassenen Verschiebungen der Theile gegeneinander in der That keine inneren Arbeiten geleistet werden. Um dies zum Ausdruck zu bringen, pflegt man zu sagen, dass unter den in Gleich. (72) auftretenden Verschiebungskomponenten nur solche zu verstehen seien, die zwar sonst willkürlich, aber dabei mit den Systembedingungen verträglich seien. Immer, wenn dieser etwas unbestimmte Ausdruck gebraucht wird, thut man gut, in Gedanken dafür zu setzen, daß $\Sigma \Sigma \mathfrak{S} \delta s$ gleich Null sein soll.“

Warum hat der Herr Verfasser diese in der analytischen Mechanik

1) Unter δs ist offenbar immer δr zu verstehen. Wir haben aber den Text unverändert wiedergegeben.

allein üblichen — mit den Systembedingungen verträglichen — $\delta\mathfrak{S}$, deren Wahl doch keiner *zufälligen Konvention* entstammt, sondern durch das Prinzip der virtuellen Geschwindigkeiten in bestimmter analytischer Form vollständig gegeben ist, sobald man überhaupt die Reaktionen ($\Sigma\mathfrak{S}$) eliminieren, d. h. zu den *Bewegungsgleichungen* gelangen will, nicht gleich von vornherein dem Leser mitgeteilt? Er wäre dann nicht ganz am Ende der Darstellung, sondern — was einem Lehrbuche doch jedenfalls zum Vorteil gereicht — gleich am Anfange auf den *wahren Kern* des D'Alembertschen Prinzips gestoßen, und dem Studierenden würde nicht zugemutet, sich durch eine ganze Reihe falscher Vorstellungen, welche sich ihm möglicherweise entgegenstellen können, durchzuarbeiten, ehe er zu der „gewöhnlichen“ und allein richtigen Auffassung hingeführt wird.

D'Alembert selbst kannte — bei der Veröffentlichung seines *Traité* — das Prinzip der virtuellen Verschiebungen nicht und war deshalb genötigt, die elementaren Gleichgewichtsgesetze anzuwenden, die — wie der Herr Verfasser passend hervorhebt — in den einfacheren Fällen auch noch heute üblich sind.

Für den Techniker ist übrigens das D'Alembertsche Prinzip in der *ersten* Lagrange'schen Form:

$$(A) \quad \Sigma \left(\mathfrak{P} - m \frac{d^2 \mathbf{r}}{dt^2} \right) \delta \mathbf{r} = 0,$$

welche mit der Gleich. (72) übereinstimmt, nicht bequem, da sie die oft mühsame Bildung der zweiten Derivierten $\frac{d^2 \mathbf{r}}{dt^2}$ verlangt.

Weit handlicher ist die *zweite* ebenfalls von Lagrange (*Méc. anal.* 2. éd. Bd. 1. p. 305 u. f.) gegebene Formulierung:

$$(B) \quad \Sigma \mathfrak{P} \delta \mathbf{r} = \frac{d}{dt} \Sigma (m \dot{\mathbf{r}} \delta \mathbf{r}) - \delta L,$$

worin $\dot{\mathbf{r}} = \frac{d\mathbf{r}}{dt}$ und L die kinetische Energie des Systems bedeutet. Sie wird gewöhnlich nur zur Herleitung des sogenannten Hamiltonschen Prinzips benutzt, ist aber in der vorstehend angegebenen Differentialform weit brauchbarer als das Zeitintegral

$$0 = \int_{t_0}^t [\delta L + \Sigma \mathfrak{P} \delta \mathbf{r}] dt$$

mit seinen — für die Mechanik — nutzlosen Minimaleigenschaften, die außerdem die Existenz eines Potentials der Kräfte \mathfrak{P} voraussetzen. Diese letztere Bedingung ist gerade bei technischen Problemen häufig nicht erfüllt.

Hätte der Herr Verfasser die Form (B) des D'Alembertschen Prinzips in seinem Lehrbuche aufgenommen, so würde die weitere Darstellung der Kinetik an Durchsichtigkeit und Prägnanz ungemein gewonnen haben. Insbesondere hätte sich der ganze dritte Abschnitt, der in ungewöhnlich weitläufiger Form von der *relativen Bewegung* eines Massenpunktes handelt und viele seitenlange Rechnungen erforderte, auf einige Zeilen zusammenziehen lassen. Denn da man schon aus dem ersten Bande (p. 124) die Größe

$$2L = (\dot{x}_1 + \omega_2 x_3 - \omega_3 x_2)^2 + (\dot{x}_2 + \omega_3 x_1 - \omega_1 x_3)^2 + (\dot{x}_3 + \omega_1 x_2 - \omega_2 x_1)^2$$

kennt (wir setzen die Masse $m = 1$), so ergibt die Gleich. (B) nach Ausführung der Differentiationen nach x_1 und \dot{x}_1 sofort das Resultat

$$\ddot{x}_1 + 2(\omega_2 \dot{x}_3 - \omega_3 \dot{x}_2) - \omega^2 x_1 + \omega_1(\omega_1 x_1 + \omega_2 x_2 + \omega_3 x_3) = X_1, \text{ etc.}$$

welches für einen unveränderlichen Wert der Winkelgeschwindigkeit (ω) des rotierenden Bezugssystems die relative Bewegung eines Punktes (x_1, x_2, x_3) darstellt.

Bei Gelegenheit der Ausführungen über das D'Alembertsche Prinzip (p. 109) weist der Herr Verfasser auf ein sehr wichtiges Problem der angewandten Mechanik hin mit den Worten:

„In der Festigkeitslehre werden nämlich die Spannungen und Formänderungen eines elastischen Körpers gewöhnlich nur unter der Voraussetzung untersucht, dass alle daran angreifenden äusseren Kräfte im Gleichgewichte sind und dass der Körper ruht. In der Technik muss man aber öfters auch Festigkeitsaufgaben für bewegte Körper lösen. Hier tritt nun das D'Alembertsche Prinzip als stets bereites Werkzeug auf, diese Aufgaben auf solche an ruhenden Körpern zurückzuführen.“

Ein solches Problem — nämlich die Bestimmung der Schwingungen von „schnell umlaufenden Hängespindeln“ — ist im § 28 durchgeführt, aber merkwürdigerweise, ohne daß auf die Grundformeln der Relativbewegung, aus denen doch die Differentialgleichungen (142) auf p. 262 unmittelbar — d. h. ohne jede Rechnung — folgen, Bezug genommen ist. Allerdings beginnen die Entwicklungen über relative Bewegung erst auf p. 289 des vierten Bandes. Aber eine einfache Umstellung der Reihenfolge des Stoffes hätte die mühsame Ableitung der Differentialgleichungen für das elastische Problem erspart.

Im § 32 des vierten Abschnittes (Dynamik zusammengesetzter Systeme) hat der Herr Verfasser versucht, die allgemeinen Bewegungsgleichungen von Lagrange

$$(C) \quad \frac{d}{dt} \frac{\partial L}{\partial \dot{q}_i} - \frac{\partial L}{\partial q_i} = F_i$$

auf einem Wege herzuleiten, der von Herrn Weingarten in der oben angeführten Rezension (p. 348—349) eingehend kritisiert ist, und deshalb in der vorliegenden Besprechung als erledigt betrachtet werden kann. Wohl aber werden hier einige Bemerkungen über die Bedeutung der Lagrangeschen Gleichungen am Platze sein, da die Ausführungen des Herrn Verfassers hierzu Anlaß bieten.

Auf p. 347 heisst es: „Wir haben uns hiermit überzeugt, dass das Hamiltonsche Prinzip und die Lagrangeschen Gleichungen im Grunde genommen dasselbe aussagen. Selbstverständlich müssen für die Gültigkeit des einen Satzes auch dieselben Bedingungen erfüllt sein, wie für die des anderen.“

Diese Behauptungen sind unrichtig, obwohl sie am Schlusse einer längeren Deduktion stehen. Denn in Wirklichkeit besteht zwischen dem sogenannten Hamiltonschen Prinzip

$$(D) \quad \delta \int_{t_0}^t (L - V) dt = 0$$

oder der hiermit gleichwertigen — wenn auch etwas allgemeineren —

Formel (B) und den Lagrangeschen Gleichungen (C) ein ganz *prinzipieller* Unterschied, welcher von Lagrange¹⁾ selbst klargestellt ist.

Zunächst ist das Bestehen der Gleichungen (C) an die Bedingungen $\delta dq_i = d\delta q_i$ (p. 344) gebunden, d. h. die Größen q_i müssen unter allen Umständen *Koordinaten* sein, welche die Lage des zusammengesetzten Systems eindeutig bestimmen. In der That bezeichnet auch der Herr Verfasser auf p. 311 die Größen q_i als „allgemeine Koordinaten“ und hätte nach dieser exakten Bemerkung die auf p. 315 nachträglich mitgeteilte Bedingung: „Vor allem müssen die Körper wirklich als starr betrachtet werden dürfen“ weglassen können, da sie leicht Mißverständnisse hervorruft, zu denen — ohne dieselbe — kein Anlaß vorliegt.

Das sogenannte Hamiltonsche Prinzip (D) sowie auch die Grundgleichung (B) sind jedoch keineswegs an die Bedingung $\delta dq_i = d\delta q_i$ gebunden und bleiben auch noch für die in der „technischen Mechanik“ äußerst wichtigen *Bewegungen mit nicht holonomen Bedingungen* gültig. Ihre Richtigkeit und Brauchbarkeit bleibt ferner bestehen, wenn statt der Größen q_i passend gewählte *kinematische Größen* — wie etwa die Komponenten $\omega_1 = \frac{d\theta_1}{dt}$, $\omega_2 = \frac{d\theta_2}{dt}$, $\omega_3 = \frac{d\theta_3}{dt}$ der Winkelgeschwindigkeit eines rotierenden starren Körpers — genommen werden. Bleiben wir bei dieser speziellen Annahme, so ist natürlich jetzt nicht mehr $\delta d\omega_i = d\delta\omega_i$, sondern es bestehen die von Lagrange aufgestellten Beziehungen:

$$\delta d\theta_1 = d\delta\theta_1 + d\theta_2\delta\theta_3 - d\theta_3\delta\theta_2$$

$$\delta d\theta_2 = d\delta\theta_2 + d\theta_3\delta\theta_1 - d\theta_1\delta\theta_3$$

$$\delta d\theta_3 = d\delta\theta_3 + d\theta_1\delta\theta_2 - d\theta_2\delta\theta_1,$$

deren Benutzung in den Gleich. (D) oder (B) zu der Eulerschen Gleichung für die Rotation eines starren Körpers führt.

Aus diesen Bemerkungen erkennt man ferner, daß die von dem Herrn Verfasser im § 35 gegebene Ableitung der Gleich. (D) — also des sogenannten Hamiltonschen Prinzips — unzulässig ist, da sie das „Prinzip“ einer Beschränkung ($d\delta q_i = \delta dq_i$) unterwirft, die den wahren Sachverhalt verdunkelt und die Gültigkeitsgrenzen unnützerweise verengt.

Gerade der Umstand, daß die Formeln (B) und (D) auf weit allgemeinerer Grundlage beruhen als die Lagrangeschen Gleichungen (C) macht sie dem Physiker und Techniker so außerordentlich wertvoll.

Die vorstehenden Ausführungen zeigen zur Genüge, daß der Verfasser bei dem gewiß berechtigten Versuche, die allgemeinen Prinzipien von der hergebrachten abstrakten — und häufig allzu schematischen — Herleitungsweise unabhängig zu erfassen und unmittelbar verständlich zu machen, nicht immer glücklich gewesen ist.

Wir sind aber überzeugt, daß Herr Föppl es nicht unterlassen wird, die betreffenden Teile seiner „Vorlesungen über technische Mechanik“ nach dieser Richtung hin einer gründlichen Umarbeitung zu unterziehen. Alsdann würde auch der anerkannte Wert der mannigfachen anregenden Anwendungen, insbesondere auch der größeren Probleme, deren Verständnis eine sichere Kenntnis der allgemeinen Prinzipien voraussetzt, noch wesentlich erhöht erscheinen.

Berlin.

K. HEUN.

1) Méc. anal. 2. éd. Bd. 2. p. 238.

Heinrich Weber, Die partiellen Differentialgleichungen der mathematischen Physik. Nach Riemann's Vorlesungen in vierter Auflage neu bearbeitet. Braunschweig 1901, Fr. Vieweg u. Sohn, XI u. 527 S. Preis: geh. 10 Mk., geb. 11,60 Mk.

Über die Gesamtlage dieses klassischen Werkes der mathematischen Physik ist bereits gelegentlich der Besprechung des ersten Bandes berichtet worden. Der vorliegende zweite Band enthält gleich dem ersten eine rein mathematische Einführung, die sich aber hier wesentlich auf die Theorie der gewöhnlichen linearen Differentialgleichungen bezieht; die übrigen Bücher, aufser einem ganz neu hinzugekommenen, welches die elektrischen Schwingungen betrifft, sind auf dem durch die drei letzten Abschnitte der Hattendorfschen Ausgabe geschaffenen Boden aufgewachsen. Ein alphabetisches, sich auch auf den ersten Band erstreckendes Sachregister ist am Schlufs des ganzen Werkes angefügt.

Von den fünf Büchern handelt das erste, betitelt: „Hilfsmittel aus der Theorie der linearen Differentialgleichungen“, von den linearen gewöhnlichen Differentialgleichungen zweiter Ordnung. Da die neueren funktionentheoretischen Methoden „in der Physik noch keine Anwendung gefunden haben“, so stützen sich die mitgeteilten Untersuchungen hauptsächlich auf die älteren Methoden von Euler, Gauss, Kummer, „auf die man zurückgreifen mufs, wenn es sich um wirkliche zur Berechnung geeignete Darstellungen handelt“. Die ersten drei Abschnitte dieses Buches sind der Differentialgleichung der hypergeometrischen Reihe und den verwandten Gebieten, der Gaußsschen Π -Funktion und der Riemannschen Funktion

$$P\left(\begin{matrix} \alpha, \beta, \gamma \\ \alpha', \beta', \gamma' \end{matrix} x\right)$$

gewidmet. Der vierte Abschnitt, „Oscillationstheoreme“ betitelt, untersucht die linearen Differentialgleichungen zweiter Ordnung in Rücksicht auf die Klassifikation der Integrale nach dem Vorzeichen der Invariante, im besonderen diejenigen Integrale, welche bei positiver Invariante unendlich viele Nullstellen besitzen. Doch ist zu bemerken, dafs dabei auf die Eigenschaften der Invariante selbst, wie sie von H. A. Schwarz und A. Cayley untersucht worden, nicht weiter eingegangen wird.

Das zweite Buch, „Wärmeleitung“, zerfällt in drei Abschnitte: „Die Differentialgleichungen der Wärmeleitung“, „Probleme der Wärmeleitung, die nur von einer Coordinate abhängig sind“, „Wärmeleitung in der Kugel“. Es schliesst sich im allgemeinen an die Hattendorfsche Ausgabe der Riemannschen Vorlesung an; von den neu hinzugefügten Kapiteln sei erwähnt das Problem des Vordringens des Frostes, mitgeteilt nach einer Königsberger Vorlesung von Franz Neumann.

Eine wesentliche Erweiterung gegen die früheren Ausgaben hat das dritte Buch, „Elasticitäts-Theorie“, erfahren. Während dort nur die Theorie der Schwingungen betrachtet wird, findet der Leser hier in sieben Abschnitten ein Compendium der Mechanik der elastisch deformierbaren Körper: Allgemeine Elasticitäts-Theorie, statische Probleme, insbesondere die Theorie von Saint-Venant, Druck auf eine elastische Unterlage; im letzten Abschnitt wird das vor einigen Jahren von Herrn Boussinesq untersuchte Problem des Gleichgewichts eines von einer unendlichen Ebene

begrenzten Körpers und eines schweren Körpers auf einer elastischen Unterlage nach der Fourierschen Methode der partikularen Lösungen behandelt. Es folgen drei ausführlicher gehaltene Abschnitte über die Schwingungstheorie, betitelt: Bewegung der gespannten Saiten, die Riemannsche Integrationsmethode, Schwingungen einer Membran. Die hier mitgeteilte Integrationsmethode ist diejenige, welche Riemann in seiner Abhandlung „Über die Fortpflanzung ebener Luftwellen von endlicher Schwingungsweite“ angewendet hat, und die später wohl wesentlich durch die Forschungen P. du Bois-Reymonds weiter ausgebaut worden ist. (Man vgl. z. B. G. Darboux, *Théorie générale des Surfaces*, liv. 4, chap. 4.) Den Beschluß des Buches bildet ein Abschnitt: Allgemeine Theorie der Differentialgleichung der schwingenden Membran, welcher zunächst die Hauptsätze der Theorie des logarithmischen Potentials, sodann die auf die Integration der Gleichung

$$\Delta u + k^2 u = 0$$

bezüglichen Sätze, die harmonischen Funktionen, die Entwicklung nach harmonischen Funktionen giebt.

Das vierte Buch, „elektrische Schwingungen“, ist der Natur der Sache entsprechend ganz neu hinzugekommen. Es zerfällt in drei Abschnitte: elektrische Wellen, lineare elektrische Ströme, Reflexion elektrischer Schwingungen. Die auf den Maxwellschen Grundlagen basierten Untersuchungen krystallisieren sich in den beiden ersten Abschnitten um die Integration der sogenannten Telegraphengleichung

$$c^2 \frac{\partial^2 U}{\partial x^2} = \alpha^2 \frac{\partial^2 U}{\partial t^2} + 2\beta \frac{\partial U}{\partial t},$$

welche für die Fortpflanzung ebener gedämpfter Wellen in einem unbegrenzten Medium gilt. Im letzten Abschnitt wird zunächst die Reflexion ebener Wellen behandelt, sodann aber die Integration der Maxwellschen Gleichungen in einem beliebigen Felde für periodische Lösungen und unter bestimmten Annahmen über die Leitfähigkeit, die Dielektrizitätskonstante und die Permeabilität durchgeführt.

Im fünften Buch „Hydrodynamik“ wird nach einer, die allgemeinen Grundlagen betreffenden Einleitung in zwei Abschnitten die Bewegung eines starren Körpers in einer Flüssigkeit untersucht. Von den zahlreichen Erweiterungen, welcher dieser Teil durch die Neubearbeitung erfahren hat, interessiert besonders die Bewegung eines Ringes mit kreisförmigem Querschnitt; eine Andeutung der Lösung dieses Problems hatte Riemann schon in seinen Vorlesungen 1860/61 gegeben; partikuläre Integrale der Differentialgleichung der Aufgabe lassen sich durch die P -Funktion von sieben Argumenten darstellen. Mechanische Probleme aus diesem Teil der Hydrodynamik (gedämpftes Pendel, Geschosfbewegung) werden eingehender erörtert. Nach einem vierten Abschnitt: Unstetige Bewegung von Flüssigkeiten, folgt ein Kapitel über die Fortpflanzung von Stößen in einem Gase, in welchem die Riemannsche Theorie der Verdichtungsstöße mitgeteilt wird; bei dieser Gelegenheit wird auch der von Lord Rayleigh erhobene, die scheinbare Nichterfüllung des Energiegesetzes betreffende Einwand untersucht.

Das Buch beschließt mit einem Abschnitt über die Luftschwingungen mit endlicher Amplitude. Wie bereits oben erwähnt, ist die Riemannsche

Untersuchung dieses ~~physikalischen~~ Problems der Ausgangspunkt einer wichtigen Methode zur Integration ~~linearer~~ partieller Differentialgleichungen zweiter Ordnung geworden. Riemanns Arbeit selbst scheint weniger bekannt geblieben zu sein; um so mehr ist es zu begrüßen, daß ihre Ergebnisse im Zusammenhang mit anderen Untersuchungen Riemanns auf verwandten Gebieten dem mathematischen Leser bequem zugänglich gemacht werden.

Charlottenburg.

RUDOLF ROTHE.

F. W. Gedicus. Kinetik, Beiträge zu einer einheitlichen mechanischen Grundanschauung. Wiesbaden 1901.

In der vorliegenden Schrift wird — im Gegensatz zu den bisherigen Begriffsbestimmungen der Mechanik — der Ausdruck Σmv statt $\frac{1}{2} \Sigma mc^2$ als kinetische Energie bezeichnet. Die Gleichung $\Sigma mv = \text{const.}$, worin für die v ungerichtete Werte zu nehmen sind, tritt als Grundsatz einer neuen kinetischen Theorie auf. Demnach gilt auch für die Komponentenzerlegung nach rechtwinkligen Achsen die Erhaltungsgleichung

$$\Sigma mv_x + \Sigma mv_y + \Sigma mv_z = \text{const.}$$

Der Hr. Verf. kennzeichnet seine Stellung zur Energetik ferner mit dem Ausspruche: „Es kann gar keine Rede davon sein, daß $\Sigma mv^2 = \text{const.}$ der Ausdruck einer wahren, vollkommenen Erhaltung sei. Ohne den Zusammenhang mit dem oben angegebenen Grundgesetz, aus welchem der Ausdruck hergeleitet(?) ist, vermag er überhaupt keinen mechanischen Vorgang eindeutig zu bestimmen.“

Dagegen stellt Σmv „in eindringlichster Weise“ den wahren Wert der Energie dar.

Da der gewählte Ausgangspunkt den ganz eigentümlichen Standpunkt hinreichend kennzeichnet, so kann hier von einem weiteren Eingehen in den Ideengang des Herrn Verfassers abgesehen werden.

Berlin.

K. HEUN.

Alois Indra, k. und k. Artillerie-Oberst, Die wahre Gestalt der Spannungskurve. Wien, Verlag von R. von Waldheim. 1901.

Unter obigem Titel veröffentlicht Indra den Sonderabdruck einer Reihe von Abhandlungen aus den letzten Jahrgängen der Wiener „Mittheilungen über Gegenstände des Artillerie- und Geniewesens“. Er versucht in denselben auf Grund zumeist bekannter Versuche von Uchatius, Sebert, Zabudski u. a. sowie unter Benutzung eigener Ermittlungen Gleichungen herzuleiten, mittels deren es gelingen soll, den wirklichen Verlauf der Gasdruckkurven in Geschützen und Gewehren zur Darstellung zu bringen.

Das Werk besteht hierzu aus zwei Hauptteilen. Der erste will den Nachweis führen, daß die Gasdruckkurve in Wirklichkeit in periodischen Schwankungen verläuft und als solche mit ihren Ableitungen durch Besselsche (Cylinder-)Funktionen zur Darstellung gebracht werden kann. Der zweite giebt für einen mittleren Verlauf der Druckkurve eine neue Zustandsgleichung der Pulvergase. Eingeschaltet ist noch eine Unter-

suchung über die Zuverlässigkeit der Gasdruckmessungen mit Hilfe des Meißel- und des Stauchapparates sowie die Entwicklung einer Theorie über die Verbrennung des Pulvers, insbesondere über die Abhängigkeit der Verbrennungsgeschwindigkeit von den verschiedenen sie beeinflussenden Faktoren.

Vom rein theoretischen Standpunkt aus sind die Indraschen Untersuchungen von hohem Interesse, zumal dadurch, daß sie es zum ersten Male ermöglichen, eine Reihe von Vorgängen beim Schuß auch rechnerisch zu beleuchten. Das Interesse wird dadurch nicht vermindert, daß es stellenweise fraglich erscheint, ob bei den zur Entwicklung und Prüfung der neuen Theorien herangezogenen Beispielen die vorhandenen Fehlerquellen des Versuches gebührend berücksichtigt wurden und ob nicht etwa in Betracht dieser Fehlerquellen etwas zu weit gehende Berechnungen angestellt worden sind. Dies dürfte auch für eine praktische Verwendung der Herleitungen zu berücksichtigen bleiben, umsomehr, als ja neuerdings für die Praxis zwar nur empirisch, aber doch mit anscheinend völlig ausreichender Zuverlässigkeit ermittelte Darstellungsweisen zur Verfügung stehen, welche letztere allerdings Indra bei der ersten Veröffentlichung seiner Untersuchungen noch nicht alle bekannt sein konnten.

Wenn daher auch das gestellte Problem nur in soweit gelöst erscheint, als „die wahre Gestalt der Spannungskurve“ mit einem größeren Grade der Annäherung als bisher zur Darstellung gebracht wird, so bedeuten doch die Indraschen Untersuchungen jedenfalls einen bedeutsamen Schritt vorwärts in der Lösung der Fragen der inneren Ballistik und dürften auch in Bezug auf die Mechanik der Gase von nicht zu unterschätzendem Interesse sein.

Hh.

Neue Bücher.

Analysis.

- LANDRÉ, CORNEILLE L., Mathematisch-technische Kapitel zur Lebensversicherung.
2. Aufl. gr. 8°. XXIII, 462 S. Jena, Fischer. M. 10.
MÜLLER, E., Aus der Algebra der Logik. II. Das Eliminationsproblem und die
Syllogistik. Progr. Tauberbischofsheim. 8°. 22 S.
SCHOUTEN, P., Grondbeginselen der levensverzekeringswiskunde. Met een voor-
word van Corneille L. Landré. Utrecht, Gebr. van der Post. gr. 8°. 8 en 152.
F. 1.90.

Astronomie und Geodäsie.

- BRATHURN, O., Lehrbuch der praktischen Markscheidekunst unter Berücksichtigung
des Wichtigsten aus der allgemeinen Vermessungskunde. 3. Aufl. gr. 8°. XII, 408 S. m. 383 Abb. Leipzig 1902, Veit & Co.
M. 10.80; geb. in Leinw. M. 11.80.
THIRION, J., S. J., L'évolution de l'Astronomie chez les Grecs. In-12. Paris,
Gauthier-Villars. Fr. 2.75.

Darstellende Geometrie.

- BEERNHARD, MAX, Darstellende Geometrie m. Einschluss der Schattenkonstruktionen.
Als Leitfaden für den Unterricht an techn. Lehranstalten, Oberrealschulen u.
Realgymnasien, sowie zum Selbstunterricht hrsg. gr. 8°. VIII, 195 S. m. 229 Fig.
Stuttgart, Enderlen. M. 4.60; geb. M. 5.20.
BEYEL, CHRN., Darstellende Geometrie. Mit e. Sammlg. v. 1800 Dispositionen zu
Aufgaben aus der darstellenden Geometrie. gr. 8°. XII, 189 S. m. 1 Taf.
Leipzig, Teubner. Geb. in Leinw. M. 3.60.
CHOURA, JOH., Lehrbuch der darstellenden Geometrie für die k. u. k. Cadetten-
schulen u. die k. u. k. Militär-Oberrealschule. gr. 8°. III, 308 S. m. 393 Fig.
Wien, Seidel & Sohn. geb. in Leinw. M. 4.
LEBON, ERNEST, Traité de géométrie descriptive et de géométrie cotée. 1^{er} vol.,
à l'usage de la classe de mathématiques élémentaires. 3^e édition, entièrement
refondue. In-8°. Paris, Delalain. Fr. 5.
PAPPERTZ, ERWIN, Über die wissenschaftliche Bedeutung der darstellenden Geo-
metrie u. ihre Entwicklung bis zur systematischen Begründung durch Gaspard
Monge. Rektoratsrede. gr. 8°. 24 S. Freiberg, Craz & Gerlach. M. 1.
PILLET, J. J., Traité de perspective linéaire, précédé du Tracé des ombres usuelles
(rayons à 45 degrés) et du Rendu dans le dessin d'architecture et dans le
dessin de machines. 3^e édition, revue et considérablement augmentée. In-4°.
avec fig. Paris, Librairie des arts du dessin et de la construction, 82, rue de
Rennes. Fr. 15.

- STEINER, JOACH., Studienblätter. Methodisch geordnete Constructionsaufgaben aus der darstellenden Geometrie. 3. Tl. Lehrstoff der k. u. k. thesian. Militär-Akademie. qu. gr. 4°. 36 Taf. Wien, Seidel & Sohn.
M. 6.40. Text gr. 8°. VIII, 200 S. M. 1.20.

Mechanik.

- BAERDT, W., Über die Bewegung eines Punktes auf einer rauhen Fläche, insbesondere auf einem rauhen Kreiscylinder und einem rauhen Kreiskegel. Diss. Kiel. 8°. 47 S.
CAVALLI-LANFREDI, RITA, Due casi nuovi di moto di fluidi: nota. Milano, tip. Bernardoni di C. Rebeschini e C. 8°. p. 8.
ENCYKLOPÄDIE der mathematischen Wissenschaften mit Einschluss ihrer Anwendungen. IV. Bd.: Mechanik. 1. Tl. 1. Hft. gr. 8°. S. 1—121. Leipzig, Teubner. M. 3.40.
FINGER, JOS., Elemente der reinen Mechanik. Als Vorstudium f. die analyt. u. angewandte Mechanik u. f. die mathemat. Physik an Universitäten u. techn. Hochschulen, sowie zum Selbstunterricht. 2. Aufl. gr. 8°. XIII, 797 S. m. 210 Fig. Wien, Hölder. M. 20.
ГРЕЧАНИНОВ, А., ОСНОВАНИЯ КИНЕМАТИКИ. (GREČANINOV, A., Grundzüge der Kinematik.) Charkov, Silberberg. 8°. 107 u. 5 Taf.
KORN, ARTH., Abhandlungen zur Potentialtheorie. 3. Hft. Über die zweite und dritte Randwerthaufgabe u. ihre Lösung. gr. 8°. 56 S. Berlin, Dümmler. M. 1.
— Dasselbe. 4. Hft. Über die Differentialgleichung $\Delta U + k\varphi^2 U = f$ und die harmonischen Funktionen Poincarés. gr. 8°. 55 S. Ebenda. M. 1.
LANGHEINKEKEN, P., Das Potential einer materiellen Kugel, deren Dichtigkeit eine ganze rationale Funktion der rechtwinkligen Koordinaten ist. Akad. Preisschrift. gr. 8°. III, 59 S. m. Fig. Leipzig, Engelmann. M. 1.
REIGER, R., Innere Reibung plastischer und fester Körper. Diss. Erlangen. 8°. 55 S.
ZELT, R., Untersuchungen über die Bahncurven eines schweren Punktes auf einem elliptischen oder hyperbolischen Paraboloid mit verticaler Hauptachse. Diss. Halle a. S. 8°. 57 S. u. 4 Fig.-Taf.

Physik und Geophysik. Krystallographie.

- BIDLINGSMAIER, F., Geometrischer Beitrag zur Piezoelektrizität der Krystalle. Diss. Göttingen. 8°. 60 S. m. 1 Fig.-Taf.
BURGESS, GEORGES-K., Recherche sur la constante de gravitation (thèse). In-8°. Paris, Hermann. Fr. 3.
CLASSEN, J., Mathematische Optik. (Sammlung Schubert Bd. XL.) Mit 52 Fig. X, 207 S. Leipzig, Göschen. geb. in Leinw. M. 6.
FORTSCHRITTE, die, der Physik im J. 1900. Dargestellt v. der physikal. Gesellschaft zu Berlin. 56. Jahrg. 2. Abt. Physik des Aethers. gr. 8°. LII, 794 S. Braunschweig, Vieweg & Sohn. M. 27.
HANN, JUL., Lehrbuch der Meteorologie. Mit 11 Abbildgn. im Text, 8 Taf. in Lichtdr. u. Autotyp., sowie 15 Karten. gr. 8°. XIV, 805 S. Leipzig, Tauchnitz. M. 30; geb. in Halbfrz. M. 33.
PRESTON, THOMAS, The theory of light. 3^d edition, edited by Ch. J. Joly. 8vo. pp. XX, 586. London, Macmillan & Co. 15 s.
SCHLÜTER, W., Schwingungsart u. Weg der Erdbebenwellen. I. Tl.: Neigungen. Diss. gr. 8°. 60 S. m. 1 Taf. Göttingen, Vandenhoeck & Ruprecht. M. 1.60.
SCHÜTZ, E. H., Die Ausnützung des Dampfes in den Lavalturbinen. Diss. Göttingen. 4°. 81 S. m. Tab. im Text.
SMOLAR, G., Některé nové úlohy matematické krystalografie. Progr. Jiciny. 8°. 42 S. u. 2 Taf.

STALLO, J. B., Die Begriffe und Theorien der modernen Physik. Nach der 3. Aufl. des engl. Originals übers. u. hrsg. von Hans Kleinpeter. Mit e. Vorwort von Ernst Mach. 8°. XX, 332 S. m. Bildnis. Leipzig, Barth.

M. 7.—; geb. in Halbleinw. M. 8.50.

WEINSTEIN, B., Einleitung in die höhere mathematische Physik. gr. 8°. XVI, 399 S. m. 12 Fig. Berlin, Dümmler. geb. in Leinw. M. 7.

Tafeln. Rechenapparate.

BRAUER, ERNST A., Springende Logarithmen. Abgekürzte fünfstellige Logarithmentafel mit zunehmenden Grundzahl-Stufen. gr. 4°. 8 S. Karlsruhe, Braun.

kart. M. —.90.

BREUSING, ARTH., Nautische Hülftafeln. 6. Aufl., 2. Ausg. Hrsg. v. C. Schilling. gr. 8°. III, 282 S. m. 1 farb. Karte. Leipzig, Heinsius Nachf. geb. M. 6.75.

PROELL, REINHOLD, Rechentafel. gr. 16°. 2 Bl. nebst Gebrauchsanweisung (15 S.). Berlin, Springer. In Leinwand-Futteral M. 2.

SCARPINI, GIUS., Tavole numeriche di topografia (quadranti centesimali). Torino, Roux e Viarengo. 8° fig. p. 155. L. 3.

SOLLIER, A., Règle à calcul de grande approximation. Coni, impr. de Pierre Oggero. 16° fig. p. 9. L. —.50.

Zeichnen.

MEGWDE, A. ZUR, Wie fertigt man technische Zeichnungen? 5. Aufl., hrsg. v. A. Hertwig. 8°. VIII, 96 S. Berlin, Seydel. geb. in Leinw. M. 1.50.

Abhandlungsregister 1900—1901.

Von Prof. Dr. E. WÖLFFING in Stuttgart.

Unter diesem Titel werden die Abhandlungen aus dem Gebiet der angewandten Mathematik verzeichnet, welche in circa 400 der wichtigsten Zeit- und Gesellschafts-schriften enthalten sind. Als Mitarbeiter sind die Herren Prof. Dr. C. Cranz-Stuttgart (Ballistik) und Dr. C. Wagner-Stuttgart (Versicherungsmathematik) gewonnen worden. Die Mitarbeit weiterer Herren für einzelne Gebiete oder auch einzelne Länder wäre sehr erwünscht, um einige noch ganz fehlende Zeitschriften nachtragen und über andere genauer, regelmäßiger und frühzeitiger berichten zu können. Insbesondere werden die Redaktionen von Zeitschriften, welche die Aufnahme ihrer Abhandlungen aus der angewandten Mathematik in vorliegendes Register wünschen, höflich gebeten, jährlich im April und Oktober die Titel der hierher gehörigen Abhandlungen aus den seither erschienenen Heften dem Verfasser (Stuttgart, Hackländerstr. 38) mitteilen zu wollen. Die Abhandlungen, welche dem Verfasser und seinen Mitarbeitern nicht zugänglich waren, sind mit * bezeichnet.

Abkürzungen.

- | | |
|---|--|
| A.A.B. Annales astronomiques, Bruxelles 1901. | A.F.M. Archiv des Vereins der Freunde der Naturgeschichte von Mecklenburg, Rostock 54. |
| A.A.E.I. Atti dell' associazione elettrotecnica italiana, Milano 3. | A.F.S.P. Archiv für systematische Philosophie, Berlin 6. |
| A.A.N. Atti della Reale Accademia delle Scienze fisiche e matematiche di Napoli 2 serie 10. | A.Gr. Archiv der Mathematik und Physik, Leipzig 3. Serie 1. |
| A.A.N.Y. Annals of the Academy of Science of New York 12. | A.H. Annalen der Hydrographie und maritimen Meteorologie, Hamburg 29. |
| A.A.P. Atti della R. Accademia di Scienze, Lettere ed Arti di Palermo 3 serie 5. | A.J.B. The Astronomical Journal, Boston 20—21. |
| A.A.R. Analele Academiei Romane Bucuresti 22—23. | A.J.C. The Astrophysical Journal, Chicago 11—13. |
| A.A.T. Atti della R. Accademia di Torino 36. | A.J.M. American Journal of Mathematics, Baltimore 23. |
| A.C.N.M. Annaes do club militar naval, Lisboa 1900. | A.J.S. American Journal of Science 4 series 11. |
| A.D.M. Annali di Matematica pura ed applicata, Milano 3 serie 5. | A.J.W. Assekuranzjahrbuch, Wien 22. |
| A.E.N. Annales de l'École normale supérieure, Paris 3 série 5. | A.M. Acta Mathematica, Stockholm 24. |
| A.F. Comptes Rendus de l'Association française pour l'avancement des Sciences, Paris 28. | A.M.T. Archives du Musée Teyler, Haarlem 2 série 7. |
| A.F.G.P. Archiv für die gesamte Physiologie, (Pflüger), Bonn 81—83. | A.N. Archives néerlandaises, Haarlem 2 série 4. |
| | A.N.K. Astronomische Nachrichten, Kiel 154—155. |
| | A.ofM. Annals of Mathematics, Cambridge Mass 2 series 2—3. |

- A.P.C. Annales de Physique et de Chimie, Paris 4 série 23—24.
 A.P.L. Annalen der Physik, Leipzig 4. Serie 5—6.
 A.P.M. Mémoires der K. K. Akademie zu Petersburg 8. Serie 9—10.
 A.P.M.I. Abhandlungen des Preussischen Meteorologischen Instituts, Berlin 1.
 A.S.A. Anales de la Sociedad científica Argentina, Buenos Ayres 50—51.
 A.S.B. Annales de la Société Scientifique de Bruxelles 25.
 A.S.B.A. Annuaire publié par la Société belge d'astronomie 5.
 A.S.G. Archives des sciences physiques et naturelles de Genève 4 série 10—11.
 A.T. Annales de la faculté de Toulouse 2 série 2—3.
 A.T.P.B. Annales des travaux publics de Belgique, Bruxelles 5.
 A.U.G. Annales de l'Université de Grenoble 13.
 A.U.Kh. Annalen der K. K. Universität Charkow 4.
 A.U.J. Acta et Commentationes Imp. Universitatis Jurievensis, Juriev 1900 bis 1901.
 A.W.P. Archiv für wissenschaftliche Photographie, Halle 2.
 B.A. Bulletin astronomique 17—18.
 B.A.B. Bulletin de l'Académie Royale de Belgique, Bruxelles 1900.
 B.A.C.B. Boletín de la Real Academia de Ciencias y Artes de Barcelona 8 serie 1.
 B.A.Co. Oversigt over de K. Danske Videnskabernes Selskabs Forhandlinger, Kjöbenhavn 1900.
 B.A.P. Sitzungsberichte der K. K. tschechischen Akademie, Prag 9.
 B.C. Bolletino di matematiche e di scienze fis. e naturali, Bologna 2.
 B.D. Bulletin des Sciences mathématiques, Paris 2 série 25.
 B.G.C. Bolletino delle sedute dell' Accademia Gioènia di Catania 66.
 B.I.C. Bulletin international de Cracovie 1901.
 B.M. Bibliotheca mathematica, Leipzig 3. Serie 2.
 B.M.R.J. Boletim mensal do observatorio do Rio de Janeiro 1900.
 B.R.A.G. Bulletin der Russ. Astronomischen Gesellschaft 8.
 B.S.A.F. Bulletin de la Société Astronomique de France, Paris 14.
 B.S.B. Bulletin de la Société Scientifique de Bucarest 9.
 B.S.B.A. Bulletin de la Société belge d'Astronomie, Bruxelles 5.
 B.S.C.P. Bulletin de la Société Chimique de Paris 3 série 26.
 B.S.M.F. Bulletin de la Société Minéralogique de France, Paris 1900.
 B.S.V. Bulletin de la Société Vaudoise des Sciences naturelles de Lausanne 37.
 B.S.W. Bulletin of the Philosophical Society of Washington 14.
 B.U.K. Nachrichten der Universität Kiew 1900—1901.
 B.V.A.S. Öfversigt af K. Vetenskaps-Akademiens Förhandlingar, Stockholm 57.
 C. Časopis, Prag 30.
 C.A.A. Verslagen der zittingen der K. Akad. van Wetenschappen, Amsterdam 9.
 C.A.E. Centralblatt für Akkumulatoren- und Elementenkunde, Halle 1.
 C.L. La Corrispondenza, Livorno 1900 bis 1901.
 C.R. Comptes Rendus hebdomadaires des Séances de l'Ac. des Sciences, Paris 132—133.
 D.M. Der Mechaniker 9.
 D.V.M. Jahresbericht der Deutschen Mathematikervereinigung, Leipzig 10.
 D.V.Z. Deutsche Versicherungszeitschrift, Berlin 42.
 E.E. L'éclairage électrique, Paris 23 bis 27.
 E.M. L'enseignement mathématique, Paris 3.
 E.M.W. The English mechanic and world of science, London 72.
 E.N. Engineering News 43—44.
 E.P. Elektricitvost, Petersburg 1900 bis 1901.
 E.R. Electrical review 1900.
 G.M.B. Gaceta matematica Bucuresci 7.
 H.H. Hansa, Hamburg 37.
 I.L. Publications de l'Institut de Luxembourg 26.
 I.M. L'Intermédiaire des Mathématiciens, Paris 8.
 J.F.I. Journal of the Franklin Institution, Philadelphia 150.
 J.G. Journal des géomètres, Paris 6 série 3.
 J.H.U.C. John Hopkins University Circulars, Baltimore 20.
 J.I.A. Journal of the Institute of actuaries, London 35.
 J.I.E.E. Journal of the Institute of electrical engineers, London 30—32.
 J.M. Journal de Mathématiques pures et appliquées, Paris.
 J.P. Journal de physique, Paris 3 série 10.
 J.P.C. The Journal of Physical Chemistry, Ithaca 4—5.
 J.R.M.S. Journal of the Royal Microscopical Society, London 1901.

- J.R.P.C.G. Journal der Russ. physico-chemischen Gesellschaft, Petersburg 32—33.
- J.S.M. Jornal de Sciencias mathematicas e astronomicas, Porto 14.
- J.U.S.A. Journal of the United States Artillery, Fort Munroe, Virg. 1900—1901.
- K.L. Kosmos, Lemberg 25.
- K.Z. Kriegstechnische Zeitschrift, Berlin 1900—1901.
- L.E. L'Elettricista, Roma 9.
- M.A. Mathematische Annalen, Leipzig 55.
- M.A.B. Abhandlungen der Kais. tschech. Akademie, Prag 1900.
- M.A.G. Mitteilungen über Gegenstände des Artillerie- und Geniewesens, Wien 1900—1901.
- M.A.G.S. Mitteilungen aus dem Gebiete des Seewesens, Pola 28.
- M.A.T. Memorie della R. Accademia di Torino 50.
- M.C. Mémoires de la Société nationale des Sciences naturelles et mathématiques de Cherbourg 31.
- M.G.B. Mitteilungen der naturforschenden Gesellschaft, Bern 1900.
- M.H. Monatshefte für Mathematik und Physik, Wien 12.
- M.M. The Messenger of Mathematics 30.
- M.M.G.I. Mitteilungen des Militärgeographischen Instituts, Wien 1900.
- M.N.A.S. Monthly Notices of the R. Astronomical Society, London 60.
- M.P.A. Le matematiche pure ed applicate, Città di Castello 1.
- M.P.I.C.E. Minutes of proceedings of the institution of civil engineers, London 1900.
- M.P.L. Matematikai és physikai lapok, Budapest 9.
- M.P.N.M. Abhandlungen der physikalischen Klasse von Freunden der Naturwissenschaft, Moskau 1900.
- M.P.O. Spaczinakis Bote der Experimentalphysik und elementaren Mathematik 24—26.
- M.S.B. Mémoires de la Société des Sciences physiques et naturelles de Bordeaux 5 série 5.
- M.S.G. K. Vetenskaps och Vitterhetssamhälles Handlingar, Göteborg 4 Serie 3.
- M.S.L. Mémoires de la Société Royale des Sciences de Liège 3 série 2—3.
- M.S.Q. Le Moniteur Scientifique, Paris 1900.
- M.S.S.I. Memorie della Società dei Spettroscopisti italiani, Catania 28—29.
- M.T.E. Matematikai és természettudományi értesítő, Budapest 17—18.
- M.U.K. Denkschriften der Universität Kiew 41.
- M.U.Ka. Denkschriften der Universität Kasan 4.
- M.U.W. Warschauer Universitätsnachrichten, Warschau 1900.
- M.V.A.P. Mitteilungen der Vereinigung der Freunde der Astronomie und kosmischen Physik, Berlin 1900.
- M.V.T. Mitteilungen des Verbands der österreich-ungarischen Versicherungstechniker, Wien 1—5.
- M.W.R. Monthly Weather Review, Washington 28.
- M.y.R.M. Memorias y Revista de la Sociedad Científica „Antonio Alzate“, Mejico 15.
- M.Z. Meteorologische Zeitschrift, Wien 18.
- M.Z.P. Marine-Zeitschrift, Petersburg 297—300.
- N. Nature, London 63—64.
- N.A. Nouvelles Annales de Mathématiques 4 Série 1.
- N.C.P. Il Nuovo Cimento, Pisa 4 serie 11—12; 5 serie 1.
- N.J.M. Neues Jahrbuch für Mineralogie, Geologie und Paläontologie, Stuttgart 1900—1901.
- N.L.M. Memorie dell' Accademia Pontificia de' Nuovi Lincei 16.
- N.M.L. Nautical magazine, London 69.
- N.M.N. Nyt Magazin for Naturvidenskaberne, Christiania 1900.
- N.R. Naturwissenschaftliche Rundschau, Braunschweig 16.
- O. The Observatory, London 23.
- Ö.M.Ö.B. Österreichische Monatsschrift für den öffentlichen Baudienst 1900.
- Ö.V.Z. Österreichische Versicherungszeitung, Wien.
- P. Prometheus, Berlin 11.
- P.A. Popular Astronomy, Northfield Minn. 8.
- P.A.A. Proceedings of the American Association for the advancement of science, Salem 49.
- P.A.B. Veröffentlichungen (Glas) der K. Serbischen Akademie, Belgrad 59.
- P.A.Bc. Proceedings of the American Academy of Science, Boston 36.
- P.E.M.S. Proceedings of the Edinburgh Mathematical Society, Edinburgh 19.
- P.G.M. Petermanns geographische Mitteilungen, Gotha 1900.
- P.L.M.S. Proceedings of the London Mathematical Society 32.
- P.M. Philosophical Magazine, London 5 serie 1.
- P.M.J.M. Physiko-mathematisches Jahrbuch, Moskau 1.
- P.M.R. Periodico di Matematica, Roma 2 serie 3.

- P.O.C. Pubblicazioni dell' Osservatorio privato di Collurania 2.
- Pol.M. Il Politecnico, Milano 1900.
- P.P.S.E. Proceedings of the Physical Society of Edinburgh 1900.
- P.P.S.L. Proceedings of the Physical Society of London 17.
- P.R. The Physical Review 10—13.
- P.R.S.E. Proceedings of the Royal Society of Edinburgh 23.
- P.R.S.L. Proceedings of the Royal Society of London 68.
- P.S.B. Procès-verbaux de la Société des Sciences de Bordeaux 1899—1900.
- P.Z. Physikalische Zeitschrift, Göttingen 2.
- Q.J. The Quarterly Journal of Mathematics, London 31—32.
- Q.J.M.S. The Quarterly Journal of the Meteorological Society, London 26.
- R.A. Revue d'Artillerie, Paris 1900.
- R.A.B. Revue de l'armée belge, Liège 1900.
- R.A.G. Rivista di artiglieria e genio, Roma 1900—1901.
- R.A.J. Russisches Artilleriejournal, St. Petersburg.
- R.A.L.R. Rendiconti della Reale Accademia dei Lincei, Roma 5 serie 10.
- R.A.N. Rendiconti della Reale Accademia di Napoli.
- R.B.A. Reports of the British Association for the advancement of science 70.
- R.C.G.S. Annual reports of the superintendent of the U. S. Coast and Geodetic Survey, Washington 67.
- R.C.I.P. Rapports du congrès international de physique, Paris 1—3.
- R.C.L. Revista de Ciencias, Lima 4.
- R.C.M.P. Rendiconti del Circolo Matematico di Palermo 15.
- R.F.M. Rivista di Fisica, Matematica e Scienze naturali, Pavia 3—4.
- R.G.M. Revue du génie militaire, Paris 1900.
- R.G.O. Revue générale des Sciences, Paris 11—12.
- R.I.L. Rendiconti dell' Istituto Lombardo, Milano 33—34.
- R.M. Rivista di Matematica, Torino 7.
- R.M.B. Revista marítima Brasileira, Rio de Janeiro 36.
- R.M.M.P. Revue maritime, Paris 145 bis 146.
- R.M.R. Rivista marittima, Roma 1900.
- R.T. La rivista tecnica 1.
- R.T.C. Rivista topografica e catasto 12—13.
- R.T.M. Revista trimestral de Ciencias, Valencia 1.
- R.W.L.V. Zeitschrift des Rheinisch-Westphälischen Landmesservereins 1900.
- S. Science, New York 2 series 11—13.
- S.A.B. Sitzungsberichte der K. Akad., Berlin 1901.
- S.A.M. Sitzungsberichte der K. Bayr. Akademie München. Math. Phys. Cl. 1901.
- S.A.W. Sitzungsberichte der K. K. Akademie Wien. Math. Nat. Cl. 110.
- S.F.P. Société française de physique, Paris 1900.
- S.G.B. Sitzungsberichte der K. Böhm. Gesellsch. der Wiss. Prag. Math. Nat. Cl. 1900.
- S.G.M. Sitzungsberichte der Gesellschaft zur Beförderung der gesamten Naturwissenschaften zu Marburg 1900.
- S.I.D. Sitzungsberichte der Naturwissenschaftlichen Gesellschaft Isis zu Dresden 1900.
- S.L.P. Sitzungsberichte des Deutschen Naturwissenschaftlichen Vereins „Lotos“ Prag 2 Serie 20.
- S.M. Bulletin de la Société Mathématique de France 29.
- S.M.Am. Bulletin of the American Mathematical Society, New York 7—8.
- S.M.Ka. Bulletin der Physiko-mathematischen Gesellschaft zu Kasan 2 Serie 10.
- S.M.M. Sammelchrift der Mathem. Gesellschaft Moskau 22.
- S.M.W. Statistische Monatschrift, Wien 1900.
- S.N.G.B. Sitzungsberichte der Niederrheinischen Gesellschaft für Natur- und Heilkunde, Bonn 1900.
- S.P. Bulletin de la Société Philomatique de Paris 9 série 2.
- S.P.M. Memoirs and Proceedings of the Literal and Philosophical Society of Manchester 5 series 5.
- S.S.M. Sitzungsberichte des siebenbürgischen Museumsvereins Klausenburg 24.
- S.V.K. Sitzungsberichte des naturwissenschaftlichen Vereins für Schleswig, Kiel 12.
- S.V.N.W. Schriften des Vereins zur Verbreitung naturwissenschaftlicher Kenntnisse, Wien 40—41.
- T.C.R.S. Transactions of the Canada Royal Society, Ottawa 2 series 6.
- T.E. The Electrician, London 44—47.
- T.G.C. Arbeiten der topographisch-geodätischen Commission, Moskau.
- T.K.L. Tijdschrift voor Kadaster en Landmeetkunde 1900.
- T.M.W. Terrestrial Magnetism, Washington 4.
- T.Q. Technological Quarterly 1900.

- T.R.S.L. Philosophical Transactions of the Roy. Soc. of London 195.
 T.W. Prace matematyczno-fizyczne, Warschau 12.
 U.M.N. Unterrichtsblätter für Mathematik und Naturwissenschaften, Berlin 7.
 V.A.R.I. Veröffentlichungen des astronomischen Recheninstituts, Berlin 1901.
 V.E.S. Verhandlungen der physikalisch-medicinischen Societät, Erlangen 32.
 W.W. Wszecławiat, Warschau 19.
 Z.G.V. Zeitschrift für die gesamte Versicherungswissenschaft, Berlin 2.
 Z.H. Zeitschrift für mathematischen und Naturwissenschaftlichen Unterricht, Leipzig 31—32.
 Z.K.F.G. Zeitschrift für komprimierte und flüssige Gase, Weimar 4.
 Z.K.M. Zeitschrift für Krystallographie und Mineralogie, Leipzig 32—34.
 Z.P. Zeitschrift für physikalischen und chemischen Unterricht, Berlin 14.
 Z.P.C. Zeitschrift für physikalische Chemie, Berlin 32—35.
 Z.S. Zeitschrift für Mathematik und Physik, Leipzig 46.
 Z.V. Zeitschrift für Vermessungswesen, Stuttgart 30.

A. Allgemeines und Philosophie.

Allgemeines.

1. *H. S. Carslaw. The use of multiple space in applied mathematics. R.B.A. 644.

Logikkalkul.

2. A. N. Whitestead. Memoir on the algebra of symbolic logic. A.J.M. 139; 297.

3. B. Russell. Sur la logique des relations. R.M. 115.

4. P. S. Poretsky. Quelques lois ultérieures de la théorie des égalités logiques. S.M.Ka. A. 191.

5. A. Padoa. Numeri interi relativi. R.M. 73.

6. J. Rius y Casas. Teoria formal de los objetos complementarios. R.T.M. 16.

B. Analysis und Algebra.

Wahrscheinlichkeitsrechnung.

7. P. A. Nekrasow. Novyya osnovaniya učenija o verojatnostjach summ i srednich veličin. (Neue Grundlagen für die Wahrscheinlichkeitsrechnung der Summen und Mittelwerte.) II. S.M.M. 1.

8. A. Liapounoff. Une proposition générale du calcul des probabilités. C.R. 132. 814.

9. *J. C. Wilson. Inverse of a posteriori probability, James Bernouillis theorem. N. 63. 154; 465.

10. *M. Petrović. Über die mathem. Theorie der Wirksamkeit der Ursachen (serb.). P.A.B. 183.

11. T. Brodén. Wahrscheinlichkeitsbestimmungen der gewöhnlichen Kettenbruchentwicklung reeller Zahlen. B.V. A.S. 239.

12. A. Wiman. Über eine Wahrscheinlichkeitsaufgabe bei Kettenbruchentwicklung. B.V. A.S. 829.

13. E. Landau. Sur la probabilité que n nombres aient au moins un facteur commun. I.M. 163.

14. L. Bortkiewicz. Über den Präzisionsgrad des Divergenzkoeffizienten. M.V.T. 5. 1.

15. G. Ronca. Probabilità pratiche

- di colpire nel tiro delle navi. C.L. 1900. 519. 1901. 65.

16. H. Delannoy, Audibert. Sur une question de probabilité. I.M. 113.

Siehe auch 276; 283; 549.

Methode der kleinsten Quadrate.

17. *A. F. Ravenshear. The use of the method of least squares in physics. N. 63. 489.

Fehlerrechnung.

18. S. v. Kobbe. Über ein abgekürztes Ausgleichungsverfahren. Z.V. 292.

19. F. Galton. Quincunx zur Veranschaulichung des Fehlergesetzes. M. A.G. 1900. 113.

20. C. Landré. Ausgleichungsrechnung mittelst der Theorie des Minimums. A.J.W.

21. *J. Boer. Mechanische vereffening. T.K.L. 3.

22. *G. de Sandre. Compensazione degli allineamenti. R.T.C. 13. 113.

23. H. Koller. Graphische Fehlerverteilung beim Einketten und bei der Koordinatenumformung. Z.V. 335.

24. *C. v. Steeb. Die Ausgleichung mehrfach gemessener Höhen bei der Militärmappingung. M.M.G.I. 1900.

Siehe auch 811; 870.

Politische Arithmetik.

25. K. Wagner. Sterblichkeitswahrscheinlichkeit und Sterblichkeitskoeffizient. D.V.Z. 1.

26. V. Sersawy. Über die Darstellung der zusammengesetzten Sterbe- und Lebenswahrscheinlichkeiten für mehrere verbundene Leben durch die einfachen Wahrscheinlichkeiten für einzelne Leben. M.V.T. 1. 11.

27. H. P. Calderon. Some notes on Makehams formula for the force of mortality. J.I.A. 157.

28. E. Blaschke. Über die Konstruktion einer Absterbeordnung aus den Beobachtungen an österreichischen Versicherten. M.V.T. 21.

29. J. Altenburger. Zur Untersuchung der Sterblichkeitsverhältnisse der Versicherten in Österreich-Ungarn. M.V.T. 2. 21.

30. *J. Courau. Estudio sobre las tarifas diferenciales y su aplicacion en la república. A.S.A. 50. 86.

Siehe auch 36; 47.

Rentenrechnung.

31. C. Dizler. Sofort beginnende Leibrenten mit Rückgewähr der Bareinlagen abzüglich der bereits bezogenen Renten. Ö.V.Z. 165.

32. G. Rosmanith. Grundzahlen für Invalidenpensionen, Aktivitätsrenten und Witwenpensionen. M.V.T. 4. 6.

33. A. Riedel. Ein Beitrag zur Theorie der Waisenpensionen. M.V.T. 5. 20.

Mittelwerte.

34. *O. Zanotti Bianco. Un teorema sulle medie. R.T.C. 12. 116.

Siehe auch 7, 221.

Statistik.

35. E. Blaschke. Über die analytische Darstellung von Regelmäßigkeiten bei unverbundenen statistischen Massenereignissen. M.V.T. 1. 6.

36. M. Beeton and K. Pearson. Data for the problem of evolution in man. A first study of the inheritance of longevity and the selective death-rate in man. J.I.A. 112; 458.

37. *K. Pearson. Mathematical contributions to the theory of evolution. VII. T.R.S.L. 1.

38. *K. Pearson and A. Lee. Mathematical contributions to the theory of evolution. VIII. T.R.S.L. 79.

39. *K. Pearson, E. Warren, A. Lee, A. Fry, C. D. Fawcett. Mathematical contributions to the theory of evolution. IX. P.R.S.L. 1.

Siehe auch 549; 723.

Versicherungsmathematik.

40. J. Altenburger. Die Zeichensprache der Lebensversicherungsmathematik. M.V.T. 1. 18.

41. E. Czuber. Zu den theoretischen Grundlagen der Lebensversicherung. M.V.T. 1. 22.

42. J. Eggenberger. Zur Frage der Anwendung der Wahrscheinlichkeitsrechnung in der Versicherung. Ö.V.Z. 253.

43. E. Blaschke. Die Anwendbarkeit der Wahrscheinlichkeitsrechnung im Versicherungswesen. S.M.W.

44. V. Sersawy. Über eine naturgemäße Bezeichnung der Versicherungswerte. M.V.T. 2. 10.

45. A. Hauke. Über Versicherungen, die sich durch Verbindungsrenten ausdrücken lassen. M.V.T. 3. 2.

46. J. H. Peck. Über eine rationelle Methode der Bestimmung des Zuschlags. Z.G.V. 8.

47. *T. N. Thiele. Om dødelighedstavlens beregning. B.A.Co. 139.

48. F. W. Fulford. On surrender values and the principles which underlie their calculation. J.I.A. 199.

Spiele.

49. A. Ahrens. Sur un problème d'échecs. I.M. 88.

50. E. Landau. Problème des rois sur l'échiquier. I.M. 140.

51. C. L. Bouton. Nim, a game with a complete mathematical theory. A.of M. 3. 35.

Sport.

52. D. André. De l'organisation des assauts complets. S.P. 45.

Numerisches Rechnen.

53. *W. Ellis. Raising figures. O. 95.

54. *A. S. Flint. Interpolation and raising figures. O. 137.

55. *Dietze. Über Rechenhilfsmittel. R.W.L.V. 1900. 222. — Abendroth 271.

56. G. Pesci. Sulla ricerca del „loga-

ritmoseno“ e del „logaritmotangente“ degli archi piccoli. P.M.R. 1.

57. *H. Minkowski*. Quelques nouveaux théorèmes sur l'approximation des quantités à l'aide des nombres rationnels. B.D. 72.

Siehe auch 59.

Näherungsmethoden, analytische.

58. *M. Koppe*. Über Huygens' Näherungsmethoden bei Kreis- und Logarithmenberechnung. B.M. 224.

59. *G. Pesci*. Sulla ricerca del logaritmoseno e del logaritmotangente degli archi piccoli. C.L. 1901. 209.

60. *W. B. Morton*. Note on algebraic equations in which the terms of higher degrees have small coefficients. Q.J. 31. 247.

61. *F. P. Paternò*. Saggio di una teoria sull' approssimazione naturale o variabile delle radici quadrate. P.M. R. 17.

62. **A. Lodge*. An approximate expression for the value of $1 + \frac{1}{2} + \frac{1}{3} + \dots$

$+ \frac{1}{r} = \sigma\left(\frac{1}{r}\right)$. M.M. 103.

63. **M. Nassò*. Sulle formole di approssimazione usate in tacheometria per la misura delle distanze e delle differenze di livello. R.T.C. 12. 41; 59.

Siehe auch 56.

Gleichungen, numerische.

64. *A. Pellet*. Sur la formule d'approximation de Newton. S.M. 139.

65. *W. Heymann*. Über Wurzelgruppen, welche durch Umläufe ausgeschnitten werden. Z.S. 265.

66. **T. Hayashi*. Graphic solutions of the cubics and the quartics. N. 63. 515. — *G. Vacca* 609.

67. *E. Maillet*. Sur les racines des équations transcendentes. C.R. 132. 908.

68. *W. Heymann*. Die Logarithmen negativer Zahlen und ihr Auftreten bei der Auflösung transscendenter Gleichungen. Z.H. 32. 169.

69. *B. Gongrijp*. Über eine graphometrische Lösung der Keplerschen Gleichung. A.N.K. 155. 389.

70. *W. Heymann*. Berechnung der Ellipse aus Umfang und Inhalt. Z.S. 286.

Siehe auch 60; 87—88; 105.

Interpolation.

71. *J. D. Everett*. On a new interpolation formula. J.I.A. 452.

72. **J. D. Everett*. On a central difference interpolation formula. R.B.A. 648.

73. **J. D. Everett*. On Newtons contributions to central difference interpolation. R.B.A. 650.

74. *A. G. Joachimescu*. A supra întrebuintării tablelor de logaritmi. (Über das Interpolieren bei Logarithmentafeln.) G.M.B. 5.

75. *M. Ernst*. O novym wzorze interpolacyjnym dla widma pryzmatycznego. (Über eine neue Interpolationsformel für das Prismenspektrum.) T.W. 220.

Siehe auch 54.

Harmonische Analyse.

76. *L. Hermann*. Über die Zerlegung von Kurven in harmonische Partial-schwingungen. A.F.G.P. 83. 33.

Tafeln, numerische.

77. **J. D. Everett*. A compact method of tabulating. N. 63. 346.

78. *H. Sossna*. Über Tafelberichtigungen. Z.V. 325.

79. *J. D. Everett*. On the algebra of difference-tables. Q.J. 31. 357.

80. **J. Tennant*. On factorisation of high numbers. Q.J. 32. 322.

81. **H. O. Goodwin*. Spherical traverse tables and their use. N.M.L. 1.

Siehe auch 285; 694.

Logarithmen.

Siehe 58; 68; 74.

C. Geometrie.

Nomographie.

82. **E. Pasquier*. De la nomographie. A.S.B.A. 133.

83. **G. Pesci*. Abbachi trigonometrici. C.L. 1900. 206.

84. *G. Pesci*. Cenni di nomografia

con molte applicazioni alla balistica. R.M.R. Febr.

Siehe auch 262; 284.

Graphischer Calcul.

85. *M. Krause*. Über graphischen Calcul. S.I.D. 13.

86. *G. Arnoux et C. A. Laisant.* Applications des principes de l'arithmétique graphique: congruences; propriétés diverses. A.F. 36.

87. *C. Alasia.* A proposito d'una costruzione geometrica dell' equazione cubica. M.P.A. 107.

88. **T. Hayashi.* Graphic solutions of the cubics and the quartics. N. 63. 515. — *G. Vacca* 609.

89. **J. Massau.* Mémoire sur l'intégration graphique des équations partielles. A.T.P.B. 507.

90. *H. Brocard.* Evaluation graphique $\pi = \sqrt{2} + \sqrt{3}$. I.M. 268.

91. *R. A. Lehfeld.* Note on graphical treatment of experimental curves. P.M. 403.

92. *D. M. Y. Sommerville.* Two problems of geometry. N. 64. 526.

93. **Lenner.* Calcolo grafico di una distribuzione trifase a stella. L.E. No. 4.

94. *E. Hammer.* Gillmanns Tachymeterdiagramm. Z.V. 267.

Siehe auch 66; 68—69; 451; 596; 698; 721; 749; 793.

Winkeltellung.

Siehe 97.

Kurven.

95. *Arbter.* Über eine einfache Konstruktion der Ellipse und ihrer Fußpunktkurven. M.A.G. 1900. 719.

Siehe auch 91.

Näherungsmethoden, geometrische.

96. *H. Brocard.* Construction approchée des polygones réguliers. I.M. 126.

97. *D. Carrara.* I tre problemi classici degli antichi in relazione ai recenti risultati della scienza. R.F.M. 4. 36; 115; 208.

98. *E. Reichenbacher.* Angenäherte Konstruktion des Kreisumfanges aus dem Durchmesser. Z.H. 32. 275.

99. *E. B. Escott.* Longueur approchée d'un arc de cercle. I.M. 260.

100. *L. Heffter.* Die Quadratur des Kreises. S.N.G.B. A. 18.

101. *G. Peirce.* A curious approximate construction for π . S.M. Am. 7. 426. Siehe auch 58; 90.

Inhalte.

102. **Gillette.* Rapid earthwork calculation. E.N. 44. 419.

Siehe auch 70.

Quadratur, mechanische.

103. **W. F. Sheppard.* Some quadrature formulae. P.L.M.S. 258.

Siehe auch 738.

Planimeter.

104. **G. B. Maffiotti.* Il planimetro a scure di H. Prytz. R.T.C. 12. 177; 13. 49.

Rechenmaschinen.

105. *G. Pesci.* Di una nuova macchina per risolvere le equazioni. C.L. 1900. 309.

106. *Puller.* Rechenscheibe mit Glasläufer und Loupe. Z.V. 296.

107. *P. Weiss.* Sur un nouveau cercle à calcul. J.P. 556.

108. **P. Weiss.* Nouveau cercle à calcul. S.F.P. 158. 4.

Rechenschieber.

109. **Masson.* Règle à calcul donnant la différence entre les hauteurs méridienne et circumméridienne d'un astre. R.M.M.P. 146. 368.

Siehe auch 762.

Geometrischer Calcul.

110. *F. Villareal.* Cálculo geométrico. R.C.L. 189.

111. *G. Bonnet.* Ensayo de goniometria vectorial plana. R.C.L. 159.

Äquipollenzen.

112. *R. Bricard.* Sur la similitude directe dans le plan; application de la méthode des équipollences. N.A. 112.

Vektorenrechnung.

113. **G. Farkas.* Vektorenlehre (ung.). S.G.M. 1900. 25.

114. *W. Voigt.* Über die Parameter der Krystallphysik und über gerichtete Größen höherer Ordnung. A.P.L. 5. 241

115. *A. Macfarlane.* Vector differentiation. B.S.W. 73.

Siehe auch 111.

Ausdehnungslehre.

116. —. Application de la méthode de Grassmann à une démonstration de 2 théorèmes de géométrie différentielle. N.A. 1. 414.

Zeichenapparate.

Siehe 171

Zeichnen, geometrisches.

117. *J. Grünwald*. Über das Konstruieren mit imaginären Punkten, Geraden und Ebenen. Z.S. 323.

Darstellende Geometrie.

118. *E. Salfner*. Über Drehungen in der darstellenden Geometrie. Z. S. 300.

119. *A. Adler*. Zur sphärischen Abbildung und ihrer Anwendung in der darstellenden Geometrie. S.A.W. 50.

120. *A. Sucharda*. Kterak lze dokázati větu o osách podobnosti tří kružnic užitím deskriptivní geometrie. (Wie kann man den Satz von den Ähnlichkeitsachsen dreier Kreise mittelst darstellender Geometrie beweisen?) C. 361.

121. *E. Timerding*. Eine Aufgabe aus der darstellenden Geometrie. Z.S. 311.

122. *E. Salfner*. Eine direkte Lösung der Aufgabe, ein Dreikant aus den 3 Flächenwinkeln zu konstruieren. Z.S. 307.

123. *M. d'Ocagne*. Sur la détermination des plans tangents aux hélicoïdes gauches. M.P.A. 82.

Projektion.

124. **E. v. Fedorov*. Zur Theorie der kristallographischen Projektionen. Z. K.M. 33. 589.

125. *C. E. Stromeyer*. The representation on a conical mantle of the areas on a sphere. S.P.M. No. 11.

126. **H. C. Plummer*. The application of projective geometry to binary star orbits. M.N.A.S. 485.

Siehe auch 118; 141; 426; 687.

Axonometrie.

127. **J. Sobotka*. Zur rechnerischen Behandlung der Axonometrie. S.G.B. No. 32—33.

Perspektive.

128. *F. Schiffner*. Die stereoskopische Reliefperspektive. M.H. 177.

Beleuchtungskunde.

129. *A. Schmidt*. Die Auffindung der Lichtstufen mittels der Rodenbergschen Skale. U.M.N. 85.

Photogrammetrie.

130. *E. Dolezal*. Über Photogrammetrie. S.V.N.W. 40.

131. **M. Schwarzmann*. Zur Krystallphotogrammetrie. N.J.M. 1900.1; 1901.9.

132. **A. v. Hübl*. Die photogrammetrische Terrainaufnahme. M.M.G.I. 1900.

133. *W. Láska*. Über ein Problem der photogrammetrischen Küstenaufnahme. M.H. 172.

Siehe auch 724.

Krystallographie.

134. **H. Dufet*. Notices cristallographiques. B.S.M.F. 118.

135. *H. M. Goodchild*. Simpler methods in cristallography. I. P.P.S.E. 323.

136. **V. de Souza Brandão*. Über Krystallsysteme. N.J.M. 2. 37.

137. **W. Barlow*. Die Symmetrie der Krystalle. Z.K.M. 34. 1.

138. **E. v. Fedorov*. Beiträge zur zonalen Krystallographie. Z.K.M. 32. 446; 33. 555; 34. 133.

139. **J. Beckenkamp*. Zur Symmetrie der Krystalle. Z.K.M. 33. 606.

140. **C. Viola*. Zur Begründung der Krystalsymmetrien. Z.K.M. 34. 353.

141. **F. J. Levinson-Lessing*. Belehrung über den Entwurf der stereographischen Projektion der Krystalle (russ.). A.U.J. 1900. No. 4.

142. *G. Cesàro*. Perpendiculairement à une axe de symétrie existe-il toujours une face possible, c'est à dire satisfaisant à la loi de rationalité? B. A.B. 162.

Siehe auch 124; 181; 457.

Modelle.

143. *A. Witting*. Fadenmodell zur abwickelbaren Schraubenfläche. S.I.D. 14.

144. **W. H. Blythe*. On models of cubic surfaces. Q.J. 32. 266.

Siehe auch 485—486.

D. Mechanik.**Prinzipien der Mechanik.**

145. **G. K. Suslov*. Elemente der analytischen Mechanik (russ.). B.U.K. 1900 e 5—7; 9—11; 1901 e 2. 496.

146. *P. Volkmann*. Die gewöhnliche

Darstellung der Mechanik und ihre Kritik durch Hertz. Z.P. 14. 266.

147. **W. P. Ermakov*. Die Grundgesetze der Mechanik (russ.). B.U.K. 1900. 5.

148. *G. A. Maggi*. Réflexions sur

l'exposition des principes de la mécanique rationnelle. E.M. 240.

149. *A. Voss.* Bemerkungen über die Prinzipien der Mechanik. S.A.M. 167.

150. *A. Voss.* Über ein energetisches Grundgesetz der Mechanik. S.A.M. 53.

151. **T. J. I' A. Bromwich.* Notes on dynamics. M.M. 127.

152. **A. Vasiliev.* Raum und Bewegung (russ.). P.M.J.M. 1.

153. **H. Kleinpeter.* Zur Formulierung des Trägheitsgesetzes. A.F.S.P. 461.

154. *F. Minding.* De formae, in quam geometra britannicus Hamilton integralia mechanicae analyticae redegit, origine genuina. M.A. 119.

155. *H. Cramer.* Über verborgene Bewegung. Z.S. 343.

156. **G. K. Suslov.* Untersuchung der Reaktionen. B.U.K. 1901. b. 1.

157. *A. v. Obermayer.* Zur Behandlung der Begriffe Arbeit, Energie und Effekt im Schulunterricht. Z.P. 14. 207.

Siehe auch 204; 301.

Kinematik.

158. **L. Canalda.* Aplicaciones de la geometria cinemática. B.A.C.B.

159. *P. Saurel.* On a theorem in Kinematics. AofM. 2. 159.

160. *R. Bricard.* Sur une question relative au déplacement fini d'une figure de grandeur invariable. C.R. 132. 947.

161. **K. Zorawski.* Über gewisse Änderungsgeschwindigkeiten von Linien-elementen bei der Bewegung eines kontinuierlichen materiellen Systems. B.I.C. 367.

162. *E. Daniele.* Sulle deformazioni infinitesime delle superficie flessibili ed estendibili. M.A.T. 25.

163. **W. Förster.* Absolute und relative Bewegung. M.V.A.P. 27; 49; 73.

164. **B. Gern.* Das Gesetz von der Unabhängigkeit der Kraftwirkungen und das Gesetz der relativen Bewegung. M.P.O. 24. 197.

165. *G. Koenigs.* Les systèmes binaires et les couples d'éléments cinématiques. C.R. 133. 483.

166. *G. Koenigs.* Propriétés générales des couples d'éléments cinématiques. C.R. 133. 533.

167. *G. Koenigs.* Sur les chaînes secondaires. C.R. 133. 621.

168. *C. Lecornu.* Sur la vis sans fin. S.M. 149.

169. **Belluzzo.* Alcune considerazioni sugli elementi cinematici e geometrici delle turbine assiali. Pol.M. 2 fasc.

170. **Ovazza.* Contributo alla teoria dei freni ad attrito. Pol.M. 10 fasc.

171. **D. Seiliger.* Ein ebener Affinograph (russ.). M.U.Ka. 83.

Siehe auch 194; 880.

Schraubenrechnung.

172. *E. W. Hyde.* On a surface of the 6. order which is touched by the axes of all screws reciprocal to 3 given screws. A.ofM. 2. 179.

Mechanismen.

173. *G. Koenigs.* Étude critique sur la théorie générale des mécanismes. C.R. 133. 830.

174. *G. Koenigs.* Esquisse d'une théorie générale des mécanismes. C.R. 133. 432.

175. **P. Somow.* Über einige Anwendungen der Kinematik veränderlicher Körper zu Gelenkmechanismen. M.U.W. Heft 7.

176. *G. Koenigs.* Sur les principes généraux des mécanismes. C.R. 133. 385.

177. *E. Delassus.* Sur les systèmes articulés gauches. A.E.N. 17. 445.

178. *R. Müller.* Die Koppelkurven mit sechspunktig berührender Tangente. Z.S. 330.

Siehe auch 165—167.

Statik.

179. **C. Stephanos.* Sur les relations entre la géométrie projective et la mécanique. R.B.A. 644.

180. *D. Negreanu.* Determinarea pondului specific al unui cord solid. (Bestimmung des spezifischen Gewichts eines festen Körpers.) A.A.R. 22. A. 72.

181. *L. Lecornu.* Sur l'équilibre d'une enveloppe ellipsoïdale soumise à une pression intérieure uniforme. A.E.N. 17. 501.

182. *J. Hněvkovsky.* Uloha z mechaniky. (Aufgabe aus der Mechanik.) C.364.

Schwerpunkte.

183. *A. Sucharda.* Eine Aufgabe betreffend den Schwerpunkt der Polygone. M.H. 12. 337.

184. *A. Verebrjusov.* Elementarnoe dokazatelstvo teorem Gildena. (Elementarer Beweis der Guldin'schen Regeln. M.P.O. 26. 56.

Momente.

185. *K. Bohlin.* Sur l'extension d'une formule d'Euler et sur le calcul des

moments d'inertie principaux d'un système de points matériels. C.R. 133. 580.

186. —. Remarques au sujet des droites de nul moment. N.A. 1. 412.

187. *F. Gräfe*. Zusammenhang zwischen Centraellipsee und Trägheitskreis. Z.S. 348.

188. **E. Collignon*. Remarques sur les moments d'inertie des polygones réguliers et des polyèdres réguliers. A.F. 1.

189. *G. Cesàro*. Sur les moments d'inertie des polygones et des polyèdres. B.A.B. 332.

Kettenlinie.

190. *H. Bouasse*. Sur les courbes de déformation des fils. A.T. 2. 431; 3. 85.

Dynamik, Allgemeines.

191. **H. Bisconcini*. Di una classificazione dei problemi dinamici. N.C. P. 11. 253.

Siehe auch 151; 240; 482a.

Dynamik des Punktes.

192. **G. K. Suslov*. Über die Bewegung eines Punktes in einem deformirbaren Mittel (russ.). B.U.K. 1900. c. 12. 71.

193. *O. Reichel*. Bestätigung des Fallgesetzes mittelst einer frei fallenden Stimmgabel. Z.P. 14. 193.

Siehe auch 881.

Centralbewegung.

194. **P. J. Suchar*. Nota asupra legilor unor forte centrale deduse din consideratiunea hodografului. (Bemerkung über die Gesetze einer Centralkraft, abgeleitet aus hodographischen Betrachtungen.) B.S.B. 313.

Pendel.

195. *L. Décombe*. Sur le mouvement d'un pendule en milieu résistant. C.R. 133. 147.

196. **N. Piltchikow*. Das Foucaultsche Pendel (russ.). M.P.O. 24; 193.

197. *A. de St. Germain*. Note sur la tension de la tige d'un pendule sphérique. B.D. 89.

198. **O. Zanotti Bianco*. Sulla teoria della flessione del pendolo nelle determinazioni della gravità. R.T.C. 12. 74. 81.

Siehe auch 791—792; 906.

Dynamik des starren Systems.

199. *V. v. Niesiolowski-Gansu*. Über einen neuen Versuch zur Dynamik. A.P.L. 5. 479.

200. *T. Levi-Civita*. Sopra alcuni criteri di instabilità. A.D.M. 221.

201. **C. S. Slichter*. The mechanics of slow motions. S. 11. 535.

202. *D. Schorr*. O bumerange. (Über den Bumerang.) M.P.O. 26. 35.

Siehe auch 168—169.

Dynamik des deformierbaren Systems.

203. *E. Ferron*. Sur quelques points de doctrine nouveaux de la théorie générale du mouvement d'un système de corps. I.L. 41.

204. *Gallian*. Démonstration du théorème des travaux virtuels. N.A. 20.

205. *D. de Francesco*. Alcuni problemi di meccanica in uno spazio a 3 dimensioni di curvatura costante. A.A.N. No. 4; No. 9.

Differentialgleichungen der Mechanik.

206. *P. Appell*. Remarques d'ordre analytique sur une nouvelle forme des équations de la dynamique. J.M. 5.

207. *H. Poincaré*. Novaja forma uravnenij mechaniki. (Neue Form der Differentialgleichungen der Mechanik.) S.M. Ka.B. 57.

208. **E. T. Whittaker*. On the reduction of the order of the differential equations of a dynamical problem, by use of the integral of energy. M.M. 93.

Drehung.

209. **D. Seiliger*. Das Poinsoische Theorem und seine Verallgemeinerung (russ.). M.U.Ka. 73.

210. **G. del Prato*. Sul moto di rotazione di un corpo composto di una parte solida e di una parte fluida. N.C.P. 1. 41.

211. *P. Duhem*. Sur la stabilité d'un système animé d'un mouvement de rotation. C.R. 132. 1021.

212. *T. Levi-Civita*. Sui moti stazionari di un corpo rigido nel caso della Kowalewsky. R.A.L.R. 10. A. 338; 429; 461.

Kreisel.

213. **A. Hall*. The motion of a top. S. 13. 948.

214. *C. T. Knipp*. The use of the bicycle wheel in illustrating the principles of the gyroscope. P.R. 12. 43.

215. **G. K. Suslov*. Die pseudoreguläre Präzession (russ.). B.U.K. 1900. c. 12. 103.

Reibung.

216. *N. Petrov*. Frottement dans les machines. A.P.M. 10. No. 4.

217. *G. Pacher e L. Finazzi. Sull attrito interno dei liquidi isolanti in un campo elettrico costante. N.C.P. 11. 290.

218. T. Breitenbach. Über die innere Reibung der Gase und deren Änderung mit der Temperatur. A.P.L. 5. 166.

219. H. Schultse. Die innere Reibung von Argon und seine Änderungen mit der Temperatur. A.P.L. 5. 140.

Siehe auch 170.

Potentialtheorie.

220. H. Petrini. Allgemeine Existenzbedingungen für die zweiten Differentialquotienten des Potentials. B.V.A.S. 225.

221. E. R. Neumann. Zur Integration der Potentialgleichung vermittelt C. Neumanns Methode des arithmetischen Mittels. M.A. 1.

222. S. Zaremba. Sur l'intégration de l'équation $\Delta w - \mu^2 w = 0$. C.R. 132. 1549.

223. L. Königsberger. Über die Poisson'sche Unstetigkeitsgleichung. S.A.B. 118.

224. F. v. Dalgwigk. Über das Poisson'sche Integral. S.G.M. 59.

225. I. Fredholm. Sur une nouvelle méthode pour la résolution du problème de Dirichlet. B.V.A.S. 39.

226. *A. Petrowski. Über die Potentialverteilung im inhomogenen Medium (russ.). J.R.P.C.G. 32. 1.

227. *F. Mancinelli. Sulle derivate prime delle funzioni potenziali di doppio strato. R.I.L. 34. 370.

228. R. Marcolongo. Determinazione della funzione di Green di grado n nel caso di una sfera. R.A.L.R. 10. B. 131.

229. R. Kottenbach. Das Potential einer homogenen Kugelschale auf einen beliebigen Punkt im Raume. Z.P. 14. 214.

230. H. Petrini. Étude sur les dérivées premières du potentiel d'une couche simple. B.V.A.S. 867.

231. *O. M. Corbino. Rappresentazione stereometrica dei potenziali nei circuiti percorsi da correnti trifasiche. N.C.P. 11. 182.

232. E. Kasner. On the algebraic potential curves. S.M.Am. 7. 392.

Siehe auch 330; 573—575; 594; 616; 626; 627.

Gravitation.

233. *R. A. Fessenden. A determination of the nature and velocity of gravitation. S. 12. 740.

234. *W. I. Franklin. The electrical theory of gravitation. S. 12. 837.

235. *R. A. Fessenden. The electrical theory of gravitation. S. 13. 28.

236. *R. A. Fessenden. Inertia and gravitation. S. 12. 325.

Siehe auch 304; 740; 782—786.

Hydrostatik.

237. L. E. Bertin. Position d'équilibre des navires sur la houle. M.C. 1.

238. G. Schülen. Das Schwimmen. Z.H. 31. 505; 589; 32. 85.

239. J. Diekmann. Über Gruppen von Aufgaben aus der Geometrie und Physik. Z.H. 32. 253; 337.

240. Rabat. Sur un invariant remarquable de certaines transformations réalisées par des appareils enregistreurs. C.R. 132. 1399.

Hydrodynamik.

241. *V. Bjerknes. Les actions hydrodynamiques à distance d'après la théorie de C. A. Bjerknes. R.C.I.P. 1; 251.

242. R. A. Harris. A few questions in hydrodynamics. B.S.W. 93.

243. T. Levi-Civita. Sulla resistenza dei mezzi fluidi. R.A.L.R. 10. B. 3.

244. *E. Fontaneau. Du mouvement stationnaire des liquides. A.F. 133.

245. C. Sautreaux. Mouvement d'un liquide soumis à la pesanteur. Détermination des lignes de courant. J.M. 125.

246. P. Duhem. Sur les ondes du 2. ordre par rapport aux vitesses que peut présenter un fluide visqueux. C.R. 132. 607.

247. P. Duhem. De la propagation des discontinuités dans un fluide visqueux. C.R. 132. 658; 944.

248. E. Jouguet. Sur la propagation des discontinuités dans les fluides. C.R. 132. 673.

249. P. Duhem. Sur les théorèmes d'Hugoniot, les lemmes de M. Hadamard et la propagation des ondes dans les fluides visqueux. C.R. 132. 1163.

250. P. Duhem. Des ondes qui peuvent persister en un fluide visqueux. C.R. 133. 579.

251. P. Saurel. Sur un théorème de M. Duhem. J.M. 83.

252. L. Hauser. Über den Einfluss des Druckes auf die Viskosität des Wassers. A.P.L. 5. 597.

253. E. Maillet. Sur les lois des montées de Belgrand et les formules du débit d'un cours d'eau. C.R. 132. 1033.

254. *F. R. Waston*. Surface tension at the interface of two liquids determined experimentally by the method of ripple waves. P.R. 12. 252.

Siehe auch 210; 217; 404; 793.

Wirbel.

255. *K. Zorawski*. Über die Erhaltung der Wirbelbewegung. B.I.C. 335.

256. *de Donder*. Étude sur les invariants intégraux. R.C.M.P. 121.

Siehe auch 812; 814—816.

Hydraulik.

257. *F. Steiner*. Ergiebigkeitsmessung intermittirender Quellen. S.L.P. 202.

258. **F. Stupecky*. Zur graphischen Ermittlung der Geschwindigkeit aus direkten Beobachtungen. Ö.M.Ö.B. 172.

259. *N. Żukowski*. Über den hydraulischen Stofs in Wasserleitungsröhren. A.P.M. 9. No. 5.

260. **E. Maillet*. Sur une méthode d'évaluation du débit d'une crue extraordinaire. Application aux crues de la Garonne à Toulouse en 1855 et 1876. A.F. 223.

Aerodynamik.

Siehe 814; 815; 882; 883.

Ballistik, äußere.

261. **Boniti*. Giuoco balistico grafico. R.A.G. 1900. 9 fasc.

262. *G. Ronca*. Abbacci della balistica. C.L. 1901. 278.

263. **S. Burileanu*. Le mouvement des projectiles sphériques. B.S.B. 301.

264. —. Über die Anfangsgeschwindigkeit des Geschosses bei Handfeuerwaffen. M.A.G. 1900. 811.

265. *Minarelli-Fitzgerald*. Neue Methoden zur Bestimmung der Anfangsgeschwindigkeiten von Gewehrprojektilen in der Nähe der Mündung. M.A.G. 1901. 269.

266. *F. Siacci*. Sulla velocità minima. R.A.G. 1901. März-Juni.

267. *N. Sabudski*. Des propriétés générales de la trajectoire dans l'air. C.L. 1900. 293; 1901. 3; 267.

268. *Rohne*. Der Einfluss der Witterungsverhältnisse auf die Geschosbahn. K.Z. 1900. 129; 201; 1901. 326.

269. *A. Bassani*. Sulla legge di resistenza dell'aria al moto dei proiettili. C.L. 1900. 299.

270. *A. Bassani*. Sulle forme di testa dei proiettili oblungi che incontrano

da parte dell'aria la minima resistenza al moto. C.L. 1900. 485.

271. *Lefèvre*. Forme théorique de l'ogive de moindre résistance d'après Newton. R.A. Dez.

272. *A. v. Obermayer*. Versuche zur Kreisbewegung der rotirenden Langgeschosse. Engl. von F. E. Harris. J.U. S.A. 1901. Juli-Aug.

273. **Donny*. Étude des déviations des projectiles cylindro-ogivaux. R.A.B. Sept.-Okt.

274. *A. v. Obermayer*. Über den Einfluss der Erdrotation auf die Bewegung der Geschosse. M.A.G. 1901. 707.

275. *Parst*. Die Tiefenausdehnung der Geschosgarbe. K.Z. 1901. 330.

276. *Rohne*. Die Anwendung der Wahrscheinlichkeitsrechnung auf das gesetzmäßige Abteilungsschießen der Infanterie. K.Z. 1901. 119.

277. *A. Bassani*. Nuove formule per il tiro curvo. C.L. 1900. 275.

278. —. New formulae for curved fire. J.U.S.A. 1900. Sept.-Okt.

279. **A. G. Greenhill*. Il problema del vento nel tiro. J.U.S.A. 1900. Jan.-Febr.

280. —. Die Wirkung schnellfliegender Geschosse. K.Z. 1900. 279.

281. *A. Beliczay*. Wirkungsfähigkeit kleinkalibriger Gewehre. M.A.G. 1900. 147.

282. *A. Indra*. Das Schießen aus Küstengeschützen. M.A.G. 1901. 91; 189.

283. *B. Schöffler*. Gesetz der zufälligen Abweichungen, Beiträge zur Wahrscheinlichkeitsrechnung mit Anwendung auf die Theorie des Schießens. M.A.G. 1900. 429.

284. *v. Portenschlag-Ledermayr*. Graphische Schießtafeln für Festungsgeschütze. M.A.G. 1900. 796.

285. *de Sparre*. Sur l'emploi des tables de Siacci pour résoudre les problèmes du tir dans le cas des grands angles de projection, et lorsque la vitesse est supérieure à 300 mètres. A.S.B. 204.

286. *F. Siacci*. Sur un problème d'Alembert. C.R. 132. 1175; 133. 381.

287. *E. Stirnad*. Die Verwendung goniometrischer Apparate zur indirekten Erteilung der ersten Seitenrichtung bei Geschützen. M.A.G. 1900. 169.

288. *F. Bashforth*. Testing on some ballistic experiments. N. 64. 445.

Siehe auch 15; 84; 672; 903.

Ballistik, innere.

289. *G. V.* Sur le tracé des rayures dans les bouches à feu. C.L. 1900. 408.

290. **Mattei*. Dell' influenza delle caratteristiche del grano di polvere sulle velocità iniziale e sulle pressioni. R.A.G. 1900. 3 fasc.

291. *E. Vallier*. Sur la loi des pressions dans les bouches à feu. C.R. 133. 203; 319.

292. *E. Elmer*. Die Gesetze der Drucke in den Feuerwaffen. M.A.G. 1900. 113.

293. *Heydenreich*. Neue Methoden zur Berechnung des Verlaufs der Gasdruckkurven in Geschützrohren. K.Z. 1900. 287; 334; 1901. 292.

294. **G. Vicentini* e *G. Pacher*. Esperienze sui proiettili gassosi. N.C.P. 11. 133.

295. —. Über den Einfluss von Verbiegungen der Schildzapfenaxe auf die Seitenrichtung des Geschützes. R.A.J. 296. *Bianchi*. L'azione degli esplosivi nelle armi. R.A.G. 1901. Jan.-März.

297. **Delacourt*. Étude mathématique des effets des fourneaux de mine basés sur l'influence de la cohésion des terres. R.G.M. April-Jan.

298. *P. Hefs*. Zur Theorie der Sicherheitssprengstoffe. M.A.G. 1900. 26.

Siehe auch 309.

E. Mathematische Physik.

Prinzipien der mathematischen Physik.

299. **H. Poincaré*. Les relations entre la physique expérimentale et la physique mathématique. R.G.O. 11. 1163.

300. **J. H. Poynting*. Considérations sur les lois de la physique. A.S.G. 11. 48.

301. *W. Wien*. Über die Möglichkeit einer elektromagnetischen Begründung der Mechanik. A.P.L. 5. 501.

302. *M. Smoluchowski*. O nowszych postępkach na polu teoryj kinetycznych materji. (Über neue Fortschritte im Gebiet der kinetischen Theorien der Materie.) T.W. 112.

303. **A. T. Lincoln*. Physical reactions and the mass law. J.P.C. 4. 161.

304. **W. S. Franklin*. The electrical theory of gravitation. S. 12. 887.

305. **W. Michelson*. On Dopplers principle. A.J.C. 13. 192.

306. **R. A. Fessenden*. A determination of the nature of the electric and magnetic quantities and of the density and elasticity of the Ether. P.R. 10. 1; 83.

307. *E. Sarrau*. Sur l'application du principe de l'énergie aux phénomènes électrodynamiques et électromagnétiques. C.R. 133. 402.

308. **O. M. Corbino*. Sulle conseguenze del principio della conservazione dell' elettricità. N.C.P. 11. 136.

309. **Troubridge*. Elektrizitätstheorien. E.P. 1901. 72.

310. *E. Lecher*. An den Grenzen unseres Erkennens. S.L.P. 225.

Siehe auch 113; 234; 235; 453.

Messen.

311. **P. Crüger*. Die dezimale Kreis- und Zeiteinteilung. P. 305. — *Dziobek* 491.

Siehe auch 775; 776.

Maßsystem, absolutes.

312. **H. Abraham*. Les mesures de la vitesse. v. R.C.I.P. 2. 247.

313. *H. T. Barnes*. Note on the relation of the electrical and mechanical units. T.C.R.S. 6. C. 71.

Molekularphysik.

314. **A. Speranski*. Molekularbewegung in festen Körpern (russ.). P.M.J. M. 220.

315. **W. Spring*. Propriétés des solides sous pressions; diffusion de la matière solide; mouvements internes de la matière solide. R.C.I.P. 1. 402.

316. *G. Dillner*. Sur le mouvement des éléments d'une molécule de matière ponderable d'après la loi de Newton. B.V.A.S. 1145.

317. *Carvalho*. Réseaux moléculaires et dispersion. S.F.P. 168. 2; J.P. 543.

318. *J. d. van der Waals jun.* Over het verband tusschen straling en moleculaire attractie. C.A.A. 47.

319. *H. Rodewald*. Über Quellungs- und Benetzungserscheinungen. Z.P.C. 33. 593.

320. *R. Schenck*. Die Dynamik der Krystalle. S.G.M. 120.

Siehe auch 114; 297; 646.

Elastizität.

321. *G. Bakker*. Théorie de l'élasticité. J.P. 558.

322. *R. Liouville*. Sur l'équilibre des corps élastiques. C.R. 133. 434.

323. **W. S. Franklin*. Some lecture room methods in the elementary theory of elasticity. P.R. 11. 75.

324. **Jorino*. Sui metodi pratici per calcolare alcune strutture elastiche. Pol. M. 3 fasc.

325. F. H. Colley. Some fundamental propositions in the theory of elasticity. A. J. S. 269.

326. G. Bakker. Bijdrage tot de theorie der elastische stoffen. C. A. A. 520.

327. J. Coulon. Sur les caractéristiques de quelques équations, aux dérivées partielles linéaires et à coefficients constants. P. S. B. 1899—1900. 24.

328. *O. Tedone. Sulle formole che rappresentano lo spostamento di un punto di un corpo elastico in equilibrio. N. C. P. 11. 161.

329. A. Viterbi. Sui casi di equilibrio d'un corpo elastico isotropo che ammettono sistemi isostatici di superficie. R. A. L. R. 10 I. 408.

330. E. et F. Cosserat. Sur une application des fonctions potentielles à la théorie de l'élasticité. C. R. 133. 210.

331. E. et F. Cosserat. Sur la solution des équations de l'élasticité dans le cas où les valeurs des inconnues à la frontière sont données. C. R. 133. 145.

332. E. et F. Cosserat. Sur un point critique particulier de la solution des équations de l'élasticité dans le cas où les efforts sur la frontière sont donnés. C. R. 133. 382.

333. C. J. Kriemler. Bemerkungen zu dem Aufsatz des Herrn Baurat Kübler über Knick-Elasticität und -Festigkeit. Z. S. 355. — *L. Pilgrim* 362. — *J. Kübler* 370.

334. F. Pockels. Über die durch elastische Deformationen bewirkten Änderungen des Brechungsvermögens von schwerem Flintglas. P. Z. 693.

335. E. Almansi. Sopra la deformazione dei cilindri sollecitati lateralmente. R. A. L. R. 10 I. 333; 400.

336. *R. Feret. Déformations et tensions rémanentes pendant le déchargement d'un prisme fléchi imparfaitement élastique. Application aux poutres de ciment armé. A. F. 214.

337. *A. Mesnager. La déformation des solides. R. C. I. P. 1. 348.

338. *C. E. Guillaume. Les déformations passagères des solides. R. C. I. P. 1. 432.

339. E. Lenoble. Contribution à l'étude des déformations permanentes des fils métalliques. M. S. B. 261.

340. G. Pennacchietti. Sugli invarianti nelle deformazioni infinitesime delle superficie elastiche. B. G. C. 26.

341. E. et F. Cosserat. Sur la déformation infiniment petit d'un corps élastique soumis à des forces données. C. R. 133. 271.

342. A. Lafay. Recherches expérimentales sur les déformations de contact des corps élastiques. A. P. C. 23. 241.

343. H. Bouasse. Sur la théorie des déformations permanentes de Coulomb. Son application à la traction, la torsion et le passage à la filière. A. P. C. 23. 199.

344. J. H. Michell. The stress in an aeolotropic elastic solid with an infinite plane boundary. P. L. M. S. 247.

345. A. Davidoglou. Sur l'équation des vibrations transversales des verges élastiques. A. E. N. 17. 359; 433.

346. *T. Boggio. Sull'equilibrio delle membrane elastiche piane. N. C. P. 11. 161; 12. 170.

347. J. H. Michell. Stress in the web of a plate girder. Q. J. 31. 377.

348. *J. H. Michell. The theory of uniformly loaded beams. Q. J. 32. 28.

349. K. Pearson and L. N. G. Filon. On the flexure of heavy beams subjected to continuous systems of load. Q. J. 31. 66.

350. M. Panetti. Sul calcolo delle vibrazioni trasversali di una trave elastica urtata. A. A. T. 6.

351. Mesnager. Sur l'application de la théorie de l'élasticité au calcul des pièces rectangulaires fléchies. C. R. 132. 1476.

352. *W. S. Franklin. The problem of the stresses and strains in a long, elastic, hollow cylinder, subjected to internal and external pressure. P. R. 11. 176.

353. E. et F. Cosserat. Sur la déformation infiniment petite d'une enveloppe sphérique élastique. C. R. 133. 326.

354. *L. Lecornu. Sur l'équilibre d'une enveloppe ellipsoïdale soumise à une pression intérieure uniforme. A. E. N. 541.

355. E. et F. Cosserat. Sur la déformation infiniment petite d'un ellipsoïde élastique, soumis à des efforts donnés sur la frontière. C. R. 133. 361.

356. *Lord Kelvin. On the motion produced in an infinite elastic solid by the motion through the space occupied by it of a body acting on it by attraction or repulsion. P. R. S. E. 218.

357. *Lord Kelvin. Rapport sur le mouvement d'un solide élastique traversé par un corps agissant sur lui par attraction ou par repulsion. R. C. I. P. 2. 1.

358. W. Voigt. L'État actuel de nos connaissances sur l'élasticité des cristaux. R. C. I. P. 1. 271.

Siehe auch 162; 373; 647; 861.

Elastische Linie.

359. de Martino. La linea elastica e la sua applicazione alla trave continua su più sostegni. R. A. G. 1900. Apr.-Juni.

- 360.** *H. Amstein.* Courbes d'égale longueur. B.S.V. 1.
361. *B. Elie.* Étude d'une élastique gauche. Hélice soumise à l'action d'un couple. N.A. 1. 292.

Festigkeitslehre.

- 362.** *F. Villareal.* Resistencia de materiales. R.C.L. 97; 215.
363. *C. Guidi.* Prove sui materiali da costruzione. M.A.T. 215.
364. **Houdaille.* Formules simplifiées applicables à la résistance des matériaux. R.G.M. April-Juni.
365. *J. R. Benton.* Dependence of the modulus of torsion on tension. P.R. 12. 100.
366. **J. R. Benton.* Note on the effect of tension on a permanent torsion of a wire. P.R. 13. 53.
367. *T. Gray.* Strength of columns under eccentric loads. P.A.A. 135.
368. **C. H. Cordeiro.* Formule pratique pour les murs de grands remblais. A.F. 281.
369. *O. Dziobek.* Die Beanspruchung der Kanonenrohre nach der dynamischen Theorie. M.A.G. 1900. 33.
 Siehe auch 333.

Krystallstruktur.

- 370.** *R. Schenck.* Die Dynamik der Krystalle. S.G.M. 120.
370a. *Wallerant.* Sur les variations d'aimantation dans un cristal cubique. C.R. 133. 630.
 Siehe auch 114; 320; 358; 439.

Schwingungen.

- 371.** *H. Burkhardt.* Die Entwicklung nach oscillirenden Funktionen. D.V.M. 10 II.
372. *J. Zenneck.* Die physikalische Interpretation von Ausdrücken aus der Theorie unendlich kleiner Schwingungen. A.P.L. 5. 707.
373. *Rivière.* Sur les vibrations des poutres encastrées. C.R. 132. 668.
374. *F. Kiebitz.* Über die elektrischen Schwingungen eines stabförmigen Leiters. A.P.L. 5. 872.
375. *M. Planck.* Vereinfachte Ableitung der Schwingungsgesetze eines linearen Resonators im stationär durchstrahlten Felde. P.Z. 530.
376. *H. Pellat.* Sur un phénomène d'oscillation électrique. J.P. 471.
377. *L. Décombe.* Sur la mesure de la période des oscillations électriques

par le miroir tournant. C.R. 132. 1037.
 Siehe auch 76; 151; 345; 350; 380; 455; 570; 621; 632.

Wellenlehre.

- 378.** *H. S. Carslaw.* Oblique incidence of a train of plane waves on a semi-infinite plane. P.E.M.S. 71.
379. **C. Barus.* Certain stroboscopic phenomena in the End-on projection of a single wave. S. 13. 128.
380. **H. Lamb.* On a peculiarity of the wave system due to the free vibrations of a nucleus in an extended medium. P.L.M.S. 199.
381. **C. Barus.* The projection of ripples by a grating. S. 13. 297.
382. **A. Righi.* Le onde hertziennes. N.C.P. 1. 50.
383. **A. Righi.* Les ondes hertziennes. R.C.I.P. 2. 301.
384. **H. M. Macdonald.* The energy function of a continuous medium transmitting transverse waves. P.L.M.S. 311.
385. **E. Branly.* Absorption des radiations hertziennes par les liquides. S.F.P. 1900. 2.
386. **A. E. H. Love.* The integration of the equations of propagation of electric waves. P.E.S.L. 19.
387. **J. A. Fleming.* Electrical oscillations and electrical waves. T.E. 46. 514; 551; 588; 659; 728; 47. 57. 226; 382; 446.
388. *G. Pierce.* Note on the double refraction of electric waves. P.M. 548.
389. **E. H. Barton and L. Lownds.* Reflexion and transmission by condensers of electric waves along wires. P. P.S.L. 273.
390. **J. C. Bose.* Changement moléculaire produit dans la matière par les ondes électriques. E.R. 449.
391. *C. G. Barkla.* The velocity of electric waves along wires. P.M. 652.
392. **Combet.* Essai de représentation des phénomènes magnétiques et électriques et de la génération des ondes électriques. S.F.P. 1900. 1.
393. *G. Pierce.* Elektrische Brechungsexponenten, gemessen mit einem abgeänderten Radiomikrometer. P.Z. 405.
 Siehe auch 246; 250; 254; 419; 623; 661; 874.

Strahlen.

- 394.** *F. Leininger.* Notiz über Energiemessungen der Roentgenstrahlen. P.Z. 691.

395. *W. Seitz*. Beiträge zur Kenntnis der Kathodenstrahlen. A.P.L. 6. 1.

396. *J. J. Thomson*. On a kind of easily absorbed radiation produced by the impact of slowly moving cathode rays. P.M. 361.

397. **A. Turpain*. Essai critique sur les théories de la radioconduction. E. E. 26. 56.

398. **A. Rigbi*. Sur les théories de la radioconduction. E.E. 27. 373.

Siehe auch 385.

Kapillarität.

399. *G. Bakker*. Zur Theorie der Kapillarität. Z.P.C. 33. 477.

400. *G. Bakker*. Bemerkung zur thermodynamischen Theorie der Kapillarität von van der Waals. Z.P.C. 34. 168.

401. **G. von der Mensbrugghe*. Sur les phénomènes capillaires. R.C.I.P. 1. 487.

402. *P. A. Guye et A. Baud*. Constantes capillaires de liquides organiques. C.R. 132. 1481; 1553.

403. **A. Guye et F. L. Perrot*. Étude critique sur l'emploi du compte-gouttes pour la mesure des tensions superficielles. A.S.G. 11. 225; 345.

404. *C. Christiansen*. Versuche über den Einfluss der Capillarität auf die Ausflusgeschwindigkeit der Flüssigkeiten. A.P.L. 5. 436.

405. *G. Bakker*. Theorie der Capillarschicht zwischen den homogenen Phasen der Flüssigkeit und des Dampfes. Z. P.C. 35. 598.

406. *S. W. J. Smith*. Über die Natur der elektrocapillaren Phänomene. Z. P. C. 32. 433.

407. *Gouy*. Sur l'action electrocapillaire des molécules non dissociés en ions. C.R. 133. 284.

Siehe auch 573; 898.

Diffusion.

408. *A. Winkelmann*. Über die Diffusion von Wasserstoff durch Palladium. A.P.L. 6. 104.

409. **M. Brillouin*. La diffusion des gaz sans paroi poreuse dépend-elle de la concentration? R.C.I.P. 1. 512.

Siehe auch 315.

Osmose.

410. **J. Perrin*. Osmose. Parois semi-perméables. R.C.I.P. 1. 531.

411. *K. Ikeda*. Einfache Ableitung

des vant Hoff'schen Gesetzes vom osmotischen Druck. Z.P.C. 33. 280.

412. *A. A. Noyes*. The exact relation between osmotic pressure and vapour pressure. P.R. 12. 84.

413. **W. R. Cooper*. The osmotic pressure theory of primary cells. T.E. 44. 852; 896.

Siehe auch 493; 586; 587; 635.

Viscosität.

414. **C. H. Lees*. On the viscosities of mixtures of liquids and solutions. P.P.S.L. 460.

Siehe auch 562.

Akustik.

415. **J. Violle*. Sur la vitesse de propagation du son. R.C.I.P. 1. 228.

416. **M. Brillouin*. Théorie de la propagation du son dans un gros tuyau. R.C.I.P. 246.

417. *O. d'Alencar Silva*. De l'action d'une force accélératrice sur la propagation du son. J.S.M. 97.

418. *E. W. Scripture*. On the nature of vowels. A.J.S. 302.

419. *B. Davis*. On a newly discovered phenomenon produced by stationary sound waves. P.R. 13. 31.

420. *T. Thomasine*. Sur un électro-radiophone à sons très intenses et sur la cause qui les produit. C.R. 132. 627.

Siehe auch 193; 375.

Optik, geometrische.

421. *G. Monnet*. Sur les caustiques par réflexion. N.A. 120.

422. **J. Macé de Lépinay*. Über die Form der ordentlichen Wellenfläche im Quarz. Z.K.M. 34. 280. — *C. Viola* 281.

423. *L. Matthiessen*. Beiträge zur Theorie der geschweiften Strahlenbüschel und ihrer Wellenflächen. A.P.L. 5. 659.

424. *A. Cornu*. Construction géométrique des deux images d'un point lumineux produit par réflexion oblique sur une surface sphérique. J.P. 607.

425. **G. Quesneville*. Nouvelle dioptrique des rayons visuelles. M.S.Q. 573.

426. *F. Klein*. Räumliche Collimationen bei optischen Instrumenten. Z. S. 376.

427. *Isarn*. Démonstration élémentaire du minimum de déviation dans le prisme en partant de la construction de Huyghens. J.P. 494.

428. **A. Kerber*. Formeln zur Berechnung verkitteter Doppellinsen. D.M. 157.

429. *T. H. Blakesley*. On some improved formulae and methods connected with lenses. P.P.S.L. 91.

430. **S. P. Thompson*. On obliquely crossed cylindrical lenses. P.P.S.L. 81.

431. *J. D. van der Plaats*. Über die subjektiven Bilder von Cylinderlinsen und astigmatischen Linsen. A.P.L. 6. 772.

432. *G. Lippmann*. Mire méridienne à miroir cylindrique. C.R. 132. 507; J.P. 415.

433. *A. Cornu*. Sur la compensation mécanique de la rotation du champ optique fourni par le sidérostet et l'héliostat. C.R. 132. 1013.

434. *F. Klein*. Über das Bruns'sche Eikonal. Z.S. 372.

Optik, physikalische.

435. *E. v. Oppolzer*. Zur Theorie der Lichtemission. S.L.P. 305.

436. *D. A. Goldhammer*. O davlenii svetovykh lúčej. (Über den Druck der Lichtstrahlen.) S.M.Ka.A. 231.

437. **A. Cornu*. Sur la vitesse de la lumière. R.C.I.P. 2. 225.

438. **Sagnac*. Exposition nouvelle de la propagation de la lumière à travers des milieux doués d'une absorption électrique. S.F.P. 1900. 3.

439. *A. Cornu*. Détermination des 3 paramètres optiques principaux d'un cristal en grande et en direction par le réfractomètre. C.R. 133. 125.

440. **J. G. Coffin*. The reflection of light in the neighbourhood of the critical angle. T.Q. 139.

441. *K. Schwarzschild*. Die Beugung und Polarisierung des Lichts durch einen Spalt. M.A. 177.

442. **J. W. Gordon*. An Examination of the Abbe diffraction theory of the microscope. J.R.M.S.

443. **N. N. Schiller*. Note über die Methodologie der Doppelbrechung (russ.). B.U.K. 1901. b. 1.

444. *M. Planck*. Über irreversible Strahlungsvorgänge. S.A.B. 544.

445. *B. Navrátil*. Příspěvek k interferenci světla v deskách tlustých. (Beitrag zur Interferenz des Lichts in dicken Platten.) C. 293.

446. **J. R. Benton*. Determination of Poissons ratio by means of an interference apparatus. P.R. 12. 36.

447. *L. Zehnder*. Über Gitterbeobachtungen. A.P.L. 5. 685.

448. **J. C. Shedd*. On the forces of curves presented by the Michelson interferometer. P.R. 11. 304.

449. **P. Drude*. Théorie de la dispersion dans les métaux fondée sur la considération des éléments. R.C.I.P. 34.

450. **E. Carvallo*. Sur les théories et formules de dispersion. R.C.I.P. 2. 175.

451. **A. de Gramont*. A graphical study of refraction and dispersion. A.J.C. 13. 208.

452. *H. Trommsdorff*. Die Dispersion Jenaer Gläser im ultravioletten Strahlengebiet. P.Z. 576.

453. **A. Belopolsky*. On an apparatus for the laboratory demonstration of the Doppler-Fizeau principle. A.J.C. 13. 15.

454. **C. Godfrey*. On the application of Fourier's double integrals to optical problems. T.R.S.L. 329.

455. *L. Genovesi*. Relazione fra i numeri delle vibrazioni dei colori derivati e dei loro componenti. B.C. 214.

456. *D. B. Brace*. The observation of resolution of light into its circular components in the Faraday effect. P.M. 464.

457. **A. Sachs*. Krystallographisch-optische Studien an synthetisch dargestellten Verbindungen. Z.K.M. 34. 158.

458. *O. Schönrock*. Über die Abhängigkeit der spezifischen Drehung des Zuckers von der Temperatur. Z.P.C. 34. 87.

459. *H. Pellat*. Mesure du pouvoir rotatoire du sucre. Sa variation avec la température et la longueur d'onde. A.P.C. 23. 289.

Siehe auch 75; 305; 334; 578; 730; 794; 848; 884.

Elektrooptik.

460. **A. J. Sadovsky*. Über die Grenzbedingungen in der Frage der ponderomotorischen Wirkungen der elektromagnetischen Lichtwellen auf die Krystalle (russ.). A.U.J. 1900. Nr. 2.

461. *G. Moreau*. De l'effet Hall dans les lames métalliques infiniment minces. J.P. 478.

Siehe auch 582; 885—888.

Magnetoptik.

462. **H. A. Lorentz*. Sur la théorie des phénomènes magnétooptiques récemment découverts. R.C.I.P. 3. 1.

463. *N. A. Kent*. Notes on the Zeeman effect. J.H.U.C. 82.

464. *H. M. Reese*. An investigation on the Zeeman effect. A.J.C. 11. 120.

465. **A. Righi*. Sul fenomeno di Zeeman nel caso generale di un raggio luminoso comunque inclinato sulla direzione della forza magnetica. N.C.P. 11. 177.

Photometrie.

466. *J. Violle. Photométrie. E. E. 24. 420.

467. C. W. Wirts. Photographisch-photometrische Untersuchungen. A. N. K. 154. 317.

468. K. Bohlin. Sur l'emploi de la loi de Lambert dans les problèmes photométriques. B. A. 17. 289.

Wärmelehre.

469. J. Dougall. Note on the application of conduction of heat with special reference to Dr. Peddie's problem. P. E. M. S. 50.

470. *E. Mathias. Das Gesetz des geradlinigen Durchmessers und die Gesetze der korrespondierenden Zustände. Z. K. F. G. 97.

471. J. Dougall. Note on the application of complex integration to the equation of conduction of heat with special reference to Dr. Peddie's problem. P. E. M. S. 50.

472. J. Boussinesq. Problème de la dissipation en tout sens de la chaleur dans un mur épais à face rayonnante. C. R. 133. 497.

473. E. Cotton. Mouvement de la chaleur sur la surface d'un tétraèdre dont les arêtes opposées sont égales. A. T. 2. 305.

474. G. Recknagel. Über Erwärmung geschlossener Lufträume. S. A. M. 96.

475. W. Peddie. Note on the cooling of a sphere in a mass of well stirred liquid. P. E. M. S. 34.

476. G. Recknagel. Über Abkühlung geschlossener Lufträume durch Wärmeleitung. S. A. M. 79.

477. J. Boussinesq. Sur le pouvoir refroidissant d'un courant liquide ou gazeux. C. R. 133. 267.

478. J. Boussinesq. Mise en équation des phénomènes de convection calorifique et aperçu sur le pouvoir refroidissant des fluides. C. R. 132. 1382.

479. J. Dewar. The boiling points of liquid hydrogen. A. J. S. 291.

480. A. Ponsot. Chaleur spécifique d'un mélange gazeux de corps en équilibre chimique. C. R. 132. 759.

481. B. Kučer. O fyzikálních vlastnostech hmoty za velmi nízkých teplot. (Über die physikalischen Eigenschaften der Stoffe bei sehr niedriger Temperatur.) C. 245.

Siehe auch 219; 792; 892; 893.

Thermodynamik.

482. *J. E. Trevor. Relationships between thermodynamic fundamental functions. J. P. C. 4. 570.

482a. G. H. Burrows. A class of relations between thermal and dynamic coefficients. J. P. C. 5. 233.

483. A. Seligmann-Sui. Sur une interprétation mécanique des principes de la thermodynamique. C. R. 133. 30.

484. *O. Chvolson. Über eine Formulierung zweier Sätze der Thermodynamik (russ.). P. M. J. M. 37.

485. *W. P. Boynton. Gibbs thermodynamical model. P. R. 10. 228.

486. *W. P. Boynton. Gibbs thermodynamical model for a substance following van der Waals' equation. P. R. 11. 291.

487. *N. N. Schiller. Experimentelle Daten und Bestimmungen, welche dem 2. Gesetze der Thermodynamik zu Grunde liegen (russ.). J. R. P. C. G. 32. 37.

488. *R. Mewes. Der erste und zweite Hauptsatz der mechanischen Wärmetheorie. Z. K. F. G. 171; 182.

489. O. Wiedeburg. Zum zweiten Hauptsatz der Thermodynamik. A. P. L. 5. 514.

490. Lorens. De theorie der straling en de tweede wet der thermodynamica. C. A. A. 418.

491. N. Schiller. Der Begriff des thermischen Verkehrs als Grundlage des 2. thermodynamischen Hauptsatzes. A. P. L. 5. 313.

492. G. N. Lewis. Eine neue Auffassung vom thermischen Drucke und eine Theorie der Lösungen. Z. P. C. 35. 343.

493. A. A. Noyes. Die genaue Beziehung zwischen osmotischem Druck und Dampfdruck. Z. P. C. 35. 707.

494. S. Pagliani. Sul volume specifico dei liquidi a pressione infinitamente grande. R. A. L. R. 10 B. 69.

495. *N. H. Williams. The verification of Boyle's law. P. R. 11. 254.

496. *A. Battelli. Sulla legge di Boyle a pressioni molto bassi. N. C. P. 1. 5.

497. *P. Saurel. On a property of a pressure volum diagram. J. P. C. 5. 179.

498. C. M. Goldberg. Das Volum der Molekel. Z. P. C. 32. 116.

499. *J. E. Trevor. An exposition of the entropy theory. J. P. C. 4. 514.

500. *J. E. Trevor. Entropy and heat capacity. J. P. C. 4. 529.

501. P. Duhem. Die dauernden Änderungen und die Thermodynamik. V—VII. Z. P. C. 33. 641; 34. 312; 683.

502. *O. Neuhoﬀ. Adiabatische Zustandsänderungen feuchter Luft und deren rechnerische und graphische Bestimmung. A.P.M.J.

503. *Arnold. The adiabatic expansion of wet steam. M.P.C.I.E. 140.

504. L. Marches. Sur le diagramme entropique. C.R. 132. 671.

505. Kamerlingh Onnes. Over dichtheidsverschillen in de nabijheid von den kritischen toestand tengevolge van temperatuurverschillen. C.A.A. 746.

506. C. Dieterici. Zur Berechnung der Isothermen. P.Z. 472.

507. H. H. F. Hyndman. Isothermen van tweeatomige gassen en hunne binaire mengsels. C.A.A. 668.

508. J. C. Schalkwijk. Nauwkeurige isothermen. I. C.A.A. 462; 512.

509. J. S. Ames. Rapport sur l'équivalent mécanique de la chaleur. J.H.U.C. 18.

510. W. P. Boynton. The two specific heats of gases. P.R. 12. 353.

511. H. Mache. Eine Beziehung zwischen der specifischen Wärme einer Flüssigkeit und ihres Dampfes. S.A.W. 176.

512. Ponsot. Actions chimiques dans les systèmes dissous ou gazeux: tension de vapeur. Hypothèse d'Avogadro. C. R. 132. 155.

513. B. Woringer. Über Dampfspannungen einer Reihe von Benzolkörpern. Z.P.C. 34. 257.

514. A. Smits. Eenige opmerkingen over de resultaten verkregen bij de bepaling der dampspanningsvermindering en vriespuntverlaging van niet-zeer verdunde oplossingen. C.A.A. 504.

515. J. v. Zawidski. Über die Dampfdrucke binärer Flüssigkeitsgemische. Z. P.C. 35. 129. — Duhem 483.

516. K. Meyer-Bjerrum. Über korrespondierende Zustände der Stoffe. Z.P. C. 32. 1.

517. E. Mathias. La loi du diamètre rectiligne et les lois des états correspondants. M.S.L. 2. Nr. 1.

518. *O. Neuhoﬀ. Adiabatische Zustandsänderungen feuchter Luft und deren rechnerische und graphische Bestimmung. A.P.M.I. 273.

519. A. Ponsot. Lois de Gay-Lussac et dissociation des composés gazeux. C. R. 132. 1401.

520. N. Schiller. Die Thermodynamik gesättigter Lösungen. A.P.L. 5. 326.

521. *P. Saurel. On a theorem of van der Waals. J.P.C. 5. 137.

522. F. Slate. Force due to „continuous impact“. P.R. 12. 363.

523. E. Cohen. Thermodynamica der Normalelementen. C.A.A. 116.

524. *H. S. Carhart. Thermodynamics of the voltaire cell. P.R. 11. 1.

525. *P. Saurel. On Clapeyrons equation. J.P.C. 5. 256.

526. *P. Saurel. On the theorem of Roozeboom. J.P.C. 5. 281.

527. *P. Saurel. On the theorem of Le Chatelier. J.P.C. 5. 277.

Siehe auch 252; 293; 400; 412; 523; 578; 812; 813; 820; 839; 850; 867.

Lösungen.

528. G. N. Lewis. A new conception of thermal pressure and a theory of solutions. P.A.Bo. Nr. 9.

529. A. Campetti. Sulla relazione fra la solubilità e il calore di soluzione. R.A.L.R. 10 B. 99.

530. W. F. Magie. The formule for the depression of the freezing temperature of solutions. P.R. 12. 240.

531. J. G. Mac Gregor. On the depression of the freezing point in aqueous solutions of electrolytes. T.C.R.S.C. 3.

532. *W. D. Bancroft. Isohydric solutions. J.P.C. 4. 274.

Siehe auch 492; 520; 541; 851.

Zustandsgleichung.

533. H. Hilton. A note on van der Waals equation. P.M. 579.

534. van der Waals. De toestand-vergelijking en de theorie der cyclische beweging. C.A.A. 499; 586.

535. J. D. van der Waals. L'équation d'état et la théorie du mouvement cyclique. A.N. 231.

536. R. Hollmann und G. Tammann. Zwei Zustandsdiagramme. A.P.L. 6. 74.

537. *J. E. Verschaffelt. Beiträge zur Kenntniss der van der Waals'schen Fläche φ . Z.K.F.G. 178.

538. Kamerlingh Onnes. Bijdragen tot de Kennis van het φ -vlak van van der Waals I—II. C.A.A. 199; 213.

539. G. Tammann. Über Tripelpunkte. A.P.L. 6. 65.

540. J. J. van Laar. Sur l'influence des corrections à la grandeur b dans l'équation d'état de M. van der Waals sur les dates critiques d'un corps simple. A.M.T. 185.

541. N. J. van der Lee. Der Einfluss des Druckes auf den kritischen Lösungspunkt. Z.P.C. 33. 622.

542. *C. M. A. Hartman*. Over de condensatie verschijnselen bij mengsels in de nabijheid van den kritischen toestand. C.A.A. 60.

543. *C. Dieterici*. Die Berechnung der Isothermen. A.P.L. 5. 51.

544. **O. Tumlirz*. L'equazione caratteristica del vapor dell' acqua. N.C.P. 11. 5.

545. **J. D. van der Waals*. Statique des fluides (Mélanges). R.C.I.P. 1. 533.

546. **A. H. Amagat*. Statique expérimentale des fluides. R.C.I.P. 1. 551.

Siehe auch 405; 506; 516—518.

Gastheorie, kinetische.

547. **G. Lippmann*. La théorie cinétique des gaz et le principe de Carnot. R.C.I.P. 1. 546.

548. **N. D. C. Hodges*. Note on the law of distribution of velocities among gas molecules. P.R. 10. 253.

549. *J. D. van der Waals jr.* Statistische Strahlungstheorie. P.Z. 461.

550. *E. Pringsheim*. Über die Strahlung der Gase. A.Gr. 289.

551. **G. W. Walker*. On the distribution of a gas in an electrical field. P.P.S.L. 171.

Siehe auch 218.

Strahlung.

552. **W. Wien*. Die theoretischen Gesetze der Strahlung. A.W.P. 205.

553. **W. Wien*. Les lois théoriques du rayonnement. R.C.I.P. 2. 23.

554. *H. A. Lorentz*. De stralingswetten van Boltzmann en Wien. C.A.A. 572.

555. *C. E. Mendenhall and F. A. Saunders*. The radiation of a black body. A.J.C. 13. 25.

556. *O. Lummer und E. Pringsheim*. Kritisches zur schwarzen Strahlung. A.P.L. 6. 192.

557. **O. Lummer*. Le rayonnement des corps noirs. R.C.I.P. 2. 41.

558. **D. Goldhammer*. Über das Gesetz der Energieverteilung im Spektrum von blankem Platin (russ.). M.U.Ka. 71.

559. **P. Lebedew*. Les forces de Maxwell-Bartoli dues à la pression de la lumière. R.C.I.P. 133.

560. *E. Warburg*. Über die Wirkung der Strahlung auf die Funkenentladung. A.P.L. 5. 811.

561. **E. Pringsheim*. Sur l'émission des gaz. R.C.I.P. 2. 100.

Siehe auch 490; 549; 550.

Elektrostatik.

562. **N. Hessehus*. Berührungselektricität und Härte (russ.). J.R.P.C.G. 33. 1.

563. **P. Sacerdote*. Sur les déformations des diélectriques dans un champ électrostatique. E.E. 26. 332.

564. **E. Bouty*. Cohésion diélectrique des gaz. S.F.P. 158. 5.

565. *F. Beaulard*. Sur l'hystérésis diélectrique. A.U.G. 191.

566. **F. J. Rogers*. A method of studying electrostatic lines of force. P.R. 11. 56.

567. *A. Garbasso*. Quelques expériences sur la décharge électrique dans les gaz. A.S.G. 11. 282; 329.

568. **K. R. Johnson*. Sur les conditions de formation des décharges disruptives. E.E. 26. 393.

569. *J. H. Jeans*. The striated electrical discharge. P.M. 521.

570. *K. E. Guthe*. Über die Funkenentladung bei schnellen Oscillationen. A.P.L. 5. 818.

571. *W. Wien*. Untersuchungen über die elektrische Entladung in verdünnten Gasen. A.P.L. 5. 421.

572. **E. Riecke*. Über charakteristische Kurven bei der elektrischen Entladung durch verdünnte Gase. N.R. 240.

573. **N. A. Hessehus*. Die gemeinsame Dimensionalität des elektrischen Potentials und der Oberflächenspannung (russ.). J.R.P.C.G. 32. 115.

574. *F. Beaulard*. Sur la différence de potentiel et l'amortissement de l'étincelle électrique à caractère oscillatoire. C.R. 133. 336.

575. *K. R. Johnson*. Konstanz oder Inkonzanz des Funkenpotentials. A.P.L. 5. 121.

576. **Artom*. Rotazioni elettrostatiche dei dielettrici liquidi. L.E. Nr. 6.

577. *B. B. Turner*. Über die Dielektricitätskonstanten reiner Flüssigkeiten. Z.P.C. 35. 385.

578. *J. Königsberger*. Über die Abhängigkeit der Dielektricitäts-, der Magnetisirungskonstante und des Brechungsindex von Druck und Temperatur. A.P.L. 5. 113.

579. *D. Negreanu*. O cestone de drep-tate relativ la relațiunea $\frac{K-1}{(K+2)d} = \text{const}$

între constanta dielectrică K și densitatea d . (Über die Frage der Richtigkeit

betreffend die Beziehung $\frac{K-1}{(K+2)d} = \text{const}$ zwischen der Dielektricitätskonstanten K und der Dichtigkeit d .) A.A.R. 22. A. 69.

580. *A. Schuster. On electric inertia and the inertia of electric convection. T.E. 46. 892.

581. S. C. M. Cantone e F. Sozzani. Nuove ricerche intorno alla deformazione dei condensatori. R.I.L. 33. 1051.

582. J. de Kowalski et J. de Modzelewski. Sur les indices de réfraction des liquides. C.R. 183. 38.

583. *E. Villari. Dell' azione dell' elettricità sulla virtù scaricatrice dell' aria iodata. N.C.P. 11. 17.

584. Q. Majorana. Sur l'effet Volta au contact de deux métaux différents. A.S.G. 11. 266.

Siehe auch 217; 406; 407; 551; 563; 817.

Elektrodynamik.

585. *A. Batschinski. Zur dynamischen Theorie der Elektrizität. M.P.N.M. 10.

586. R. A. Lehfeld. Elektromotorische Kraft und osmotischer Druck. Z.P.C. 35. 257.

587. R. A. Lehfeld. Electromotive force and osmotic pressure. P.M. 377.

588. P. S. Wedell. Wedellsborg. Widerlegung eines sehr allgemeinen und wichtigen Satzes der modernen Elektrizitätslehre. Z.P.C. 33. 631.

589. G. Mie. Ein Beispiel zum Poynting'schen Theorem. Z.P.C. 34. 522. — P. B. Wedell. Wedellsborg 35. 604.

590. J. Stark. Bemerkungen über das Ohm'sche Gesetz. A.P.L. 5. 793.

591. A. Petot. Sur l'état variable des courants. C.R. 183. 510.

592. T. Des Coudres. Umwandlung von Wechselstrom in Gleichstrom mittelst des Hall'schen Phänomens. P.Z. 586.

593. *W. Ignatowski. Über die Wirkung von Wechselströmen auf das Elektrodynamometer. J.R.P.C.G. 32. 85.

594. *A. G. Rossi. Studio teorico di una coppia di circuiti induttivi in parallelo su corrente alternativa a potenziale costante. N.C.P. 11. 321; 393.

595. *Buffa. Trasformazione della corrente alternata in continua. R.A.G. 1900. 8 fasc.

596. A. S. Langsdorf. A graphical method for analyzing distorted alternating current waves. P.R. 12. 184.

597. *R. Malagoli. Sulla polarizzazione colle correnti alternanti. N.C.P. 11. 209. — F. Oliveri. 211; 12. 141.

598. Bermbach. Elementare Ableitung einiger wichtiger Formeln über den Wechselstrom. Z.P. 14. 79.

599. *W. A. Peters. Über die Berechnung der Leitungen bei Verteilung elek-

trischer Wechselstromenergie. E.P. 1900. 241.

600. *G. Grassi. Su alcune proprietà delle correnti alternate. R.T. 145.

601. *W. Duddell. On rapid variations in the current through the direct current arc. J.I.E.E. 30. 232.

602. *S. Maruccci. Azione esercitata da una corrente a basso potenziale sopra alcuni coherer quando questi abbiano acquistata la conducibilità. N.C.P. 11. 173.

603. W. B. Morton. On the propagation of polyphase currents along a number of parallel wires. P.M. 563.

604. *Grassi. Studi ed esperienze sulla trasformazione del corrente trifase in mono fase. A.A.E.J.

605. E. Bose. Untersuchungen über die elektromotorische Wirksamkeit der elementaren Gase. Z.P.C. 35. 701.

606. J. Stark. Bemerkungen zu J. J. Thomsons Theorie der elektrischen Strömung in Gasen. P.Z. 664.

607. J. Stark. Beitrag zur Theorie der elektrischen Strömung in Gasen. A.P.L. 5. 89.

608. V. Crémieu. Convection électrique et courants ouverts. J.P. 453.

609. *R. Salvadori. Sopra la forza elettromotrice di alcuni sistemi di pile a concentrazione e di pile ramesinco con solventi organici. N.C.P. 12. 314.

610. *A. Russell. How condenser and choking coil currents vary with the shape of the wave of the applied E.M.F. J.I.E.E. 32. 504.

611. D. Negreanu. O metodă nouă de măsură a rezistenței electrice a unui galvanometru. (Über eine neue Methode der Messung des elektrischen Widerstands eines Galvanometers.) A.A.R. 22 A. 523.

612. D. Negreanu. O novă metodă de măsură a rezistenței interioare a unui element galvanic. (Über eine neue Methode der Messung des inneren Widerstands eines galvanischen Elements.) A.A.R. 22 A. 526.

613. D. Negreanu. Observațiuni asupra metodei lui Thomson, relativă la determinarea rezistenței interioare a unui element galvanic. (Bemerkungen über die Methode von Thomson zur Bestimmung des inneren Widerstandes eines galvanischen Elements.) A.A.R. 22 A. 531.

614. *C. D. Child. A dissociation theory of the electric arc. P.R. 10. 451.

615. *W. Duddell. Überschnelle Stromveränderungen in einem Gleichstromflammenbogen. T.E. 46. 269; 310; 353.

616. *N. T. M. Wilsmore.* Über Elektrodspotentiale. Z.P.C. 35. 251.

617. *A. Bartorelli.* Über das Verhalten des Aluminiums als Elektrode. P.Z. 469.

618. **A. Bartorelli.* Sul comportamento dell' alluminio come elettrodo. N.C.P. 1. 112.

619. **O. Lodge.* On the controversy concerning Volta's contact force. P.P. S.L. 389.

620. *W. Kaufmann.* Über eine Analogie zwischen dem elektrischen Verhalten Nernst'scher Glühkörper und demjenigen leitender Gase. A.P.L. 5. 757.

621. *K. R. Johnson.* Quelques remarques sur les oscillations dans l'excitateur-Hertz. J.P. 365.

622. **A. Turpain.* Fonctionnement du résonateur de Hertz et du résonateur à coupure. — Observation de la résonance électrique dans l'air rarifié. J.P. 425.

623. **T. Felix.* Über die elektrischen Wellen (tschech.). M.A.B. Nr. 29.

624. *E. Warburg.* Über die Polarisationscapazität des blanken Platins. A.P.L. 6. 125.

625. *P. af Bjerken.* En förändring af kompensationsmetoden för Kapacitetsmätningar. B.V.A.S. 57.

626. **S. H. Burbury.* On the vector potential of electric currents in a field where disturbances are propagated with finite velocity. R.B.A. 635.

627. *C. E. Guye.* Sur la valeur absolue du potentiel dans les réseaux isolés de conducteurs présentant de la capacité. C.R. 133. 388.

628. *M. D. Atkins.* Polarization and internal resistance of electrolytic cells. P.R. 13. 102.

629. *E. Kohl.* Über die Stefan'sche Entwicklung der Maxwell'schen Gleichungen für gleichartige Mittel und ihre Voraussetzungen. M.H. 239.

630. *A. Garbasso.* Sopra il valore massimo della funzione *T*me di Maxwell. A.A.T. 489.

631. **A. Garbasso.* Sopra il valore massimo e il significato fisico della funzione *T*me di Maxwell. N.C.P. 11. 401. Siehe auch 93; 231; 234; 235; 307—309; 374; 376; 377; 382; 383; 386—392; 524; 894—904.

Thermoelektrizität.

632. *F. Harms.* Über die Verwendung des Calorimeters zu Messungen mit schnellen elektrischen Schwingungen. A.P.L. 5. 565.

633. *H. Chevallier.* Sur les variations

permanentes de résistance électrique des fils d'alliage platine-argent soumis à des variations de température. M.S.B. 385.

Ionentheorie.

634. *E. Rothé.* Sur les forces électromotrices de contact et la théorie des ions. C.R. 132. 1478; J.P. 546.

635. *V. v. Türlin.* Über den Betrag, um welchen die Wechselwirkungen der Ionenladungen den osmotischen Druck vermindern. Z.P.C. 34. 403.

636. *G. Vaillant.* Sur la couleur des ions. C.R. 133. 366.

637. *C. D. Child.* The velocity of ions drawn from a flame. P.R. 12. 65.

638. *C. D. Child.* The velocity of ions drawn from the electric arc. P.R. 12. 137.

639. **G. Carrara e M. Levi.* Sopra l'elettrostrizione degli ioni in solventi organici. N.C.P. 12. 284.

640. *J. S. Townsend.* Conductivity produced in hydrogen and carbonic acid gas by the motion of negatively charged ions. P.M. 680.

641. *J. S. Townsend.* Über Leitfähigkeit in Gasen, erzeugt durch die Bewegung negativ geladener Ionen. P.Z. 483.

Siehe auch 818.

Magnetismus.

642. **H. S. Hele-Shaw and A. Hay.* Lines of induction in a magnetic field. T.R.S.L. 303.

643. **W. Wien.* La polarisation rotatoire magnétique et l'axiome de Clausius. E.E. 23. 114.

644. **M. Brillouin.* Sur la polarisation rotatoire magnétique et l'axiome de Clausius. E.E. 26. 164.

645. **Dina.* Sulla isteresi magnetica in un corpo o in un campo rotante. Pol. M. fasc. 5; 8.

646. *K. Tangl.* Wirkung der Magnetisierung auf den Dehnungsmodul. A.P. L. 6. 34.

647. **J. S. Stevens.* The effect of magnetization on the elasticity of rods. P. R. 10. 161.

648. *E. van Everdingen jr.* Over het verschijnsel van Hall en den weerstand in een buiten het magneetveld bij bismuthkristallen. C.A.A. 277; 448.

649. *A. de Hemptinne.* Le magnétisme exerce-t-il une influence sur les réactions chimiques? B.A.B. 521.

650. *A. de Hemptinne.* Beeinflusst der Magnetismus chemische Reaktionen? Z. P.C. 34. 669.

651. *Richardson*. The magnetic properties of the alloys of cast-iron and aluminium II. P.M. 601.

652. *O. M. Corbino*. Dispersione rotatoria magnetica dei vapori di sodio nell'interno della riga di assorbimento. R.A.L.R. 10 B. 137.

653. *R. T. Glazebrook*. Notes on the practical application of the theory of magnetic disturbance by earth currents. P.M. 432.

654. *F. H. Bigelow*. The magnetic theory of the solar corona. A.J.S. 253. Siehe auch 370; 392; 508; 785; 786; 794.

Elektromagnetismus.

655. *O. Heaviside*. Electromagnetic theory. T.E. 44. 772; 920; 45. 245; 445; 635; 881; 46. 206; 456; 865; 47. 83.

656. *A. P. Grusincov*. Die elektromagnetische Theorie der Konduktoren (russ.). A.U.Kh. 1.

657. *E. Hagenbach-Bischof*. L'expé-

rience de la rotation électromagnétique et l'induction unipolaire. A.S.G. 11. 5; 128.

658. *L. Graetz*. Über eine mechanische Darstellung der elektromagnetischen Erscheinungen in ruhenden Körpern. A.P.L. 6. 375.

659. **Thompson*. Intorno alle immagini magnetiche ed alla loro applicazione alla teoria dei motori a campo rotante. A.A.E.I.

660. *Crémieu*. Recherches sur le champ électrique produit par des variations magnétiques. A.P.C. 24. 85.

661. *G. W. Walker*. The scattering of electromagnetic waves by a sphere. Q.J. 81. 86; 252.

662. **R. A. Fessenden*. Electromagnetic mechanism with special reference to telegraphic work. J.F.I. 62; 106.

663. *A. W. Rücker*. On the magnetic field produced by electric tramways. P.M. 423.

Siehe auch 301; 304; 307; 377.

F. Geodäsie.

Geodäsie, niedere.

664. **N. Jadanza*. La celerimensura. R.T.C. 12. 129; 145; 161.

665. **E. Galli*. Sopra un nuovo problema di geometria pratica. R.T.C. 12. 1.

666. **Serdobinski*. Sadača Potenota. T.G.C. 1. — *Skricki* 4.

667. *Hatt*. Utilisation des points de Collins pour la détermination d'un quadrilatère. C.R. 132. 597.

668. *P. E. Daussey*. Partage des terrains. J.G. 182.

669. **Fergusson*. New method of dividing surveying circles. M.P.I.C.E. 142.

670. *H. Loschner*. Über eine Erweiterung des Rückwärtseinschneidens. Z.V. 30. 485.

671. *Hafferl*. Absteckung von Kreisbögen aus dem Tangentenschnitt. Z.V. 384.

672. **Loperfido*. Determinazioni geodetiche per il tiro dell'artiglieria. R.A.G. 1900. 4 fasc.

673. *P. Hatt*. Jonction d'un réseau ferme de triangulation. C.R. 133. 607.

674. **A. Weizler*. Bearbeitung des trigonometrischen Gradmessungsnetzes für Zwecke der Landesvermessung. M.M.G.I. 1901.

Siehe auch 22—24; 63; 73; 83; 94.

Geodäsie, höhere.

675. *J. F. Hayford*. Recent progress in geodesy. B.S.W. 1; 139.

676. *N. Jadanza*. Sul calcolo della convergenza dei meridiani. A.A.T. 887.

677. *P. Pizzetti*. Un principio fondamentale nello studio delle superficie di livello terrestri. R.A.L.R. 10 B. 35.

678. **W. Prince*. L'hypothèse de la déformation tétraédrique de la Terre de W.L. Green et de ses successeurs. A.A.B.

679. *C. Lagrange*. Sur le problème actuel de la physique du globe et les lois de Brück. B.A.B. 1029.

680. **G. H. Darwin*. The theory of the figure of the earth carried to the 2. order of small quantities. M.N.A.S. 82.

681. **H. Cerri*. Un teorema di Dalby. R.T.C. 13. 17.

Siehe auch 783.

Topographie.

Siehe 132. 133.

Kartenprojektionen.

682. **G. B. Maffiotti*. I sistemi di proiezione nei rilevamenti catastali moderni. R.T.C. 12. 184; 13. 1; 23; 37; 57; 75; 97; 138; 151; 161.

683. **Soler*. Sopra una certa deformata della sfera. A.A.P.

684. *G. Holzmüller*. Elementare Behandlung der Mercatorkarte. Z.H. 31. 337.

685. **E. Hammer*. Unechtzylindrische

und unechtkonische flächengleiche Abbildung. P.G.M. 42.

686. *Soler. Sulla rappresentazione geo-

detica di taluni superficie. A.A.P.

687. J. H. Franke. Koordinaten und Projektionen. Z.V. 517.

G. Astronomie.

Astronomie, theoretische.

688. T. J. J. See. Recent progress in theoretical astronomy. B.S.W. 17.

689. H. Wronski. Reforma de la mecánica celeste. (Span. von F. Villareal.) R.C.L. 177. 197.

690. C. V. L. Charlier. On periodic orbits. B.V.A.S. 1059.

691. S. S. Hough. On certain discontinuities connected with periodic orbits. A.M. 257.

692. Salet. Détermination des orbites au moyen d'observations éloignées. B.A. 18. 97.

693. H. Poincaré. Sur le déterminant de Hill. B.A. 17. 134.

694. O. Callandreau. Sur les tables auxiliaires de A. Marth pour la résolution de la relation de Lambert. B.A. 18. 127.

695. H. Bourget. Sur une formule de Lagrange et le théorème de Lambert. A.T. 3. 67.

696. *G. W. Hill. Ptolemy's problem. A.J.B. 21. 33.

697. *A. Maron. Problèmes relatifs aux éclipses de soleil. B.S.A.F. 225.

698. *F. C. Penrose. Graphical method for the determination of the local times of contact in a solar eclipse. M.N.A.S. 483.

699. L. Schulhoff. Sur le calcul des limites des latitudes entre lesquelles une occultation est visible. B.A. 17. 11.

700. A. Claude. Démonstration géométrique des conclusions de M. Schulhoff. B.A. 17. 15.

701. E. F. van de Sande Bakhuyzen. De beweging der aardpool volgens de waarnemingen van de laatste jaren. C.A.A. 159.

702. C. J. L. Charlier. Sur les points singuliers des inégalités séculaires des petites planètes. B.A. 17. 209.

703. C. V. L. Charlier. Einige Fälle von Librationsbewegung in dem Planetensystem. I. B.V.A.S. 165.

704. *G. Boccardi. Esposizione del metodo di Tietjen per la correzione degli elementi dell'orbita di un pianeta. P.O.C. 37.

705. A. Schülke. Berechnung der Planetenerscheinungen. Z.H. 31. 4.

706. O. Backlund. Sur la question des lacunes des petits planètes. B.A. 17. 81.

707. *S. Newcomb. On the distribution of mean motions of the minor planets. A.J.B. 20. 165.

708. *C. Moser. Über eine mit der Umlaufzeit der Planeten zusammenhängende Relation. M.G.B. 1.

709. H. Poincaré. Sur le mouvement du périhélie de la lune. B.A. 17. 87.

710. *E. W. Brown. Note on the values of the coefficients of the terms of 3. order in the new lunar theory. M.N.A.S. 124.

711. F. Folie. Simple recherche trigonométrique de la nutation eulérienne de l'axe instantané. A.S.B. 252.

712. F. Folie. Sur des termes nouveaux de l'accélération séculaire de la lune. B.A.B. 42.

713. F. Folie. Sur les nutations eulérienne d'après les latitudes déterminées à Poulkovo. B.A.B. 270.

714. F. Folie. Formules correctes de la nutation eulérienne de l'axe instantané, suivies des expressions complètes de la nutation de l'écorce solide du globe. B.A.B. 616.

715. F. Folie. Mon dernier mot sur l'incorrection des formules rapportées à l'axe instantané. B.A.B. 693.

716. F. Folie. Sur un mode de détermination de la constante de la précession, indépendant du mouvement systématique. B.A.B. 811.

717. *K. Graff. Formen und Hilfstafeln zur Reduktion von Mondbeobachtungen und Mondphotographien. V.A.R.I.

718. *W. W. Campbell. The determination of the moons theoretical spectrographic velocity. A.J.C. 11. 141.

719. H. Poincaré. Sur les équations du mouvement de la lune. B.A. 17. 167.

720. F. Villareal. El cometa. R.C.L. 150.

721. V. Alberti. Su la determinazione de'radianti. R.A.N. 240.

722. *H. Chrétien. Le tracé graphique des trajectoires des étoiles filantes et la détermination des radiants. B.S.A.F. 376.

723. *M. Ernst. O redukcjach niezbednych w statystycznych badaniach gwiazd spadających. (Über notwendige Reduktion bei statistischen Erforschungen der Meteoriten.) K.L. 367.

724. *W. C. Kretz*. The positions and proper motions of the principal stars in the duster of coma Berenices as deduced from measurement of the Rutherford photographs. A.A.N.Y. 341.

725. *W. W. Campbell*. A preliminary determination of the motion of the solar system. A.J.C. 13. 80.

726. *E. J. Yowell*. Note on a method of determining the solar apex. A.J.B. 20. 187.

727. *A. Marique*. Vitesse des étoiles dans l'espace. B.S.B.A. 235.

728. *H. Seeliger*. Bemerkungen über veränderliche Eigenbewegung. A.N.K. 154. 55.

729. *R. v. Kövesligethi*. Az allócsillagok tengelyforgásáról. (Über Axendrehung der Fixsterne.) M.T.E. 17. 573.

730. *J. E. Kapteyn*. Over de lichtkracht der vaste sterren. C.A.A. 713.

731. *A. W. Roberts*. Density and figure of close binary stars. N. 64. 468.

Siehe auch 69; 93; 126; 215; 654.

Störungen.

732. *J. Morrison*. General perturbations and the perturbative function. P.A. 309.

733. *A. Weiler*. Die primordialen Störungen. A.N.K. 154. 17.

734. *A. Weiler*. Die externen Störungen. A.N.K. 154. 97.

735. *C. V. L. Charlier*. Zur Theorie der säkularen Störungen. B.V.A.S. 1083.

736. *H. W. Hill*. Secular perturbations of the planets. A.J.M. 317.

737. *A. Idman*. Bemerkungen über einen Satz von Leverrier, die säkularen Störungen der kleinen Planeten betreffend. B.V.A.S. 977.

Vielkörperproblem.

738. *E. Strömberg*. Über mechanische Integration und deren Verwendung für numerische Rechnungen auf dem Gebiet des Dreikörperproblems. B.V.A.S. 443.

Kosmologie.

739. *F. R. Moulton*. An attempt to test the nebular hypothesis by an appeal to the laws of dynamics. A.J.C. 11. 103.

740. —. On the clustering of gravitational matter in any part of the universe. N. 64. 626.

741. *R. v. Kövesligethi*. Az égi testek fejlődése ei a föld kora. (Entwicklung der Himmelskörper und Alter der Erde.) M.T.E. 18. 361.

742. *A. Flamache*. Les énergies cosmiques. B.S.B.A. 239.

743. *J. Wilsing*. Über die Erhaltung der Energie der Sonnenstrahlen. A.N.K. 154. 429.

744. *A. Hustek*. Die Entstehung des Planetensystems. N.W. 553.

Astronomie, sphärische.

745. *H. H. Turner*. Some suggestions for the explicit use of direction cosines or rectangular coordinates in astronomical computations. M.N.A.S. 201.

746. —. Dedução das formulas de Mr. Guyon para executor os calculos nauticos usando unicamente as tabnas de latitudes crescidas. A.C.M.N. Jan.-Febr.

747. *C. W. Wirtz*. Über ein Problem der sphärischen Astronomie und seine Bedeutung für die Nautik. A.H. 323. 467. — *E. Wendt* 408.

748. *A. Vital*. Ein Diagramm zur graphischen Lösung der astronomischen Schiffsfahrtsprobleme. M.A.G.S. 201.

749. *A. Vital*. Graphische Methode für die astronomischen Ortsbestimmungen in See. M.A.G.S. 267.

750. *A. v. Triulzi*. Astronomische Ortsbestimmungen zur See. M.A.G.S. 439.

751. *D. Florian*. Astronomische Ortsbestimmungen zur See ohne Rechnung und Tafeln. M.A.G.S. 598.

752. *W. Ivanowski*. Zvezdnija nabljudenija na more. (Sternbeobachtungen zur See.) M.Z.P. 297. 67; 131.

753. *J. F. Hayford*. Determination of time, longitude, latitude and azimuth. R.C.G.S.

754. *Post*. Methods of determination of latitude, longitude and solar time in reconnaissance surveys. E.N. 43. 158.

755. *J. Maurice*. Longitude by the right ascension of the moon. N.M.L. 379.

756. *Radler de Aquino*. O methodo de Marqç. Saint-Hilaire. R.M.B. 8.

757. *H. Heyenga*. Ergänzungen zur Neuen Methode der Ortsbestimmung und der Douweschen Standlinie. H.H. 545.

758. *H. Heyenga*. Neue Methode zur Bestimmung des Beobachtungsorts aus 2 Höhen. H.H. 162.

759. *E. Wendt*. Gleiche Sonnenhöhen. H.H. 186; 193.

760. *T. Lüning*. Das Zweihöhenproblem in elementarer Darstellung. H.H. 280; 291.

761. *H. Heyenga*. Kritische Prüfung

der beobachteten Gestirnishöhen auf offener See. H.H. 330.

762. *G. Pesci*. Su di un regolo calcolatore della differenza fra l'altezza meridiana e circummeridiana di un astro. C.L. 1900. 679.

763. **Jeuneu*. Critique de la méthode de Foerster pour déterminer le point par deux hauteurs d'astres. R.M.M.P. 145. 312.

764. *C. W. Wirtz*. Zeitbestimmung und Chronometerkontrolle durch eine Höhendifferenz. A.H. 342. — *A. Wedemeyer* 468.

765. *E. Guyou*. Sur l'emploi des circumméridiennes à la mer, C.R. 132. 657.

766. **J. M. Pernter*. Die scheinbare Größe des Himmelsgewölbes und die scheinbare Größe der Gestirne. S.V.N.W. 41.

767. **M. Ernst*. O kszlatcie pojornecio-go sklepienia niebieskiego. (Über die Gestalt der scheinbaren Himmelskugel.) W. W. 242.

768. „*Arcturus*.“ Rising and setting of the moon. E.M.W. 64.

769. *A. Cornu*. Sur la loi de rotation diurne du champ optique fourni par le sidérostas et l'héliostat. B.A. 17. 49.

Siehe auch 109.

Aberration.

770. *C. Le Paige*. Sur la réduction au lieu apparent. Termes dus à l'aberration. M.S.L. 3 Nr. 3.

771. **P. H. Cowell*. Note on the formulae for star corrections. M.N.A.S. 607. Siehe auch 875.

Chronologie.

772. *G. Holzmüller*. Das Problem der wahren und mittleren Zeit. Z.H. 31. 340.

773. **C. T. de Quarenghi*. L'unification des calendriers Grégorien et Julien. R.G.O. 12. 175.

774. **Abetti*. Il numero assoluto dell'era volgare nel periodo giuliano. M.S.S.I. 29. Nr. 1.

775. **F. Körfer*. Die Frage der Ausdehnung dezimaler Zeiteinteilung auf das Winkelmass. N.W. 261.

776. **V. Strouhal*. Die Frage der Dezimalteilung der Zeit und des Winkels (tschech.). B.A.P. Nr. 3. 157.

Siehe auch 311.

Gnomonik.

777. **Marsocchi*. Alcune regole pratiche per tracciare le orologie solari. R.A.G. 1900. Fasc. 1.

H. Geophysik.

Geophysik.

778. *W. A. Stekloff*, Mémoire sur les fonctions harmoniques de M. H. Poincaré. A.T. 2. 273.

779. *C. Lagrange*. Sur le problème actuel de la physique du globe et les lois de Brück. B.A.B. 1900. 1029.

780. *A. Nippoldt jun.* Ein Satz über Fouriersche Reihen und seine Anwendung in der Geophysik. P.Z. 363.

781. **A. Geršun*. O predelenie srednej plotnosti zemli. (Über die Methode, die mittlere Dichtigkeit der Erde zu bestimmen.) B.R.A.G. 15.

782. *F. R. Helmert*. Der normale Teil der Schwerkraft im Meeresniveau. S.A.B. 328.

783. *H. Poincaré*. Les mesures de gravité et la géodésie. B.A. 18. 1.

784. **A. Venturi*. Sulla compensazione dei risultati nelle misure di gravità relativa terrestre. N.C.P. 11. 33.

785. **R. v. Eötvös*. A nehézség és a mágneses erő nivótölteteinek és változásainak meghatározásáról. (Über Bestimmung der Niveauflächen und der

Variationen der Schwer- und erdmagn. Kraft.) M.P.L. 361.

786. **R. Eötvös*. Étude sur les surfaces de niveau et la variation de la pesanteur et du champ magnétique, R.C.I.P. 2. 371.

787. *J. Knett*. Über die Erregungsart von Erdbeben und andere die Propagation betreffende Faktoren. S.L.P. 263.

788. *M. H. Nagaoka*. Tremblements de la terre. A.S.G. 10. 604.

789. *E. Wiechert*. Prinzipien für die Wirksamkeit von Seismographen. P.Z. 593; 605.

790. *J. Collet*. Les corrections topographiques des observations pendulaires. A.U.G. 13. 1.

791. **N. Filtschikow*. Das Foucaultsche Pendel (russ.). M.P.O. 24. 193.

792. *J. Schubert*. Zur Theorie der Wärmeleitung im Erdboden. M.Z. 377.

793. *V. Bjerknes* u. *J. W. Sandström*. Über die Darstellung des hydrographischen Beobachtungsmaterials durch Schnitte, die als Grundlage der theoretischen Diskussion der Meerescirkulation

und ihrer Ursachen dienen können. M.S.G. Nr. 4.

794. *D. Negreanu*. Formulele carî reprezintă legea distribuţiunei componentei orizontale a forţei magnetice terestre în România. (Formeln, welche die Gesetze der Verteilung der erdmagnetischen Horizontalkomponente darstellen.) A.A.R. 23 A. 114.

Siehe auch 189; 643; 895.

Meteorologie, mathematische.

795. *L. Weber*. Versuch einer neuen Methode der Wetterprognose. S.V.K. 28.

796. *B. J. Sresnevsky*. Möglichkeit der genauen Vorhersage des Wetters vom wissenschaftlichen und sozialen Standpunkt. A.U.J. 1901. Nr. 1.

797. **Dechevrens*. Méthode simplifiée dite des facteurs pour le calcul des séries de Fourier et de Bessel appliquées à la météorologie. N.L.M.

798. **F. H. Bigelow*. Line integrals in the atmosphere. M.W.R. 535.

799. **P. Ribkin*. Über die Periodizität der atmosphärischen Erscheinungen. J.R.P.C.G. 32. 67.

800. *H. König*. Mittägige Helligkeit in Mecklenburg. A.F.M. 365.

801. **W. Schramm*. Über die Verteilung des Lichts in der Atmosphäre. S.V.K. 81.

802. *J. Maurer*. Frank Verys Experimentaluntersuchung über die atmosphärische Strahlung. M.Z. 223.

803. *N. E. Dorsey*. The colour and polarisation of blue sky light. N. 64. 138.

804. *B. Peter*. Über den Einfluss der atmosphärischen Dispersion auf die Messung von Distanzen. A.N.K. 155. 289.

805. *G. B. M. Zerr*. Atmospheric refraction. M.M.F. 8. 192.

806. —. Una formula semplice per il calcolo delle rifrazioni astronomiche. C.L. 1900. 372.

807. **Comstock*. A new method of correcting the suns declination for refraction. E.N. 43. 366.

808. **A. Loperfido*. Contributo allo studio del coefficiente di rifrazione in Italia. R.T.C. 13. 119; 145.

809. **L. Cruls*. Da refracção astronómica. B.M.R.J. 30.

810. **G. Saija*. Sulle variazioni della rifrazione astronomica. M.S.S.I. 28. 245.

811. *M. Morero y Anda*. Correcciones que deben aplicarse a la media diurna de la temperatura deducida de pocas observaciones. M.y.R.M. 5.

812. **H. Shaw*. Vertical Circulation of the atmosphere. Q.J.M.S. 163.

813. *Kunse*. Zur barometrischen Höhenmessung. Z.V. 545.

814. **V. Bjerknes*. The dynamic principle of the circulatory movements in the atmosphere. M.W.R. 434.

815. **V. Bjerknes*. The circulatory movements in the atmosphere. M.W.R. 532.

816. *H. Brocard*. Théorie mathématique des cyclones. I.M. 240.

817. **L. Danilow*. Eine neue Theorie der atmosphärischen Elektrizität (russ.). M.P.O. 24. 291.

818. **J. Elster und H. Geitel*. Über die Existenz elektrischer Zonen in der Atmosphäre. T.M.W. 4. 213.

819. *S. Arrhenius*. Über die Ursache des Nordlichtes. B.V.A.S. 545.

820. *F. Pockels*. Über die Kondensation an Gebirgen. M.Z. 300.

821. **Artom*. La formazione della grandine dovuta a movimenti rotatori. L.E. Nr. 12.

Ebbe und Flut.

822. **Mozi*. Teorija prilivov i odливov. (Versuch einer Vervollkommnung der Theorie der Gezeiten.) M.Z.P. 299. 48; 300. 93.

823. **J. F. Ruthven*. The new theory of the tides. N.M.L. 286; 579. — *J. H. G. Mozi*. 466; 612; 756. — *Plumstead*. 549; 691.

824. *E. Ferron*. Mémoire analytique sur la théorie de Laplace relative au phénomène du flux et du reflux de la mer. I.L. 1.

Nautik.

825. **W. Allingham*. Great circle sailing. N.M.L. 51.

Siehe auch 746—748.

I. Naturwissenschaften, mathematische.

Chemie, mathematische.

826. *P. Gordan und W. Alexejew*. Übereinstimmung der Formeln der Chemie und der Invariantentheorie. Z.P.C. 35. 610; V.E.S. 107.

827. *W. G. Alexejew*. Grundlagen einer symbolischen Invariantentheorie (russ.). J.R.P.C.G. 33 Beilage.

828. **V. G. Alexeev*. Graphische Aufstellung des simultanen Systems einer

kubischen und einer biquadratischen Form, wodurch die Übereinstimmung der atomistischen Theorie und der symbolischen Invariantentheorie dargestellt ist. A.U.J. 1900. Nr. 3.

829. *G. Helm*. Über Mathematik und Chemie. S.I.D. 29.

880. **P. T. Müller*. La méthode des volumes moléculaires. B.S.C.P. (3) 23. 325.

881. **O. Boudouard*. Lois numériques des équilibres chimiques. B.S.C.P. (3) 23. 137.

882. **P. Saurel*. On the equilibrium of chemical systems. J.P.C. 5. 21.

883. **W. D. Bancroft*. Reaction velocity and equilibrium. J.P.C. 4. 705.

884. **O. Boudouard*. Influence de la pression dans les phénomènes d'équilibres chimiques. B.S.C.P. 26. 227.

885. *G. N. Lewis*. Entwicklung und Anwendung einer allgemeinen Gleichung für die freie Energie und das physikochemische Gleichgewicht. Z.P.C. 32. 864.

886. *Le Marchis*. Sur les fausses équilibres chimiques. J.P. 525.

887. **T. W. Richards*. The driving energy of physico-chemical reaction and its temperature-coefficient. J.P.C. 4. 383.

888. *F. A. H. Schreinemakers*. Gleichgewicht im System: Wasser, Phenol und Aceton. Z.P.C. 33. 78.

889. *F. A. H. Schreinemakers*. Dampfdrucke binärer und ternärer Gemische. Z.P.C. 35. 959.

840. *H. Pélabon*. Sur la vérification expérimentale d'une loi de mécanique chimique. C.R. 132. 1411.

841. *H. Danneel*. Chemische Kinetik und freie Energie der Reaktion $2HJ + 2Ag = 2AgJ + H_2$. Z.P.C. 33. 415.

842. *R. Wegscheider*. Über die allgemeinste Form der Gesetze der chemischen Kinetik homogener Systeme. Z.P.C. 35. 513.

848. *K. Ikeda*. Ableitung der Reaktionsisotherme und Reaktionsisochore für Dissociationsgemische. Z.P.C. 33. 287.

844. *F. A. H. Schreinemakers*. Iets over evenichten in ternaire stelsels. C.A.A. 675.

845. *F. Haber*. Über die Autoxydation. Z.P.C. 34. 513.

846. *F. Haber*. Über die elektrische Reduktion von Nichtelektrolyten. Z.P.C. 32. 193.

847. *M. Delépine*. Recherches sur les acétales. A.P.C. 23. 378. 482.

848. *Yukichi Ōsaka*. Über die Biotation der d-Glukose. Z.P.C. 35. 661.

849. *W. Duane*. On the velocity of chemical reactions. A.J.S. 349.

Siehe auch 480; 511; 649; 650.

Thermochemie.

850. *R. Gahl*. Studien zur Theorie der Dampfdrucke. Z.P.C. 33. 178.

851. *J. J. van Laar*. Die Beziehungen zwischen Lösungswärme und Löslichkeit bei Elektrolyten. Z.P.C. 35. 11.

Elektrochemie.

852. *E. Straneo*. I fondamenti scientifici dell' elettrochimica. R.T. 158.

Elektrolyse.

853. *R. R. Ramsay*. The effect of gravity and pressure on electrolytic action. P.R. 13. 1.

854. **G. di Ciommo*. Sulla polarizzazione elettrolitica di speciali elettrodi. N.C.P. 12. 258.

855. *H. Jahn*. Über den Dissociationsgrad und das Dissociationsgleichgewicht stark dissociirter Elektrolyte. Z.P.C. 33. 545; 35. 1.

Siehe auch 531; 846; 851.

Biologie, mathematische.

856. **K. Pearson*. Mathematics and Biology. N. 63. 274.

857. *A. Gallardo*. Las matemáticas y la biología. A.S.A. 51. 112.

858. *A. Gallardo*. Matematika i biologija. (Mathematik und Biologie.) M.P.O. 26. 1.

K. Technik.

Mechanik, technische.

859. *F. Villareal*. Flekso da l'trabojo. (Biegung des Balkens.) R.C.L. 101.

Fachwerk.

860. *A. Schülke*. Die Behandlung von Dach- und Brückenkonstruktionen im Unterricht. Z.P. 14. 18.

Gewölbe.

861. *G. Poisson*. Sur la voute élastique. C.R. 133. 470.

862. **C. H. Cordeiro*. Formule rationnelle pour la détermination de l'épaisseur des voutes circulaires. A.F. 260.

Erddruck.

863. **Baratta*. Sulla stabilità delle dighe. R. A. G. 1900. 10 fasc.

864. *F. Auerbach*. Die Gleichgewichtsfiguren pulverförmiger Massen. A. P. L. 5. 170.

Maschinenlehre.

865. **Grassi*. Sul calcolo delle dimensioni dell' indotto nelle dinamo. L. E. Nr. 7.

866. *Bordier*. Théorie de la machine de Wimshurst sans recteurs. C. R. 132. 761.

867. *G. Wilson* and *H. Noble*. On the construction of entropy diagrams from steam engine indicator diagrams. S. P. M. Nr. 10.

868. *A. Petot*. Sur le mode de fonctionnement des freins dans les automobiles. C. R. 133. 410.

869. **A. Brancher*. Tracé du profil des encoches d'encliquetages à galets cylindriques. A. F. 247.

Uhrmacherkunst.

870. *C. E. Guillaume*. Procédé pratique pour la correction de l'erreur secondaire des chronomètres. C. R. 132. 1105.

Straßenbau.

871. *J. Pyro*. Calcul de la valeur des réductions de pente des chemins. I. L. 103.

Eisenbahnwesen.

872. **C. H. Cordeiro*. Distribution des rails courts et longs dans les courbes. A. F. 292.

873. **Glover*. Transition curves for railways. M. P. I. C. E. 140.

Siehe auch 663; 879.

Telegraphenwesen.

874. *A. C. Crehore*. Currents and potentials on submarine cables produced by sinewave electromotive forces. P. R. 12. 341.

Siehe auch 662.

Photographie.

875. **M. v. Rohr*. Über graphische Darstellung von sphärischen Aberrationen. A. W. P. 78.

876. *Ö. Bergstrand*. Sur la déformation des couches sensibles des plaques photographiques. B. V. A. S. 187.

Siehe auch 467.

Elektrotechnik.

877. **Preece*. The relations between electricity and engineering. M. P. I. C. E. 142.

878. **Ponsio*. Una trasmissione per piccoli motori elettrici. Pol. M. fasc. 11.

879. *L. Marini*. Effetti dannosi prodotti dalle correnti delle tramvie elettriche. R. F. M. 3. 508.

Instrumentenkunde.

880. **Brown*. The viagraph. E. N. 43. 271.

881. **R. Malagoli*. Le macchina di Atwood e la sua applicazione alla determinazione di *g*. N. C. P. 11. 33.

882. *A. Smits*. Über einen Manostat. Z. P. C. 33. 39.

883. —. Gasspannungsmesser von Holden - Woolwich. M. A. G. 1900. 214.

884. *W. Elsässer*. Ein Apparat zur Erläuterung des Dopplerschen Princip. Z. P. 14. 16.

885. **N. Jadanza*. Il teleobiettivo e la sua storia. R. T. C. 12. 17; 33.

886. *A. Claude*. Sur l'emploi d'un prisme de reflexion dans les lunettes. B. A. 17. 19.

887. **Young*. Note on theory of the anallatic telescope. M. P. I. C. E. 139.

888. *M. Updegraff*. On the errors of a transit instrument due to ellipticity of pivots. A. N. K. 155. 241.

889. *G. Lippmann*. Sur un appareil destiné à entraîner la plaque photographique qui reçoit l'image fournie par un siderostat. C. R. 132. 931.

890. **M. A. Cornu*. On the law of diurnal rotation of the optical field of the siderostat and heliostat. A. J. C. 11. 148.

891. **A. Mewes*. Grundformel für das Kohlrauschsche Petroläther- und für das Quecksilberthermometer. D. M. 73.

892. *A. W. Kapp*. Studien über das Luftthermometer. A. P. L. 5. 905.

893. *L. Holborn* und *F. Kurlbaum*. Über ein neues optisches Pyrometer. S. A. B. 712.

894. *E. Perreau*. Étude géométrique du condensateur transformateur. E. E. 27. 185.

895. **W. Jäger*. Über Normalelemente. C. A. E. 3; 28; 51; 73; 89.

896. *G. Lippmann*. Sur un galvanomètre à statique. J. P. 476.

897. *P. Weiss*. Sur un nouveau système d'ampèremètres et de voltmètres. C. R. 132. 957.

898. **L. Hermann u. M. Gildemeister.* Untersuchung über die Eigenschaft und die Theorie des Kapillarelektrometers. A.F.G.P. 81. 491.

899. *G. Léon.* Sur un grisoumètre électrique. C.R. 182. 1408.

900. *C. Pollak.* Sur un voltamètre disjoncteur des courants. C.R. 132. 1405.

901. *Lippmann.* Sur un galvanomètre parfaitement astatique. C.R. 132. 1161.

902. *V. Crémieu.* Sur une balance très sensible pouvant servir de galvanomètre, d'électrodynamomètre et d'électromètre absolu. C.R. 132. 1267.

903. **D. Robertson.* The apparent resistance of a ballistic galvanometer of the moving coil type and a method of allowing for the damping current. T.E. 46. 901; 47. 17.

904. **V. W. Ekman.* On an new current-meter invented bei F. Nansen. N.M.N.

905. *H. Haller.* Schichtensucher. Z. V. 373.

906. *C. Viola.* Über den Vertikalpendelseismograph. N.J.M. 1. 145.

Siehe auch 240; 442; 446; 448; 611; 669; 789.

Nachtrag zu dem Verzeichnis von Abhandlungen aus der angewandten Mathematik, welche im Jahre 1900 in technischen Zeitschriften erschienen sind.

Von E. WÖLFFING in Stuttgart.

Abkürzungen:

Ann.M. Annales des Mines 9^e série 17—18.

B.S.E. Bulletin de la Société pour l'encouragement de l'industrie nationale, Paris 5^e série 6.

E. The Engineer 89—90.

E.Z. Elektrotechnische Zeitschrift 21.
N.A.C. Nouvelles Annales de la Construction 46.

Z.I. Zeitschrift für Instrumentenkunde 20.

Z.V. Zeitschrift für Vermessungswesen 29.

Abbildungen.

1. *A. Schreiber.* Zur konformen Doppelprojektion der Preussischen Landesaufnahme. Z. V. 29. 267; 289.

Aerodynamik.

2. *H. S. Greenough.* Note on soaring flight. E. 90. 499.

Dynamik.

3. *L. Lecornu.* Sur le volant élastique. B.S.E. 6. 231.

4. *J. Heubach.* Zur Theorie der Asynchronmotoren. E.Z. 21. 73; 97.

5. *E. Lefer.* Étude du fonctionnement des moteurs à plusieurs cylindres. B.S.E. 5. 58.

6. *R. H. Smith.* A new measure of good quality in governors. E. 89. 529.

7. *F. Niethammer.* Beiträge zur Berechnung und Beurteilung von Dynamomaschinen und Motoren. E.Z. 21. 528; 549.

8. *A. Grau.* Ein elektrisches Bremsdynamometer. E.Z. 21. 265.

9. *H. Görges.* Über das Verhalten parallel geschalteter Wechselstrommaschinen. E.Z. 21. 188.

10. *J. Hervieu.* Le chemin de fer métropolitain de Paris. N.A.C. 46. 103; 121; 141; 151.

11. *A. Mallock.* Measurement of the attractive force, resistance and acceleration of trains. E. 90. 323.

12. *L. Bochet.* Les automobiles à pétrole. Ann.M. 17. 5.

13. *R. Mansel.* On the mechanical theory of steamship propulsion. E. 89. 243; 90. 179.

Elastizität und Festigkeitslehre.

14. *J. Paterson.* Testing cement by the modulus of rupture for transverse strain. E. 90. 127. — *C. L. Smith* 162.

15. —. The strength of spars and rigging of sailing vessels. E. 89. 2; 30; 56.

16. *A. Lafay*. Sur les déformations de contact des corps élastiques. B.S.E. 6. 413.

17. *A. S. Younger*. On the corrosion and failure of propeller shafts. E. 89. 415

18. *A. Bachelery*. L'attelage automatique des véhicules sur les chemins de fer américains. Ann.M. 17. 315.

19. *L. Champy*. La ventilation des tunnels et le système Saccardo. Ann.M. 17. 167.

Siehe auch 3.

Elektrizität.

20. *E. Dick*. Neuer selbstthätiger Spannungsregulator. E.Z. 21. 80.

21. *C. A. Rossander* und *E. A. Forsberg*. Über die Vorausbestimmung der erforderlichen Kapazität von Akkumulatorenbatterien. E.Z. 21. 881.

22. *A. Löwit*. Berechnung des Drahtdurchmessers bei gegebener Zahl der Ampèrewindungen, der Spulendimensionen und der Spannung. E.Z. 21. 881. — *F. Claussen* 1055.

23. *E. Ölschlager*. Die Berechnung von Widerständen, Motoren und dergl. für aussetzende Betriebe. E.Z. 21. 1058.

24. *J. Herzog* und *C. P. Feldmann*. Über widerstandstreue Umgestaltung elektrischer Leitungsnetze. E.Z. 21. 167.

25. *A. Sengel*. Spannungsteilung an Gleichstrommaschinen mittels Drosselspulen. E.Z. 21. 387; 410.

26. *M. Vogelsang*. Über die Steuerung elektrischer Gleichstromkrahne. E.Z. 21. 635.

27. *R. Krause*. Die Stufung von Anlassern für Gleichstrommotoren. E.Z. 21. 328.

28. *J. Fischer-Hinnen*. Elektrische Bremsen für Wechselströme. E.Z. 21. 767. — *A. Kolben* 854.

29. *F. Breisig*. Über die graphische Darstellung des Verlaufs von Wechselströmen längs langer Leitungen. E.Z. 21. 87.

30. *H. Görges*. Über den Parallelbetrieb mit Wechselstrommaschinen. E.Z. 21. 29.

31. *C. Feldmann* und *J. Herzog*. Über den Widerstand eiserner Wechselstromleiter. E.Z. 21. 844.

32. *F. Des Coudres*. Eine direkte Methode für Wechselstromanalyse. E.Z. 21. 752; 770.

33. *O. S. Bragstad*. Über die Wellenform des Drehstroms. E.Z. 21. 252.

34. *R. Goldschmidt*. Über den Leerlauf von Drehstromtransformatoren. E.Z. 21. 991.

35. *J. A. Möllinger*. Über Drehstromzähler. E.Z. 21. 573. — *J. Stern* 666.

36. *W. Reichel*. Versuche über Verwendung des hochgespannten Drehstroms für den Betrieb elektrischer Bahnen. E.Z. 21. 453.

37. *M. Breslauer*. Über Entwürfe und Prüfung von Drehstrommotoren mit Hilfe des Diagramms der Mehrphasenmotoren. E.Z. 21. 469.

38. *F. Eichberg*. Über die Zerlegung des oszillierenden Feldes des Einphasenmotors in Drehfelder. E.Z. 21. 434.

39. *G. Osanna*. Theorie der asynchronen Mehrphasenmotoren. E.Z. 21. 712. — *F. Emde* 782; 854; 941. — *J. Heubach* 815; 1089. — *R. Kuhlmann* 895. — *B. A. Behrend* 875; 1090. — *J. K. Sumec* 1008. — *S. W. Schmidt* 1031.

40. *J. Wg.* Günstigste Verteilung der Verluste in Transformatoren. E.Z. 21. 745.

41. *W. Thiermann*. Spiegelgalvanometer mit weitem Messbereich. E.Z. 21. 211.

42. *F. Spielmann*. Kupferersparnis bei Kraftübertragungen. E.Z. 21. 1007.

43. *C. Michalke* und *O. Martienssen*. Fernstromzeiger. E.Z. 21. 461.

44. *J. Eder*. Untersuchungen des Einflusses der vagabundierenden Ströme elektrischer Strassenbahnen auf erdmagnetische Messungen. E.Z. 21. 193.

45. *C. Liebenow*. Über tellurische Elektrizität. E.Z. 21. 962.

46. *K. Richter*. Beiträge zur Fehlerbestimmung in Dynamomaschinen. E.Z. 21. 38.

47. *R. Goldschmidt*. Diagramme für Induktionsmotoren. E.Z. 21. 693.

48. *E. Stadelmann*. Beitrag zur Berechnung von Lichtleitungsregulatoren. E.Z. 21. 285.

49. *G. Dettmar*. Die günstigste Dimensionierung der Stromabnehmer bei Schleifringen und Kollektoren. E.Z. 21. 429.

50. *K. Wülens*. Über die Erwärmung unterirdischer elektrischer Leitungen. E.Z. 21. 413.

51. *G. Rasch*. Über Stromversorgung längerer Bahnlinien. E.Z. 21. 1063; 1080.

52. *G. Kapp*. Zugkraftmesser für elektrische Bahnwagen. E.Z. 21. 579.

53. *W. Kummer*. Formeln zur Berechnung und Prüfung von Automobilen. E.Z. 21. 346.

54. *F. Breysig*. Über die Darstellung des Verlaufs telegraphischer Zeichen in langen Kabeln. E.Z. 21. 1046.

Siehe auch 8—9; 61; 62; 70; 76—78; 80; 93; 98—99.

Fehlerrechnung.

55. *E. Hammer.* Beitrag zur Geschichte der Ausgleichungsrechnung. Z. V. 29. 613.

56. *W. Laska.* Über den Einfluss der Ungenauigkeit gegebener Punkte auf das Resultat des Voreinschneidens. Z. V. 29. 557.

Geodäsie.

57. *O. Eggert.* Vergleichung der Ergebnisse des geometrischen und des trigonometrischen Nivellements nach den durch von Bauernfeind im Jahre 1881 ausgeführten Beobachtungen. Z. V. 29. 113.

Siehe auch 56; 59; 60; 81; 82; 91.

Graphisches Rechnen.

58. *Puller.* Zur Quadratur des Kreises. Z. V. 29. 538.

59. *C. Runge.* Graphische Ausgleichung beim Rückwärtseinschneiden. Z. V. 29. 581.

60. *A. Klingatsch.* Zur graphischen Ausgleichung von Polygonzügen. Z. V. 29. 540.

61. *E. Hunke.* Über graphische Berechnung von Widerstandsregulatoren. E. Z. 21. 801.

62. *F. Blanc.* Eine graphische Methode zur Bestimmung der Strom- und Spannungswerte in verketteten Mehrphasensystemen. E. Z. 21. 733; 749.

Hydrodynamik.

63. *H. S. Hele-Shaw.* The distribution of pressure due to flow round submerged surfaces with special reference to balanced rudders. E. 89. 413.

64. *G. Russo.* The rolling of ships on waves. E. 89. 853.

65. —. The speed of transports. E. 89. 109.

66. *Rateau.* Théorie des hélices propulsives. B. S. E. 5. 497.

Interpolation.

67. *W. Laska.* Über das arithmetische Mittel. Z. V. 29. 593.

Kinematik.

68. *E. Vicaire.* Note sur la représentation de l'effet des freins à l'aide d'un frein fictive à serrage instantané et à force retardatrice constante. Ann. M. 18. 104.

Kurven.

69. *K. Sieber.* Übergangskurven bei elektrischen Straßenbahnen. E. Z. 21. 863.

70. *G. Benischke.* Über den sogenannten Formfaktor der Wechselstromkurven. E. Z. 21. 674; 765. — *R. Richter* 746.

71. *E. Hammer.* Über den aus zwei Kreisbögen bestehenden Korbogen zur Verbindung zweier gegebenen Tangentialpunkte. Z. V. 29. 256.

Siehe auch 10.

Magnetismus.

72. *K. Krogh.* Über magnetische Trägheit. E. Z. 21. 1083.

73. *C. Feldmann* und *J. Herzog.* Über die Schirmwirkung von Eisenröhren. E. Z. 21. 861.

74. *A. Cornu.* Action du champ magnétique terrestre sur le marché d'un chronomètre aimanté. B. S. E. 6. 880.

75. *H. du Bois.* Magnetische Präzisionswaage. Z. I. 20. 97; 129.

76. *C. Westphal.* Die Gesetze der Kraftlinienverteilung über den Umfang der Dynamomaschinen. E. Z. 21. 747.

77. *G. Dettmar.* Die Verteilung der Kraftlinien bei Nuthenankern, von Gleich- und Wechselstrommaschinen. E. Z. 21. 944.

78. *C. Westphal.* Die Gesetze der Kraftlinienverteilung über den Umfang der Wechselstrommaschinen. E. Z. 21. 878.

Messapparate.

79. *H. Kellner.* Über einige Methoden und Apparate zur Bestimmung der Konstanten des Fernrohrs. Z. I. 20. 1; 33.

80. *J. Kollert.* Elektrodynamometer mit Spiegelablesung für technische Zwecke. E. Z. 21. 788.

81. *A. Schreiber.* Besondere Centriungsverhältnisse. Z. V. 29. 321.

82. *J. Schnoeckel.* Die Flächenberechnung mittelst eines neuen antilogarithmischen Grundsteuer-Kartenmaßstabes. Z. V. 29. 413.

Nautik.

83. *B. Wanach.* Eine Methode Schtschotkins von gleichzeitiger Zeit- und Breitebestimmung aus Beobachtungen von Sternpaaren in gleichen Höhen. Z. V. 29. 209.

Optik.

84. *R. Strehl.* Zonenfehler und Wellenflächen. Z. I. 20. 266.

85. *B. Wanach.* Über L. v. Seidels Formeln zur Durchrechnung von Strahlen durch ein centrirtes Linsensystem nebst Anwendung auf photographische Ob-

jekte. Z.I. 20. 161. — *H. Harting* 234.

86. *R. Ulbricht*. Die Bestimmung der mittleren räumlichen Lichtintensität durch nur eine Messung. E.Z. 21. 595.

87. *J. Hartmann*. Bemerkungen über den Bau und die Justirung von Spektrographen. Z.I. 20. 17; 47.

88. *H. Lehmann*. Über Spektralapparate mit drehbarem Gitter. Z.I. 20. 193.

Siehe auch 79.

Planimeter.

89. —. Le planimètre Lippincott. B.S.E. 5. 126.

Siehe auch 82.

Rechenapparate.

90. *J. Carpentier*. Rapport sur la règle dactylographique universelle de M. Bessat. B.S.E. 5. 525.

91. *F. Schuster*. Vereinfachung der Methode zur Berechnung des Messungsliniennetzes mittelst Rechenmaschine. Z.V. 29. 488.

92. *C. Lallemand*. Zweiteiliger logarithmischer Rechenschieber. Z.V. 29. 233.

Reibung.

93. *F. Blanc*. Über die Leerlaufreibung bei Induktionsmotoren. E.Z. 21. 131.

Statik.

94. *J. D. Morgan*. The efficiency of Weston pulley blocks. E. 89. 154.

Tafeln, graphische.

95. *A. Schleusinger*. Graphische Parametertafeln zur Bestimmung von $s = \sqrt{\Delta a^2 + \Delta o^2} = \Delta a + p$. Z.V. 29. 561.

Wärme.

96. *E. H. Amagat*. Sur les lois des chaleurs spécifiques des fluides. B.S.E. 5. 939.

97. *J. K. Grindley*. An experimental investigation of the thermodynamical properties of superheated steam. E. 89. 291.

98. *R. Apt*. Über Erwärmung unterirdisch verlegter Kabel. E.Z. 21. 613.

99. *J. Hersog* und *C. Feldmann*. Über die Erwärmung elektrischer Leitungskabel. E.Z. 21. 783.

100. *E. Odagiri*. Navy boilers. E. 89. 623.

Siehe auch 50.

	Seite
Weber, Die partiellen Differentialgleichungen der mathematischen Physik. Von E. Rehe.	280
Gedieus, Kinetik, Beiträge zu einer einheitlichen mechanischen Grundanschauung. Von K. Heun.	282
Indra, Die wahre Gestalt der Spannungskurve. Von Hh.	282
<i>Neue Bücher</i>	284
Abhandlungsregister 1900—1901. Von E. Wölffing in Stuttgart	287
Nachtrag zu dem Verzeichnis von Abhandlungen aus der angewandten Mathe- matik, welche im Jahre 1900 in technischen Zeitschriften erschienen sind. Von E. Wölffing in Stuttgart	317

33 Zum Abdruck in den nächsten Heften gelangen Beiträge der Herren:

D. Bobylew, A. Börsch, L. Barmester, K. Doehlemaun, E. Delejal, O. Fischer, A. Francke,
Th. Friesendorff, K. Heun, J. Horn, F. Klein, L. Krüger, J. Kübler, W. Fr. Meyer, C. Rodenberg,
E. Rehe, F. Radio, R. Skutsch, F. Stäckel, H. E. Timmerding, E. Wölffing, E. Zermelo.

Für ein größeres, süddeutsches, optisches Institut wird ein

wissenschaftlicher Mitarbeiter

gesucht. Herren, welche bereits mit Rechnungen der photo-
graphischen Optik vertraut sind und auf dauernde Stellung
reflektieren, werden bevorzugt.

Gefällige Offerten sind erbeten unter **M. U. 8691** an
Rudolf Mosse, München.

Buchhandlung Gustav Fock, G. m. b. H., Leipzig.

Soeben ist erschienen und steht gratis und franko zu Diensten:

Lagerverzeichnis No. 189: Mathematik und Physik,
4455 Nummern, u. a. enthaltend: Bibliothek †Schlömilch und †Christoffel, sowie eine
große Anzahl wertvoller Zeitschriften-Serien und seltener Dissertationen-Litteratur.

Verlag von **B. G. Teubner in Leipzig.**

Lehrbuch der praktischen Physik

von

F. Kohlrausch.

Zugleich als neunte Auflage des Leitfadens der praktischen Physik.

Mit zahlreichen Figuren im Text.

[XXVII u. 610 S.] gr. 8. Biegsam in Leinwand geb. n. **M. 8. 60.**

Dieses eigenartige Werk gewinnt mit jeder neuen Auflage an Vertiefung und damit an Wert
für alle diejenigen, welche der praktischen Physik als Lehre oder Lernende näher stehen. Auch als
Nachschlagewerk ist es von Bedeutung, denn in knapper, aber ausreichend verständlicher Form umfaßt
es einen außerordentlich reichen Inhalt und bringt nicht wenig, was man in sehr umfangreichen
Lehrbüchern vergebens sucht. Die zahlreichen im Anhang gegebenen Tabellen beruhen selbstverständlich
auf dem besten zur Zeit vorhandenen Material. Gasa 1901. 10. H. S. 640.

title page

ZEITSCHRIFT FÜR MATHEMATIK UND PHYSIK.

BEGRÜNDET 1856 DURCH † O. SCHLÖMILCH.

FRÜHER HERAUSGEGEBEN VON O. SCHLÖMILCH (1856—1896) UND M. CANTOR (1859—1900).

ORGAN FÜR ANGEWANDTE MATHEMATIK.

GEGENWÄRTIG

UNTER MITWIRKUNG VON C. VON BACH, G. HAUCK, R. HELMERT, F. KLEIN,
C. VON LINDE, H. A. LORENTZ, H. MÜLLER-BRESLAU, H. SEELIGER, H. WEBER

HERAUSGEGEBEN

VON

R. MEHMKE
IN STUTTGART.

UND

C. RUNGE
IN HANNOVER.

47. BAND. 3. u. 4. (DOPPEL-)HEFT.

MIT 27 FIGUREN IM TEXT UND 1 DOPPELTAFEL.

Ausgegeben am 27. Juni 1902.



LEIPZIG,
DRUCK UND VERLAG VON B. G. TEUBNER.
1902.

ZEITSCHRIFT FÜR MATHEMATIK UND PHYSIK.

HERAUSGEGEBEN VON PROF. DR. R. MEHMKE UND PROF. DR. C. RUNGE.
DRUCK UND VERLAG VON B. G. TEUBNER IN LEIPZIG, POSTSTRASSE 3.

Alle für die Redaktion bestimmten Sendungen (Briefe, Manuskripte, Rezensionsexemplare u. s. w.) sind an den geschäftsführenden Redakteur:

Prof. Dr. R. Mehmke, Stuttgart, Weisenburgstrasse 29

zu richten. Es nimmt aber auch Prof. Dr. C. Runge, Hannover-Kirchrode, Kaiser Wilhelmstr. 9, Sendungen für die Redaktion an.

Die Herren Verfasser erhalten unentgeltlich von größeren Aufsätzen 30 mit Umschlag versehene Sonderabdrücke, von kleineren Beiträgen, Mitteilungen, Rezensionen u. s. w. 10 Abzüge der betr. Seiten; eine größere Anzahl dagegen, als die genannte, zu den Herstellungskosten.

Jeder Band der Zeitschrift umfasst 32 Druckbogen in 4 Heften und kostet 20 Mark; es werden jährlich etwa 6 Hefte ausgegeben. Alle Buchhandlungen und Postanstalten nehmen Bestellungen an.

INHALT DES VORLIEGENDEN DOPPELHEFTES.

	Seite
<i>Die Bernoullische Wertetheorie.</i> Von H. E. Timerding in Straßburg	321
<i>Über das perimetrische Rollen eines Kreisels, dessen Schwerpunkt unter dem Unterstützungspunkte liegt.</i> Von D. Bobylew in St. Petersburg, bearbeitet von Th. Friesendorff in St. Petersburg. Mit 6 Figuren im Text	354
<i>Noch einmal die richtige Knickformel!</i> Von J. Kähler in Eßlingen	367
<i>Die Horopterkurve.</i> Von Fred. Schuh in Amsterdam. Mit 6 Figuren im Text	375
<i>Zur Theorie der kleinen endlichen Schwingungen von Systemen mit einem Freiheitsgrad.</i> Von J. Horn in Clausthal	400
<i>Über die reduzierten Systeme und die Hauptpunkte der Glieder eines Gelenkmechanismus und ihre Bedeutung für die technische Mechanik.</i> Von O. Fischer in Leipzig. Mit 7 Figuren im Text	429
<i>Über ein Konstruktionsprinzip und seine Verwertung bei der Schattenbestimmung an Drehflächen.</i> Von O. Unger in Breslau. Mit 8 Figuren im Text .	467
<i>Über Körper von kinetischer Symmetrie.</i> Von Robert Mayr in München. (Auszug aus des Verfassers Inaugural-Dissertation.) Mit einer Doppeltafel (VI)	479
<i>Kleinere Mitteilungen</i>	489
<i>Bücherschau</i>	493
Geyger, die angewandte darstellende Geometrie. Von Karl Doehlemann	493
Slate, The principles of mechanics. An elementary exposition for students of physics. Von Paul Stäckel	494
Roberts, A treatise on elementary dynamics. Dealing with relative motion mainly in two dimensions. Von Paul Stäckel	497
van Laar, Lehrbuch der mathematischen Chemie. Von P. Bräuer	498
Wassilief, P. L. Tschebyscheff und seine wissenschaftlichen Leistungen. — N. A. Delaunay, die Tschebyscheffschen Arbeiten in der Theorie der Gelenkmechanismen. Von Rudolf Rothe	500
Beyel, darstellende Geometrie. Von Karl Doehlemann	500
Hammer, der Hammer-Fennelsche Tachymetertheodolit und die Tachymeterkippregel zur unmittelbaren Lattenablesung von Horizontaldistanz und Höhenunterschied. Von A. Galle	502
<i>Neue Bücher</i>	505
<i>Berichtigung</i>	508

Zum Abdruck in den nächsten Heften gelangen Beiträge der Herren:

A. Börsch, A. Föppl, A. Francke, R. Gans, H. Grassmann, A. Grünwald, H. Heilmann, K. Heun, F. Jung, L. Kann, R. Müller, M. Radaković, R. Rothe, P. Stäckel, E. Wölffing.

Die Bernoullische Wertetheorie.

Von H. E. TIMERDING in Straßburg.

I.

In den ersten Anfängen der Wahrscheinlichkeitsrechnung ist der Begriff der Wahrscheinlichkeit eng verschmolzen mit einem verwandten Begriffe, der ursprünglich als Chance (*mensura sortis*) und später, nicht gerade glücklich als mathematische Hoffnung bezeichnet wurde. Seine Festlegung ist bei den Glücksspielen sehr einfach, und da sich auf diese die Wahrscheinlichkeitsrechnung in den ersten Zeiten ausschließlich beschränkte, wurde zu Beginn sogar der Begriff der Wahrscheinlichkeit auf den Begriff der mathematischen Hoffnung gegründet. Denken wir uns, da ein Beispiel typisch für alle ähnlichen Fälle ist, daß ein Unternehmer eine Lotterie veranstaltet, in der er n Lose zu dem gleichen Preise verausgabt und dafür einen einzigen Gewinn von dem Betrage G aussetzt. Beansprucht er dann für sich keinen Nutzen aus der Lotterie, so wird er für jedes einzelne Los den Betrag $\frac{1}{n} G$ einfordern, und soviel darf jeder Spieler auf sein Los wagen, ohne dem Unternehmer etwas zuzuwenden. Schließlich wird ja ein Spieler gewinnen und die anderen werden alle verlieren, aber vor der Ziehung kann, wenn es lediglich vom Zufalle abhängt, wen das Los trifft, keiner als begünstigt gelten. Die Aussicht zu gewinnen ist für alle dieselbe, sie kann in bestimmter Weise gewertet werden und ist eben durch die Zahl

$$\frac{1}{n} G$$

gegeben. Dies ist die mathematische Hoffnung für einen Spieler, und würde derselbe nicht bloß ein, sondern m Lose genommen haben, so wäre sie

$$\frac{m}{n} G.$$

Der Faktor $w = \frac{m}{n}$, mit dem in diesem Ausdrucke der Gewinn G multipliziert erscheint, ist ein echter Bruch, der nur dann der Einheit

gleich wird, wenn der Gewinn vollkommen sicher, und gleich Null ist, wenn der Gewinn unmöglich. Je größer er ist, um so näher kommt die Aussicht auf diesen Gewinn der Gewissheit, und deshalb ist dieser Bruch als die Wahrscheinlichkeit des Gewinnes bezeichnet worden, obwohl der landläufige Sprachgebrauch dieses Wort nur dann rechtfertigt, wenn der Bruch w von der Einheit nicht sehr abweicht. Nachdem die Lehre von der Wahrscheinlichkeit weiter entwickelt war, hat man umgekehrt den Begriff der mathematischen Hoffnung aus dem Begriff der Wahrscheinlichkeit abgeleitet und als das Produkt aus einem zu erhoffenden Gewinne und der Wahrscheinlichkeit, mit der er zu erwarten steht, definiert. Entsprechend ist der Begriff der mathematischen Befürchtung, der sich auf einen möglichen Verlust bezieht, festgelegt worden.

Ist so der Begriff der mathematischen Hoffnung vorläufig nur für die Glücksspiele bestimmt, bei denen sich die Chancen der einzelnen Spieler genau gegen einander abwägen lassen, so läßt sich für seine Erweiterung gewiß geltend machen, daß so gut wie diese Spielgewinne alle künftigen Einnahmen mehr oder weniger ungewiß sind. Aber wir haben deswegen doch fast in keinem einzigen Falle eine genaue Schätzung dafür, mit welcher Wahrscheinlichkeit dieselben zu erwarten sind, ja wir können nicht einmal sagen, ob wir ihnen überhaupt eine bestimmte Wahrscheinlichkeit zuschreiben dürfen. Es will uns vielmehr scheinen, als ob dieser Begriff der Wahrscheinlichkeit für alle jene Fälle des wirklichen Lebens seine Bedeutung verliert, und wenn wir ein künftiges Ereignis als mehr oder minder wahrscheinlich bezeichnen, so ist dies der Ausdruck eines subjektiven Ermessens und von der objektiven zahlenmäßigen Festlegung nach einer bestimmten Methode durchaus verschieden. Es ist nun interessant, daß, wenn auch nicht die Ansicht einer einzelnen Person, doch von einer größeren Menge die Durchschnittsansicht betreffs Sicherheit oder Unsicherheit eines künftigen Gewinnes in gewissen Fällen sich aus ihrer vagen Verschwommenheit zu einer genauen Fixierung des vermeintlichen Grades der Sicherheit oder Unsicherheit verdichten kann, sofern sich diese Ansicht nämlich in dem Kurse der Wertpapiere, die eine in Aussicht gestellte bestimmte Zahlung repräsentieren, kundgibt. Zu jeder Zeit läßt sich ein gewisser Zinsfuß, der in Prozenten z_0 betrage, als Zinsfuß der vollkommen sicheren Kapitalanlagen ziemlich genau feststellen. Es habe nun ein Papier, das einen bestimmten anderen Zinsfuß z liefert oder verspricht, zu einer gewissen Zeit den Kurs c , indem die durch das Papier nominell vorgestellte Summe s in Wirklichkeit zu dem Betrage cs gewertet wird. Hierdurch wird dann ausgedrückt, daß

die z Prozent der Summe s nur mit einer gewissen Wahrscheinlichkeit w fortdauernd zu erwarten und infolge dessen nur ebensoviel wert sind wie die sicher zur Auszahlung gelangenden z_0 Prozent der Summe cs . Es wird also sein müssen

$$w \cdot z = c \cdot z_0,$$

und mithin ist

$$w = c \cdot \frac{z_0}{z},$$

so daß die Sicherheit eines Papieres dem Kurse direkt, dem versprochenen Zinsfusse umgekehrt proportional wäre, wie es auch glaubhaft scheint. Da w nicht größer als 1 sein kann, so muß immer $z > cz_0$ sein. Dies leuchtet aus der Natur der Sache ein, denn wäre $z < cz_0$, so wäre die sichere Anlage des zum Ankauf des Papieres verwendeten Kapitals auf jeden Fall vorzuziehen, indem der Zinsertrag größer wird als er überhaupt durch das Papier, noch dazu mit einer gewissen Unsicherheit, in Aussicht gestellt wird.

Man hat es hier aber mit einer ganz rohen Schätzung der Sicherheit einer Kapitalanlage zu thun, denn nicht bloß sind die Befürchtungen und Erwartungen, welche den Kurs bestimmen, äußerst schwankend und unsicher, es ist auch eine solche Einführung des Begriffes der Wahrscheinlichkeit von mathematischer Strenge und Genauigkeit weit entfernt. Man nimmt nämlich die Auszahlungen aller Jahre als gleich wahrscheinlich an, während doch der Zinsbezug an einem näher gelegenen Termine gegenüber den späteren Bezügen eine größere Wahrscheinlichkeit für sich hat. Es giebt nun aber andere, einmalige oder wiederholte, Zahlungen, deren Wahrscheinlichkeit in gewissem Sinne sich aus statistischen Erhebungen empirisch festlegen läßt. Hierzu gehören die wichtigsten Arten der Versicherung und vor allem die sogenannte Lebensversicherung in ihren verschiedenen Formen. Fassen wir, um ein Beispiel zu haben, eine jährliche Leibrente von dem Betrage s ins Auge, so wird der Wert derselben für eine Person des Alters a dadurch fixiert, daß man unter der Voraussetzung einer unverändert bleibenden Sterblichkeit aus den Sterblichkeitstabellen die Wahrscheinlichkeit $\lambda_{a,x}$ dafür zu ermitteln sucht, daß diese Person nach x Jahren noch lebt. w sei das höchste vorkommende Alter. Nimmt man ferner an, daß ein Kapital s_0 durch Zinsbildung in x Jahren zu $s_0 \cdot e^{kx}$ anwächst, dann ist der gesuchte Ankaufswert der Leibrente

$$s \cdot R_a = \sum_{x=1}^{w-a} \lambda_{a,x} s e^{-kx}.$$

Dies wäre also der Betrag, zu dem die a Jahre alte Person die Leib-

rente unter ihren Aktiven in Rechnung stellen dürfte. Es hat aber schon Condorcet¹⁾ darauf aufmerksam gemacht, daß der Wert einer solchen von allerhand Zufällen abhängenden Zahlung mit einem sicheren Besitz keineswegs, auch nicht bei entsprechender Reduktion, zu identifizieren ist. Ein Gläubiger wird eine bestimmte Forderung durchaus nicht immer durch eine an das Leben des Schuldners geknüpfte Leibrente, deren Ankaufswert der Höhe dieser Forderung entsprechen würde, ablösen lassen, indem er sich sagt, daß, wenn sein Schuldner in der allernächsten Zeit stirbt, er der ganzen geschuldeten Summe verlustig gehen würde, und dieser Verlust für ihn durch die Möglichkeit, bei langem Leben des Schuldners mehr zu erhalten, als er zu beanspruchen hat, nicht aufgewogen wird. Ein solcher Ausgleich würde erst eintreten, wenn der Gläubiger von einer großen Anzahl Schuldner auf die gleiche Weise entschädigt würde, und demgemäß setzen die Versicherungsgesellschaften die Prämieeneinnahmen, die eine solche, von der Lebensdauer der Versicherten abhängige Einnahme repräsentieren, wie einen festen jährlichen Bezug in Rechnung. Die mathematische Hoffnung, meint Condorcet, stellt einen Durchschnittswert dar, der erst dann eine bestimmte Bedeutung erlangt, wenn von einem Durchschnitte die Rede sein kann, nämlich dann, wenn bei genügender Häufung der Einzelfälle die Abweichung von dem in Rechnung gestellten Gesamtbetrage voraussichtlich einen gewissen kleinen Bruchteil des letzteren nicht überschreiten wird.

II.

Wenn nun die mathematische Hoffnung einen Durchschnittswert darstellt, der sich erst bei sehr häufiger Wiederholung desselben gewinnbringenden Ereignisses ergibt, so fragt es sich, wie in einem einzelnen Falle die Aussicht einer Person auf einen gewissen Gewinn zu werten ist. Handelt es sich lediglich darum, zu entscheiden, ob die Person für eine bestimmte Gewinnaussicht den richtigen Preis gezahlt hat, ob sie beispielsweise ein Lotterielos oder eine Versicherung nicht zu teuer erkauft hat, so kann hierfür nur die mathematische Hoffnung den richtigen Maßstab abgeben. Etwas ganz anderes ist es aber, wenn es sich, wie Daniel Bernoulli sagt, nicht um ein Urteil, sondern um einen Rat handelt, wenn die Frage lautet, ob für die betreffende Person nach Maßgabe ihrer besonderen Verhältnisse die eine oder andere Möglichkeit eines Gewinnes die günstigere ist. Die Gesamtheit

1) *Réflexions sur la règle générale etc. Histoire de l'Académie de Paris, Année 1781.*

aller besonderen Verhältnisse einer Person läßt sich nicht in Rechnung ziehen, es giebt für dieselben nur einen zahlmäßigen Ausdruck, nämlich das Vermögen, und wenigstens dieses kann man zu berücksichtigen suchen. Dies hat zuerst D. Bernoulli gethan, und er hat der achtzig Jahre vorher erschienenen Schrift von Huyghens *De Ratiociniis in Ludo Aleae*, in der die Lehre von der mathematischen Hoffnung entwickelt ist, eine *Theoria nova de mensura sortis*¹⁾ gegenübergestellt, diese giebt statt der objektiven diejenige subjektive Wertung einer bestimmten Gewinnaussicht, für welche später die Bezeichnung als moralische Hoffnung allgemein üblich geworden ist. Bernoulli geht aus von dem Gedanken, auf den auch Buffon²⁾ unabhängig von ihm gekommen sein will, daß eine bestimmte Ausgabe oder Einnahme von jemandem um so weniger empfunden wird, je mehr er besitzt, und macht demgemäß folgenden Ansatz. Ist dv der Wert, den eine kleine Geldsumme dx für eine Person mit dem Vermögen x besitzt, so wird

$$dv = k \frac{dx}{x}$$

gesetzt, also dem Vermögen umgekehrt proportional. Gewinne sind hierbei positiv, Verluste negativ zu rechnen, wenn der Wert dv sich auf eine Vermögensänderung vom absoluten Betrage dx beziehen soll. Ein positives dv bedeutet demgemäß einen Vorteil, ein negatives einen Nachteil.

Wollte man einen analogen Ansatz nun auch für eine beliebige endliche Zunahme z des Vermögens x machen, so würde man den Wert v dieser Zunahme folgendermaßen auszudrücken haben:

$$v = k \frac{z}{x+z},$$

indem man ihn der Zunahme z direkt, dem Vermögen hingegen, das sich mit Hinzurechnung dieser Zunahme ergibt, umgekehrt proportional setzt. Denkt man sich nun aber die ganze Zunahme z in zwei Teile z_1 und z_2 zerlegt und sind v_1 und v_2 die Werte dieser Teilgewinne, so müßte

$$v = v_1 + v_2$$

sein. Andererseits ist aber

$$v_1 = \frac{z_1}{x+z_1}, \quad v_2 = \frac{z_2}{x+z_1+z_2},$$

1) *Commentarii Academiae Petropolitanae*, Vol. V. 1788. Deutsch mit Anmerkungen hrsg. von A. Pringsheim 1896.

2) *Essai d'Arithmétique Morale*.

indem man annimmt, daß erst die Summe z_1 und dann die Summe z_2 vereinnahmt wird. Da nun

$$v = \frac{z}{x+z} = \frac{z_1}{x+z_1+z_2} + \frac{z_2}{x+z_1+z_2},$$

mithin

$$v < \frac{z_1}{x+z_1} + \frac{z_2}{x+z_1+z_2}$$

ist, müßte notwendig

$$v < v_1 + v_2$$

sein, was mit der vorigen Gleichung in Widerspruch steht. In der That kann der Wert einer Einnahme nicht dadurch erhöht werden, daß man sich die Geldsumme statt in Zwanzigmarkstücken in einzelnen Pfennigen auszahlen läßt. Der Bernoullische Ansatz gilt also notwendigerweise nur für sehr kleine Gewinne oder Verluste, welche das Vermögen der betreffenden Person nicht merkbar verändern, und der Wert v einer beträchtlicheren Vermögensänderung z kann nur so gefunden werden, daß man diese Vermögensänderung in sehr viele, sehr kleine Teile $d\xi$ zerlegt und die Werte dieser einzelnen Teiländerungen addiert. Man wird mit anderen Worten zu einer Integration geführt, und zwar ergibt sich

$$v = \int_x^{x+z} k \frac{d\xi}{\xi}$$

oder

$$v = k \log \frac{x+z}{x}.$$

Es scheint sehr überflüssig, über alles das viel Worte zu machen. Indessen ist teils durch Nachlässigkeit, teils durch Irrtum die Meinung entstanden, als ob außer der Bernoullischen noch eine andere, verwandte Wertung der Vermögensänderungen existierte, die auf den oben angegebenen, unmittelbaren Ansatz für endliche Änderungen hinausläuft.

Diese Ansicht läßt sich bis auf eine allerdings sehr flüchtige Bemerkung Buffons zurückverfolgen, die in das bekannte Lehrbuch von Lacroix¹⁾ übergegangen ist. Genauer formuliert haben sie fast gleichzeitig Fries²⁾ und Oettinger.³⁾ Beide kommen daneben auch

1) *Traité élémentaire du calcul des probabilités*. 1806 u. ö.

2) *Versuch einer Kritik der Prinzipien der Wahrscheinlichkeitsrechnung*. 1842.

3) *Die Wahrscheinlichkeitslehre*. 1852. Auch im 36. Bande des *Journals für Mathematik*. Es ist zu beachten, daß Oettinger, wie Lacroix, für einen Verlust einen anderen Ansatz macht als für einen Gewinn, indem er seine Empfindlichkeit dem *vorherigen* Vermögen umgekehrt proportional setzt.

auf das Bernoullische Verfahren zu sprechen, Fries allerdings nur, um diese ganze Lehre von der moralischen Hoffnung als unhaltbar zu verwerfen. Er sowohl wie Oettinger scheint aber eigentümlicherweise zu glauben, die Anwendung der Buffonschen oder Bernoullischen Methode hänge davon ab, ob die Änderung des Vermögens plötzlich oder allmählich erfolge. Nach diesen Vorgängern hat ein neuerer, sehr angesehener Autor über die Wahrscheinlichkeitsrechnung den Buffonschen Ansatz vor dem Bernoullischen als den einfacheren und naturgemäßerem empfohlen.

Den Widerspruch, den wir oben in dieser Annahme fanden, indem sich nach ihr der Wert eines Gewinnes um so größer ergibt, in je zahlreicheren und je kleineren Raten er ausgezahlt wird, kann man nun versuchen dadurch zu heben, daß man den Bruch

$$\frac{z}{x+z}$$

in dem Buffonschen Ansatz nicht als unmittelbaren Ausdruck des subjektiven Wertes ansieht, sondern nur als eine Größe, aus welcher derselbe sich ergibt. Noch allgemeiner kann man für den subjektiven Wert einer bestimmten Einnahme zunächst nur die Voraussetzung einführen, daß er durch den Betrag des Vermögens vor und nach dieser Einnahme gegeben wird, ihn also in der allgemeinen Form annehmen

$$v = f(x + z, x),$$

indem f eine noch unbekannte Funktion der beiden eingeklammerten Größen bedeutet. Zur Festlegung dieser Funktion kann man die weitere Annahme benutzen, daß eine bestimmte Summe z für eine Person, deren Vermögen x beträgt, ebensoviel wert sein soll, wie die Summe rz für eine andere Person, deren Vermögen rx ist. Es muß dann die identische Relation bestehen

$$f(r(x + z), rx) = f(x + z, x).$$

Aus derselben folgt aber, indem man $r = \frac{1}{x}$ voraussetzt,

$$f(x + z, x) = f\left(\frac{x+z}{x}, 1\right).$$

Das $f(x + z, x)$ ist demnach eine Funktion der einen Größe

$$\frac{x+z}{x}.$$

Dieser Bruch reicht also in der That unter der gemachten Annahme zur Festlegung des subjektiven Wertes aus und kann als die charakteristische Zahl für diesen Wert bezeichnet werden.

Zerlegt man nun die Summe s in zwei Teile z_1 und z_2 , so wird die charakteristische Zahl für den Wert dieser Summe

$$\frac{x+s}{x} = \frac{x+z_1}{x} \cdot \frac{x+z_1+z_2}{x+z_1},$$

man findet sie also aus den charakteristischen Zahlen für die beiden Teile durch Multiplikation. Da aber der Wert der ganzen Summe selbst sich aus den Werten der Teile durch Addition ergeben muß, so wird man von den charakteristischen Zahlen zu den Werten selbst übergehen, indem man von ihnen den Logarithmus nimmt und diesen noch mit einer konstanten Zahl k multipliziert, welche die von vorneherein willkürlich bleibende Werteinheit bestimmt, indem diese Werteinheit dann der charakteristischen Zahl

$$\frac{x+s}{x} = e^t$$

entspricht.

So gelangt man wieder zu der Bernoullischen Annahme, daß der subjektive Wert v einer Summe s für eine Person, deren Vermögen ohne diese Summe x ist, durch die Gleichung

$$v = k \log \frac{x+s}{x}$$

bestimmt wird. Hieraus ergibt sich dann leicht der Wert einer ungewissen Vermögensänderung, wenn deren Wahrscheinlichkeit w bekannt ist. Man muß nur die einfache Hypothese zu Hülfe ziehen, daß eine Änderung in dem Vermögen mehrerer Personen für diese zusammengenommen denselben Wert besitzt, als wenn man die Werte, welche die Änderungen im Vermögen der einzelnen Personen für diese getrennt besitzen, zusammenfügt. Ist nun $w = \frac{m}{n}$ die Wahrscheinlichkeit eines ungewissen Gewinnes s , so denke man sich wieder n Personen, die alle dieselbe Aussicht auf einen solchen Gewinn haben. Man denke sich nämlich an die n Personen n Lose verteilt, dann liegt die Sache genau so, als ob m unter diesen n Personen den Gewinn s sicher, die übrigen hingegen nichts zu erwarten hätten. Die moralische Hoffnung der n Personen zusammen ist demnach, wenn alle das gleiche Vermögen x besitzen,

$$m \cdot k \log \frac{x+s}{x}.$$

Da andererseits die Gewinnaussicht für alle Personen dieselbe ist und sie demgemäß, infolge der Gleichheit ihres Vermögens, auch alle dieselbe moralische Hoffnung E haben, so muß der soeben angeschriebene Ausdruck auch

$$= n \cdot E$$

sein, woraus

$$E = w \cdot k \log \frac{x+s}{x} = w \cdot v$$

folgt, oder auch

$$E = k \cdot \log \left(\frac{x+s}{x} \right)^w,$$

so daß

$$\left(\frac{x+s}{x} \right)^w$$

als die charakteristische Zahl für den Wert des ungewissen Gewinnes anzusehen ist. Dieser Gewinn ist einem Gewinne s' , welchem die Wahrscheinlichkeit w' zukommt, vorzuziehen, wenn

$$\left(\frac{x+s}{x} \right)^w > \left(\frac{x+s'}{x} \right)^{w'}$$

ist, weil dann auch

$$w \cdot k \log \frac{x+s}{x} > w' \cdot k \log \frac{x+s'}{x}$$

wird. Umgekehrt ist ein Verlust $-s$, der die Wahrscheinlichkeit w besitzt, einem Verluste $-s'$ von der Wahrscheinlichkeit w' vorzuziehen, wenn

$$\left(\frac{x-s}{x} \right)^w > \left(\frac{x-s'}{x} \right)^{w'}$$

Eine charakteristische Zahl, die > 1 , bedeutet einen Vorteil, eine Zahl < 1 einen Nachteil.

Nach diesen Prinzipien lassen sich in einer Reihe von Fällen Vorteil und Nachteil beurteilen und so einige interessante Folgerungen aus dem Bernoullischen Ansatz ziehen. Zum Teile rühren dieselben schon von Bernoulli selbst her, mit größerer Ausführlichkeit und Strenge hat sie Laplace gegeben.¹⁾ Die Hilfsmittel, deren er sich bedient, sind aber so verwickelt und schwierig, daß es geboten scheint, diese Sätze auch in einfacherer Weise auf Grund ganz elementarer Formeln herzuleiten.²⁾

III.

Wir gehen aus von der Ungleichung:

$$\left(1 + \frac{u}{m} \right)^m < \left(1 + \frac{u}{m+1} \right)^{m+1}, \quad u \text{ positiv,}$$

deren Richtigkeit leicht nachzuweisen ist, indem man die Potenzen auf der linken und rechten Seite nach dem binomischen Lehrsatz ent-

1) Théorie analytique des Probabilités. Chapitre X.

2) Eine Vereinfachung der Laplaceschen Beweismethoden hat schon Crofton in dem Artikel Probability der Encyclopaedia Britannica gegeben.

wickelt und in den beiden Entwicklungen die Glieder vergleicht, die gleich weit vom ersten entfernt sind. Die rechte Seite enthält ein Glied mehr als die linke Seite, welches die Ungleichheit noch verstärkt, wenn nachgewiesen ist, daß jedes Glied auf der linken Seite kleiner ist als das ebensovielte Glied auf der rechten Seite. Nun ist allgemein das μ te Glied der linken Seite

$$\frac{m \cdot (m-1) \cdots (m-\mu+1)}{1 \cdot 2 \cdots \mu} \frac{x^\mu}{m^\mu}$$

und das μ te Glied der rechten Seite

$$\frac{(m+1) \cdot m \cdots (m-\mu+2)}{1 \cdot 2 \cdots \mu} \frac{x^\mu}{(m+1)^\mu}.$$

Soll jenes also kleiner als dieses sein, so muß

$$(m+1)^{\mu-1} < m^\mu (m-\mu+1)$$

oder

$$\left(1 + \frac{1}{m}\right)^{\mu-1} < m(m-\mu+1)$$

sein. Nun ist jedenfalls $\mu < m+1$, die vorstehende Ungleichung wird also sicher allgemein erfüllt sein, wenn

$$\left(1 + \frac{1}{m}\right)^m < m$$

ist, denn indem man von dieser zu der vorigen Ungleichung übergeht, verkleinert man die linke Seite und vergrößert man die rechte Seite. Die neue Ungleichung ist aber deswegen immer erfüllt, weil auf ihrer linken Seite die Summe von m Größen steht, die alle kleiner als Eins sind, bis auf die erste, die $= 1$ ist. Die somit nachgewiesene Ungleichung

$$\left(1 + \frac{u}{m}\right)^m < \left(1 + \frac{u}{m+1}\right)^{m+1}$$

zieht sofort die allgemeine nach sich

$$(1) \quad \left(1 + \frac{u}{m}\right)^m < \left(1 + \frac{u}{n}\right)^n,$$

wenn

$$m < n.$$

Setzt man $u = mnt$ und nimmt von der linken und rechten Seite dieser Ungleichung die m te Wurzel, so findet man

$$(2) \quad (1 + nt)^{\frac{1}{n}} < (1 + mt)^{\frac{1}{m}} \quad (m < n).$$

Schreibt man ferner die selbstverständliche Ungleichung

$$(1 - mt)(1 + mt) < 1$$

in der Form

$$(1 - mt)^{\frac{1}{m}}(1 + nt)^{\frac{1}{n}} < 1,$$

so kann man, indem immer $m < n$ sein soll, an die Stelle von $(1 + mt)^{\frac{1}{m}}$ den kleineren Wert $(1 + nt)^{\frac{1}{n}}$ setzen und erhält so:

$$(3) \quad (1 - mt)^{\frac{1}{m}}(1 + nt)^{\frac{1}{n}} < 1 \quad (m < n).$$

Der Ungleichung (1) läßt sich die Gestalt geben

$$\left(\frac{m+u}{m}\right)^m < \left(\frac{n+u}{n}\right)^n$$

oder

$$\left(\frac{m}{m+u}\right)^m < \left(\frac{n}{n+u}\right)^n.$$

Hierfür kann man weiter, indem man die linke und die rechte Seite in die l te Potenz erhebt, setzen:

$$\left(\frac{lm}{l(m+u)}\right)^{lm} < \left(\frac{ln}{l(n+u)}\right)^{ln}.$$

Nun schreibe man

$$m \text{ für } l(m+u), \quad n \text{ für } l(n+u), \quad u \text{ für } lu,$$

so wird

$$\left(\frac{m-u}{m}\right)^m > \left(\frac{n-u}{n}\right)^n$$

oder

$$(4) \quad \left(1 - \frac{u}{m}\right)^m < \left(1 - \frac{u}{n}\right)^n \quad (m < n).$$

Hieraus ergibt sich, analog wie (2) und (3) aus (1) folgte:

$$(5) \quad (1 - nt)^{\frac{1}{n}} < (1 - mt)^{\frac{1}{m}} \quad (m < n).$$

und

$$(6) \quad (1 + mt)^{\frac{1}{m}}(1 - nt)^{\frac{1}{n}} < 1 \quad (m < n).$$

Aus diesen Ungleichungen lassen sich die Laplaceschen Sätze mit Leichtigkeit beweisen.

1. *Der Vorteil eines möglichen Gewinnes wiegt niemals den Nachteil eines gleich großen und gleich wahrscheinlichen Verlustes auf.*

Ist nämlich x das Vermögen der betreffenden Person, s der Gewinn oder Verlust, w seine Wahrscheinlichkeit, so ist die charakteristische Zahl für den subjektiven Wert des ersteren

$$\left(1 + \frac{s}{x}\right)^w$$

und für den Wert des letzteren

$$\left(1 - \frac{s}{x}\right)^w.$$

Das Produkt dieser beiden Ausdrücke ist aber immer < 1 , denn es ist

$$\left(1 + \frac{z}{x}\right) \left(1 - \frac{z}{x}\right) < 1.$$

2. Jedes reine Glücksspiel zwischen zwei Spielern ist, wenn es nach den Regeln der Billigkeit geordnet ist, für beide Spieler nachteilig, indem ihr möglicher Gewinn ihren möglichen Verlust niemals aufwiegt.

Ist nämlich x das Vermögen irgend eines der beiden Spieler, z die Summe, die er von dem anderen erhält, wenn er gewinnt, z' die Summe, die er zu zahlen hat, wenn er verliert, w die Wahrscheinlichkeit für den ersteren, w' diejenige für den letzteren Ausgang, so muß nach den Regeln der Billigkeit

$$wz = w'z',$$

also weil $w + w' = 1$:

$$w = \frac{z'}{z + z'}, \quad w' = \frac{z}{z + z'}$$

sein. Der subjektive Wert des Spieles wird für diesen Spieler durch die charakteristische Zahl

$$\left(1 + \frac{z}{x}\right)^w \left(1 - \frac{z}{x}\right)^{w'}$$

bestimmt. Diese Zahl ist < 1 , wenn es die Zahl

$$\left(1 + \frac{z}{x}\right)^{\frac{1}{rs}} \left(1 - \frac{z}{x}\right)^{\frac{1}{rs'}}$$

ist. Wählen wir in diesem Ausdrucke den willkürlichen Wert r so, daß rs und rs' ganze Zahlen werden, so gelangen wir für $\frac{1}{rx} = t$ zu der Ungleichung (3) oder (6), jenachdem

$$rz = n, \quad rz' = m \quad \text{oder} \quad rz = m, \quad rz' = n$$

gesetzt wird, was davon abhängt, ob $z > z'$ oder $z < z'$ ist. In beiden Fällen ist der angeschriebene Ausdruck < 1 , und da sonach die charakteristische Zahl für den Wert des Spieles immer < 1 ist, bedeutet das Spiel für den Spieler stets einen Nachteil.

3. Jedes Spiel, nach welchen Regeln es auch geordnet sein mag, ist wenigstens für einen Spieler nachteilig.

Nehmen wir der Einfachheit halber nur zwei Spieler an, sind z und z' wieder die Gewinne, w und w' ihre Wahrscheinlichkeiten, dann muß, wenn das Spiel für den ersten Spieler, dessen Vermögen x sei, nicht nachteilig sein soll,

$$\left(1 + \frac{z}{x}\right)^w \left(1 - \frac{z}{x}\right)^{w'} \geq 1$$

sein. Daraus folgt nach dem Vorigen aber, daß

$$ws > w's'$$

ist. Soll nun das Spiel auch für den zweiten Spieler, dessen Vermögen y sei, nicht nachteilig sein, so müßte auch

$$\left(1 + \frac{z'}{y}\right)^{w'} \left(1 - \frac{z}{y}\right)^w \geq 1$$

sein, und daraus würde sich

$$w's' > ws$$

ergeben, was nach der vorhergehenden Ungleichung unmöglich ist.

Wenigstens bei einem der beiden möglichen Ausgänge des Spieles wiegt der Gewinn des einen Spielers den Verlust des anderen nicht auf. Ist nämlich

$$\left(1 - \frac{z'}{x}\right)^{w'} \left(1 + \frac{z'}{y}\right)^{w'} \geq 1,$$

damit, wenn der erste Spieler verliert, sein Verlust durch den Gewinn des anderen aufgehoben werde, so ist notwendig $x > y$, der erste Spieler hat also das größere Vermögen. Dann läßt sich aber die Ungleichung

$$\left(1 + \frac{z}{x}\right)^w \left(1 + \frac{z}{y}\right)^w \geq 1$$

nicht erfüllen, da aus ihr $y > x$ folgen würde. Wenn der Reichere gewinnt, so wiegt sein Gewinn den Verlust des Ärmern niemals auf.

4. *Unter allen möglichen Gewinnen, welche denselben objektiven Wert besitzen, ist immer dem subjektiven Werte nach der sicherste den anderen vorzuziehen, obwohl sein Betrag am kleinsten ist, und ebenso ist unter allen möglichen Verlusten von demselben objektiven Werte derjenige am ehesten zu ertragen, dessen Betrag am geringsten ist, wenn auch seine Wahrscheinlichkeit die größte ist.*

Ist x das Vermögen der betreffenden Person, z und z' zwei mögliche Gewinne, w und w' ihre Wahrscheinlichkeiten und $ws = w's'$, so ist der Gewinn z vorzuziehen, wenn

$$\left(1 + \frac{z}{x}\right)^w > \left(1 + \frac{z'}{x}\right)^{w'}$$

oder

$$\left(1 + \frac{z}{x}\right)^{\frac{1}{z}} > \left(1 + \frac{z'}{x}\right)^{\frac{1}{z'}}.$$

Diese Ungleichung ist nach (2) immer erfüllt, wenn $z < z'$, woraus dann $w > w'$ folgt. Die linke Seite überwiegt um so mehr die rechte Seite, je größer z' ist. z nimmt den kleinstmöglichen Wert an,

wenn $w = 1$ wird. Man kann dann für z auch einen um einen ziemlich beträchtlichen Bruchteil σ erhöhten Wert $(1 + \sigma)z$ setzen, es wird trotzdem

$$1 + \frac{(1 + \sigma)z}{x} > \left(1 + \frac{z'}{x}\right)^w$$

bleiben. Hierin liegt die Begründung für den folgenden Satz:

5. *Eine Versicherung ist um so mehr angebracht, je weniger wahrscheinlich, aber auch je empfindlicher der versicherte Verlust für die betreffende Person sein würde.*

6. *Will ein Kaufmann eine bestimmte Menge Waren über See schicken, so ist es für ihn vorteilhafter, diese Waren auf zwei gleich seetüchtige Schiffe zu verteilen, als sie einem einzigen Schiffe anzuvertrauen.*

Ist nämlich w die Wahrscheinlichkeit, daß das Schiff den Bestimmungsort erreicht, x das Vermögen des Kaufmannes ohne die Waren, u deren Gesamtwert, so ist für den subjektiven Wert derselben, wenn sie auf ein Schiff geladen sind, die charakteristische Zahl

$$\left(1 + \frac{u}{x}\right)^w.$$

Sind sie aber in zwei Teilen z und t auf zwei Schiffe verteilt, so wird für ihren Wert die charakteristische Zahl

$$\left(1 + \frac{z+t}{x}\right)^{ww} \left\{ \left(1 + \frac{z}{x}\right) \left(1 + \frac{t}{x}\right) \right\}^{w(1-w)}.$$

Der erste Faktor dieses Produktes entspricht dem Falle, daß beide Schiffe den Hafen erreichen, wofür w^2 die Wahrscheinlichkeit ist, der zweite Faktor dem Falle, daß nur das eine oder andere Schiff anlangt, wofür die Wahrscheinlichkeit beidemal $w(1-w)$. Es ist nun leicht zu zeigen, daß

$$\left(1 + \frac{z+t}{x}\right)^{ww} \left\{ \left(1 + \frac{z}{x}\right) \left(1 + \frac{t}{x}\right) \right\}^{w(1-w)} > \left(1 + \frac{z+t}{x}\right)^w.$$

Denn es ist

$$\left\{ \left(1 + \frac{z}{x}\right) \left(1 + \frac{t}{x}\right) \right\}^{w(1-w)} > \left(1 + \frac{z+t}{x}\right)^{w(1-w)},$$

weil

$$\left(1 + \frac{z}{x}\right) \left(1 + \frac{t}{x}\right) > 1 + \frac{z+t}{x}.$$

IV.

Der erste und nächstliegende Einwand, der sich gegen den Bernoullischen Ansatz erhebt, ist der, daß sich keine hinreichende Begründung für die Annahme finden läßt, es sei der Wert eines sehr

kleinen Gewinnes oder Verlustes dem Vermögen proportional, auf das er sich bezieht. Es ist nur die einfachste Annahme, die man machen kann, um der Ansicht gerecht zu werden, daß ein Gewinn oder Verlust um so weniger empfunden wird, je größer das Vermögen ist, das von ihm betroffen wird.

Eine Schwierigkeit, zu der schon der bloße Begriff Vermögen Anlaß giebt, hat Bernoulli bereits hervorgehoben. Ein Bettler, der nur von den ihm gereichten Gaben lebt, wird sich nicht gegen eine mäßige Geldsumme dazu verstehen, das Betteln aufzugeben, und ein Mensch, der sich nur von geliehenem Gelde erhält, wird nicht darauf eingehen, wenn ihm seine Schulden bezahlt und überdies ein kleiner Baarbetrag verabreicht werden soll unter der Bedingung, daß er keine neuen Schulden macht. Und doch besitzt der Bettler nichts und der Schuldenmacher, wie Bernoulli sagt, noch weniger als nichts. Die Existenzfähigkeit eines jeden Individuums ist aber nach dem Einkommen zu bemessen, welches es genießt, gleichgültig aus welcher Quelle dieses Einkommen fließt, wenn nur kein baldiges Versiegen der Quelle droht. So erfreut sich auch der Bettler einer gewissen ständigen Einnahme und der Schuldenmacher glaubt wenigstens, wenn auch an immer anderen Orten, sein Leben noch geraume Zeit in der gleichen Weise fortsetzen zu können. Es muß demnach auch ein Gewinn oder Verlust in Verhältnis zu dem Einkommen gesetzt werden, indem er sich durch eine Vermehrung oder Schmälerung desselben bemerkbar macht. Ob man Gewinn und Verlust im Verhältnis zu einem oder mehreren Jahreseinkommen oder auch im Verhältnis zu dem Kapital rechnet, dessen Zinsen gerade dieses Einkommen repräsentieren würden, ist für die Vergleichung des Wertes, den eine bestimmte Summe für verschiedene Personen besitzt, gleichgültig, wenn nur die Rechnung für alle diese Personen in der gleichen Weise erfolgt, denn die Zinsen sind dem Kapital, das sie trägt, im allgemeinen proportional. Wesentlich ist nur, daß man zum Maßstabe des Vermögens das Einkommen lediglich dann macht, wenn es ein sicheres ist, das heißt der Voraussicht nach auf absehbare Zeit andauert. Es ist aber dabei nicht zu verkennen, daß ein Einkommen verschieden gewertet werden muß, je nachdem es aus den Zinsen eines Vermögens oder von der Erwerbsthätigkeit einer Person herrührt. Das Kapital ist beliebig verwendbar und übertragbar und verzinst sich auf unbegrenzte Zeit, die Erwerbsfähigkeit einer Person aber hat ihre bestimmte Grenze und ist beständig durch Krankheit oder Tod bedroht. Diesem Umstande muß wenigstens dadurch Rechnung getragen werden, daß man an Stelle des jährlichen, erworbenen Einkommens den Baarwert einer gleich großen Leibrente

dem zinstragenden Kapitale gegenüberstellt oder dafs man umgekehrt an die Stelle des letzteren den Betrag der Leibrente setzt, welche die betreffende Person dafür erkaufen könnte.

Vergleicht man nun jährliche Einnahmen oder Ausgaben mit dem ganzen jährlichen Einkommen, so ist immer noch nicht einzusehen, warum der Wert der ersteren dem Betrage des letzteren einfach umgekehrt proportional sein soll. Plausibel ist nur, dafs der Wert des Geldes mit dem steigenden Einkommen sinkt, und es will uns scheinen, als ob für jemanden, der auch bei der üppigsten Lebensweise nicht mehr imstande ist, sein Einkommen aufzubrauchen, eine weitere Einnahme überhaupt keinen Wert mehr hat. Wenn trotzdem solche Männer darnach trachten, immer mehr Reichtümer aufzuhäufen, so thun sie es nicht, weil sie für sie einen Wert in dem Sinne der Bernoullischen Theorie, nämlich einen wirklichen Gebrauchswert haben. Man kann die blofse Freude am Besitze für den Grund halten, viel mehr ist es aber das Streben nach Macht, und dieses Streben giebt sich in den Unternehmungen der grofsen Milliardäre genugsam kund. Auf der anderen Seite leuchtet ein, dafs jemand, der gerade so viel hat, dafs er leben kann, nichts weiter zu entbehren vermag, ohne zu darben und zu Grunde zu gehen, und dafs demnach eine Ausgabe schon dann einen unendlich grofsen (negativen) Wert bekommt, wenn sie das Einkommen noch nicht völlig aufzehrt.

Was vorläufig unbedingt angenommen werden soll, ist, dafs sich überhaupt für jedes Einkommen x ein bestimmter Wert $f(x)dx$ finden läfst, welcher die relative Bedeutung einer kleinen Geldsumme dx für eine Person von diesem Einkommen angiebt. Von der Funktion $f(x)$ wissen wir dann zunächst nur, dafs sie mit steigendem x immer ab oder wenigstens niemals zunimmt, dafs sie für sehr kleine x unendlich oder wenigstens sehr grofs, für sehr grofse x dagegen Null oder wenigstens sehr klein wird.

Aus dieser Wertefunktion läfst sich, wenn sie bekannt ist, leicht der Wert einer beliebigen grofsen Vermögensänderung für eine Person, deren Einkommen irgend einen Betrag x hat, berechnen. Wenn man nämlich diese Vermögensänderung z in sehr viele, sehr kleine Teile dx zerlegt, die einzeln die Werte $f(x)dx$ haben, indem x in den Intervallen dx von x bis $x + z$ anwächst, so findet man für die Vermögensänderung z den Wert

$$v = \int_x^{x+z} f(x)dx.$$

Bezeichnen wir nun mit $F(x)$ das Integral

$$F(x) = \int f(x) dx,$$

unbestimmt ausgeführt, das heißt von einer bestimmten, aber beliebigen unteren Grenze bis zu dem veränderlichen x erstreckt, so wird

$$v = F(x + s) - F(x),$$

und wir haben eine neue Funktion $F(x)$ gewonnen, mit deren Hülfe sich der Wert einer *beliebig großen* Vermögensänderung angeben läßt. Diese Funktion $F(x)$ hat dann die Eigenschaft, daß ihre Derivierte

$$f(x) = \frac{dF(x)}{dx}$$

beständig ab oder wenigstens nie zunimmt. Stellen wir sie also durch eine Kurve (die Wertlinie) dar, indem wir x als Abszisse, $F(x)$ als Ordinate abtragen, so muß diese Kurve wohl fortwährend ansteigen, ihre Steigung aber immer geringer werden.

Es sind nun zwei Fälle denkbar. Entweder wächst $F(x)$ mit zunehmendem x über alle Grenzen, oder es nähert sich einem bestimmten Maximalwerte. Das erstere würde beispielsweise aus der Bernoullischen Annahme folgen, das letztere aber ausdrücken, daß auch das größte Einkommen nur einen begrenzten Wert besitzt.¹⁾ Da dem Wesen

1) Ein sehr einfacher Ansatz, welcher zu einer solchen Wertefunktion $F(x)$ führt, besteht darin, daß man den Wert einer sehr kleinen Geldsumme dem Quadrate des Einkommens x , von dem man noch einen bestimmten Betrag a abziehen kann, proportional setzt. Dann wird $F(x)$ von der Form

$$F(x) = j - \frac{k}{x - a},$$

indem j, k Konstanten bezeichnen, und zwar ist j der größte Wert, den $F(x)$ annehmen kann und dem es sich für unendlich anwachsendes x nähert. Für $x = a$ wird es negativ unendlich. Der Wert einer bestimmten Einnahme s , die zu einem Einkommen $x = x' + a$ hinzukommt, ist nun

$$F(x + s) - F(x) = k \cdot \frac{s}{x'(x' + s)}.$$

Dies ist ein Ansatz für endliche Beträge, der ganz an den Buffonschen erinnert, der aber im Gegensatze zu diesem wirklich die Eigenschaft hat, daß der Wert zweier nacheinander vereinnahmten Beträge dem Werte ihrer Summe gleich ist. Um eine Anwendung dieses Ansatzes zu geben, denken wir uns eine Versicherung gegen einen mit der Wahrscheinlichkeit w drohenden Verlust z und fragen nach der Prämie p , die dafür der Versicherungsnehmer, wenn x sein Einkommen ist, zahlen kann, ohne nach diesem Wertesatze einen Verlust zu erleiden. Es ergibt sich dann

$$\frac{wz}{x'(x' - z)} = \frac{p}{x'(x' - p)}.$$

der Sache nach von einem unendlich hohen Einkommen nicht die Rede sein kann, ist es eine nicht weiter zu erörternde Geschmacksache, ob man das eine oder andere annehmen will. Dagegen läßt sich der Verlauf der Wertlinie nach der Ordinatenachse hin genau feststellen. Eine Abnahme des Einkommens, die so groß ist, daß sie dasselbe unter das Existenzminimum hinabdrückt, bedeutet jedenfalls einen *sehr* großen Nachteil, und deshalb hat

$$F(e) - F(e + s),$$

wenn e das Existenzminimum bedeutet, einen sehr großen negativen Wert. $F(x)$ muß daher einen sehr großen negativen Wert annehmen, wenn x sich dem Existenzminimum nähert, und kann schließlich für eine positive Größe, die gleich oder etwas kleiner als e ist, negativ unendlich angenommen werden.

Es ist nun die Frage, ob die Sätze, die oben aus der Bernoullischen Annahme hergeleitet sind und deren Übereinstimmung mit der gesunden Vernunft zeigen sollen, nicht dazu dienen können, um die Wertefunktion $F(x)$ näher festzulegen, oder ob sie schon aus den erwähnten allgemeinen Eigenschaften dieser Funktion folgen. Es ist nicht schwer nachzuweisen, daß dies letztere der Fall ist.

V.

Daraus, daß die Funktion $f(x)$ niemals zunimmt, folgt, daß in dem bestimmten Integrale

$$\int_{x_0}^{x_0+s} f(x) dx = F(x_0 + s) - F(x_0)$$

der größte Wert, den die Funktion unter dem Integralzeichen annimmt, für die untere Grenze x_0 und der kleinste für die obere Grenze ($x_0 + s$) stattfindet. Das Integral wird also vergrößert, wenn man $f(x_0)$ für

Hieraus berechnet sich der Überschuss dieser Maximalprämie p über die Netto-
prämie $p_0 = ws$, die nach dem Prinzip der Gleichheit von Leistung und Gegenleistung resultieren würde

$$p - p_0 = \frac{w(1-w)s^2}{x' - (1-w)s} = \frac{p_0(s - p_0)}{x' - s + p_0}.$$

Dieser Ausdruck ist bei konstantem p_0 um so größer, je größer s ist. Die Versicherung ist demnach um so wertvoller, je unwahrscheinlicher und bedeutender der drohende Verlust ist, und besitzt jedenfalls einen sehr großen Wert, wenn $x - a - s$ sehr klein ist, also der Verlust das Einkommen des Versicherten soweit aufzehren würde, daß es zu seinem Lebensunterhalte nicht mehr ausreicht, vorausgesetzt nämlich, daß man mit a die hierzu erforderliche oder eine noch kleinere Summe bezeichnet hat.

$f(x)$ setzt, und verkleinert, wenn man dafür $f(x_0 + s)$ setzt. Daraus folgt, indem man wieder x statt x_0 schreibt, daß stets

$$(I) \quad f(x) > \frac{F(x+s) - F(x)}{s} > f(x+s)$$

ist, und es ist um so mehr

$$\frac{F(x+s) - F(x)}{s} > f(x+s+t),$$

wenn t eine beliebige positive GröÙe bedeutet. So ergibt sich aber weiter, daß man das Integral

$$\int_x^{x+s+t} f(x) dx = \int_x^{x+s} f(x) dx + \int_0^t f(x+s+t) dt$$

vergrößert, wenn man in seinem zweiten Teile

$$f(x+s+t) \text{ durch } \frac{F(x+s) - F(x)}{s}$$

ersetzt. Es wird somit

$$\int_x^{x+s+t} f(x) dx < \left(1 + \frac{t}{s}\right) \{F(x+s) - F(x)\}$$

oder

$$(II) \quad \frac{F(x+s+t) - F(x)}{s+t} < \frac{F(x+s) - F(x)}{s}.$$

Dagegen verkleinert man das Integral

$$\int_x^{x+s+t} f(x) dx = \int_x^{x+s} f(x) dx + \int_{x+s}^{x+s+t} f(x) dx,$$

wenn man in dem ersten Teile

$$f(x) \text{ durch } \frac{F(x+s+t) - F(x+s)}{t}$$

ersetzt. So findet man

$$\int_x^{x+s+t} f(x) dx > \left(1 + \frac{s}{t}\right) \{F(x+s+t) - F(x+s)\},$$

und, indem man noch x für $x+s+t$ schreibt,

$$(III) \quad \frac{F(x) - F(x-t-s)}{t+s} > \frac{F(x) - F(x-t)}{t}.$$

Wenn man ferner in dem Integral

$$\int_{x_0}^{x_0+s} f(x) dx$$

$f(x)$ durch $f(x - \varepsilon)$ ersetzt, so wird dasselbe vergrößert, es ist also, indem man wieder x für x_0 und x' für $x_0 - \varepsilon$ schreibt, so daß

$$x > x'$$

anzunehmen ist:

$$\int_x^{x+s} f(x) dx < \int_{x'}^{x'+s} f(x) dx$$

oder

$$(IV) \quad \frac{F(x+s) - F(x)}{s} < \frac{F(x'+s) - F(x')}{s}.$$

Macht man insbesondere

$$x' = x - s,$$

so findet man:

$$(V) \quad \frac{F(x+s) - F(x)}{s} < \frac{F(x) - F(x-s)}{s}.$$

Diese letzte Formel läßt sich sofort dahin interpretieren, daß ein Gewinn immer weniger empfunden wird als ein gleich großer Verlust.

Ist ein Gewinn g ungewiß und w seine Wahrscheinlichkeit, so wird sein Wert durch den Ausdruck gemessen

$$w(F(x+g) - F(x)).$$

Setzt man nun in der Formel (II)

$$s + t = g, \quad s = wg,$$

indem w einen echten Bruch bezeichnet, so ergibt sich

$$F(x+wg) - F(x) > w\{F(x+g) - F(x)\}.$$

Setzt man dagegen in der Formel (III)

$$t + s = g', \quad t = w'g',$$

so wird

$$F(x) - F(x - w'g') < w'\{F(x) - F(x - g')\}.$$

Soll also

$$(a) \quad w\{F(x+g) - F(x)\} > w'\{F(x) - F(x - g')\}$$

sein, so muß um so mehr

$$F(x+wg) - F(x) > F(x) - F(x - w'g')$$

sein. Hieraus folgt, daß

$$(b) \quad wg > w'g'$$

ist, denn wäre $wg = w'g'$, so würde nach (V)

$$F(x+wg) - F(x) < F(x) - F(x - w'g')$$

sein, und wäre $wg < w'g'$, so würde diese Ungleichung noch ver-

stärkt. Die Ungleichung (a) drückt aber aus, daß, wenn zwei Spieler mit einander spielen und der erste Spieler den Gewinn g mit der Wahrscheinlichkeit w , der zweite den Gewinn g' mit der Wahrscheinlichkeit w' zu erwarten hat, das Spiel für den ersten Spieler vorteilhaft ist. Die Ungleichung (b) zeigt dann, daß dasselbe Spiel für den zweiten Spieler notwendig nachteilig ist, denn sonst müßte aus denselben Gründen $w'g' < wg$ sein, was durch die erste Ungleichung ausgeschlossen ist.

Nehmen wir nun an, es sei

$$(c) \quad wg = w'g', \quad w > w',$$

dann wird

$$(d) \quad w \{F(x+g) - F(x)\} > w' \{F(x+g') - F(x)\},$$

denn wenn man entsprechend der Gleichung (c) $g = \alpha w'$, $g' = \alpha w$ setzt und die linke und rechte Seite der vorstehenden Ungleichung durch $\alpha ww'$ dividiert, so folgt

$$\frac{F(x+g) - F(x)}{g} > \frac{F(x+g') - F(x)}{g'},$$

und diese Ungleichung ist nach (II) erfüllt, wenn $g < g'$ ist, woraus $w > w'$ folgt. Die Ungleichung (d) sagt aber aus, daß, wenn sich mit der gleichen Einlage $E = wg = w'g'$ die Anwartschaft auf zwei verschiedene Gewinne g und g' , deren Wahrscheinlichkeiten w und w' sind, erkaufen läßt, diejenige Verwendung der Einlage die vorteilhafteste ist, bei welcher der Gewinn g mit der größeren Wahrscheinlichkeit w zu erwarten steht, wenn er auch kleiner ist als der andere Gewinn g' .

Endlich ist wiederum der Vorteil nachzuweisen, der in der Verteilung des Risikos liegt. Ist bei einem in Gefahr schwebenden Kapital u die Wahrscheinlichkeit, daß es verloren geht, $1 - w$ und somit w die Wahrscheinlichkeit, daß es erhalten bleibt, so ist der Wert, den es für eine Person von dem Vermögen oder Einkommen x besitzt

$$w \{F(x+u) - F(x)\}.$$

Läßt sich nun das Kapital u in zwei Teile s und t zerlegen, so daß der Verlust des einen Teiles von dem Verluste des anderen Teiles unabhängig ist, dann ist, daß beide Teile eingebracht werden, mit der Wahrscheinlichkeit w^2 zu erwarten, daß ein Teil verloren geht und der andere erhalten bleibt, mit der Wahrscheinlichkeit $w(1-w)$, und der Wert, welchen das so verteilte Kapital repräsentiert, ist

$$w^2 \{F(x+s+t) - F(x)\} + w(1-w) \{F(x+s) - F(x)\} + w(1-w) \{F(x+t) - F(x)\}$$

Es ist zu zeigen, daß dieser Ausdruck größer ist als der vorige.

Nun folgt aus der Formel (IV), indem man x' durch x und x durch $x + t$ ersetzt

$$F(x + t + s) - F(x + t) < F(x + s) - F(x)$$

oder

$$F(x + s + t) - F(x) < F(x + s) - F(x) + F(x + t) - F(x).$$

Multipliziert man beide Seiten dieser Ungleichung mit $w(1-w)$, so kann man sie schreiben

$$w\{F(x + s + t) - F(x)\} < w^2\{F(x + s + t) - F(x)\} + w(1-w)\{F(x + s) - F(x) + F(x + t) - F(x)\},$$

womit der verlangte Nachweis geliefert ist.

Werden die beiden Teile s und t noch weiter zerlegt, so wird der gesamte Wert noch weiter vergrößert, und so fort, in je mehr und je kleinere Teile das Kapital aufgelöst wird. Man gelangt so schliesslich zu einem Grenzwerte, über den hinaus man den Wert des Kapitals auch bei noch so weit gehender Verteilung der Risiken nicht erhöhen kann. Um diesen Grenzwert festzustellen, nehme man an, das Kapital sei in eine sehr große Anzahl n von gleichen Teilen zerlegt. Dann ist die Wahrscheinlichkeit, dass gerade $n - \mu$ von diesen Teilen verloren gehen

$$\frac{n \cdot (n-1) \cdots (n-\mu+1)}{1 \cdot 2 \cdots \mu} w^\mu (1-w)^{n-\mu},$$

und dieser Ausdruck wird nach dem Bernoullischen Theorem, wenn n sehr groß ist, angenähert gleich dem folgenden:

$$e^{-\mu} \frac{ds}{\sqrt{\pi}},$$

indem

$$s = \sqrt{\frac{n}{2w(1-w)}} \left(\frac{\mu}{n} - w \right), \quad ds = \frac{1}{\sqrt{2w(1-w)n}}$$

gesetzt wird. Sei ferner

$$\frac{\mu}{n} = q,$$

so wird

$$q = w + \sqrt{\frac{2w(1-w)}{n}} \cdot s,$$

und der Ausdruck für den subjektiven Wert des in sehr viele, sehr kleine Teile zerlegten Kapitals wird angenähert durch das Integral dargestellt

$$\int_{-\infty}^{+\infty} \{F(x + qu) - F(x)\} e^{-\mu} \frac{ds}{\sqrt{\pi}},$$

indem die Grenzen $-\infty$ und $+\infty$ für die sehr grossen Zahlwerte

$$-\sqrt{\frac{n}{2} \cdot \frac{w}{1-w}} \quad \text{und} \quad \sqrt{\frac{n}{2} \cdot \frac{1-w}{w}}$$

genommen sind. Ist nun $F(x)$ nicht (negativ) unendlich, was der Fall wäre, wenn das Einkommen der betreffenden Person, abgesehen von dem in Gefahr schwebenden Kapital, das Existenzminimum unterschritte, so hat das vorstehende Integral immer einen endlichen angebbaren Wert. Dieser Wert ist positiv und jedenfalls kleiner als

$$F(x+u) - F(x).$$

Schreiben wir demgemäss den Wert des Integrals in der Form

$$F(x+pu) - F(x),$$

wo p einen echten Bruch bedeutet, so wird

$$(\alpha) \quad F(x+pu) = 2 \int_0^\infty F\left(x+wu + \sqrt{\frac{2w(1-w)}{n}} su\right) e^{-s} \frac{ds}{\sqrt{\pi}}.$$

Nun läßt sich eine Zahl σ so bestimmen, daß

$$\int_0^\sigma F\left(x+wu + \sqrt{\frac{2w(1-w)}{n}} su\right) e^{-s} \frac{ds}{\sqrt{\pi}} < \varepsilon$$

wird, indem ε eine beliebig kleine vorgegebene Gröfse bezeichnet. Wird dann das linksstehende Integral

$$= F\left(x+wu + \sqrt{\frac{2w(1-w)}{n}} \sigma' u\right) \int_0^\sigma e^{-s} \frac{ds}{\sqrt{\pi}}$$

gesetzt, so ist σ' nur wenig gröfser als σ , und es läßt sich n so groß wählen, daß

$$\sqrt{\frac{2w(1-w)}{n}} \cdot \sigma' < \varepsilon'$$

wird, wenn ε' eine neue, sehr kleine Gröfse ist. Ersetzt man dann in der Gleichung (α)

$$F\left(x+wu + \sqrt{\frac{2w(1-w)}{n}} su\right)$$

durch den zu kleinen Wert

$$F\left(x+(w+\varepsilon)u\right),$$

so wird der Wert des ganzen Integrales verkleinert, es wird also, da

$$2 \int_0^\infty e^{-s} \frac{ds}{\sqrt{\pi}} = 1$$

ist, die Ungleichung bestehen

$$(\beta) \quad F(x + pu) > F\left(x + (w + \varepsilon)u\right).$$

Ersetzt man andererseits

$$F\left(x + wu + \sqrt{\frac{2w(1-w)}{n}}su\right)$$

durch den zu großen Wert

$$F(x + wu),$$

so sieht man, daß

$$(\gamma) \quad F(x + pu) < F(x + wu)$$

ist. Der Wert

$$F(x + wu) - F(x)$$

bildet nach diesen Ungleichungen (β) und (γ) also für den Wert des in Gefahr schwebenden Kapitals eine obere Grenze, die derselbe niemals überschreiten, der er sich aber bei genügender Verteilung des Kapitals beliebig nähern kann, so daß er einem sicheren Besitze, welcher den gleichen objektiven Wert hat, beliebig nahe gebracht werden kann.

VI.

Wie nunmehr nachgewiesen ist, ergeben sich in der That aus der Annahme einer allgemeinen Wertefunktion wieder die Laplaceschen Sätze, und es scheinen somit zur Begründung dieser Sätze nur solche Voraussetzungen herangezogen zu sein, deren Richtigkeit unmittelbar einleuchtet. Es erhebt sich indessen gegen alle derartigen Überlegungen ein Bedenken, das ihre Möglichkeit überhaupt in Frage stellt. Es handelt sich nämlich um die Berechtigung, von dem subjektiven Werte einer Geldsumme zu reden, der sich nur nach der Größe des Einkommens richten soll. In Wirklichkeit sind für den Unterschied, der zwischen dem Werte derselben Menge Geldes für zwei verschiedene Personen besteht, so viele und so mannigfaltige Umstände maßgebend, daß es unmöglich ist, auf sie eine Berechnung dieses Wertunterschiedes oder Wertverhältnisses zu gründen, und daß jedes schließlic ausgesprochene Urteil nur den Charakter einer willkürlichen und unzuverlässigen Schätzung hat. Es wird nur der allgemeine Satz bestehen bleiben, daß für den Reicheren dieselbe Summe einen geringeren Wert hat als für den Ärmern. Wohl kann es Ausnahmeverhältnisse geben, unter denen ein kleiner Geldbetrag für einen Ärmern leichter entbehrlich ist als für einen Reicheren, dieser braucht nur z. B. eine zahlreichere und mehr Kosten verursachende Familie oder größere gesellschaftliche Verpflichtungen zu haben, aber im Durchschnitt wird

doch der Wert des Geldes mit wachsendem Vermögen sinken. Damit wäre die Ableitung der Laplaceschen Sätze vollkommen gesichert, wenn sich nur wenigstens die Möglichkeit einsehen liefse, die Wertefunktion empirisch zu ermitteln. Eine solche Möglichkeit ist aber nicht zu finden. Denn weder Versuche noch Beobachtungen können je zu einer Skala führen, welche die relativen Werte der Geldeinheit für die einzelnen Einkommenklassen liefert.

Man könnte daran denken, diese Skala so aufzustellen, daß man die Werte den Beträgen umgekehrt proportional setzt, welche eine Anzahl Personen der verschiedenen Vermögensklassen für denselben, zum unmittelbaren Genuß oder Gebrauch dienenden Gegenstand zu zahlen bereit sind, und den Irrtum des Einzelnen durch die Menge der herangezogenen Personen auszugleichen suchen. Aber es bedarf kaum einer Erwähnung, wie wenig zweckdienlich ein solches Verfahren wäre. Denn es giebt kaum einen Gegenstand, der für eine größere Anzahl von Personen genau denselben Wert hat, und abgesehen davon, wäre die Feststellung dieses Wertes nach dem Urteile der betreffenden Personen eine faktische Unmöglichkeit. Denken wir uns z. B., es handle sich um eine gemeinnützige Unternehmung, die in gleichem Maße das Interesse aller Bürger trifft. Dann sollte man nach den Regeln der Billigkeit erwarten, es würden alle Bürger gleiche Äquivalente beitragen, nämlich soviel, wie sie alle mit der gleichen Leichtigkeit entbehren können, der Arme wenig, der Reiche viel, und hiernach hätte man sofort einen Maßstab dafür, welche Summen in den verschiedenen Vermögensverhältnissen denselben Wert besitzen. Aber ein solches Verfahren würde bei allen Menschen die gleiche Freigebigkeit und Opferwilligkeit voraussetzen, was der Wirklichkeit durchaus widerspricht. Im Gegenteile würde ein armer Handwerker von seinem mühsam ersparten Gelde vielleicht mehr hergeben als ein geiziger Millionär von seinem Überflusse.

Eine andere und zuverlässigere Methode würde sich aus einer Menge gut und gleichmäÙig geführter Haushaltungsbücher von Familien aller möglichen Lebenslagen herleiten. Vergleicht man nämlich die Ausgaben eines Hausstandes mit denen eines anderen, der über ein etwas höheres Einkommen verfügt, so kann man leicht feststellen, was dieser letztere Haushalt entbehren müÙte, wenn er auf das Einkommen des ersteren herabgedrückt würde, und was somit für ihn diese EinbuÙe zu bedeuten hat. Würde man nun eine bestimmte Werteskala bereits besitzen, so könnte man wenigstens bemessen, inwieweit sie den wirklichen Verhältnissen entspräche. Man müÙte nämlich die einzelnen Ausgaben ordnen nach dem Grade, in welchem sie erforderlich oder

überflüssig sind, indem man den notwendigsten Ausgaben die niedrigste Ordnung giebt. Dieses Ordnen geschieht sehr einfach, indem man das durchschnittliche Einkommen feststellt, bei welchem jede der Ausgaben zuerst bemerkbar wird. Zu jeder Ausgabe gehörte dann ein bestimmtes Gewicht, nach welchem sich der Grad ihrer Dringlichkeit bemisst, und dieses Gewicht wäre dem Werte der Geldeinheit für diejenige Einkommensklasse proportional zu setzen, bei welcher die betreffende Ausgabe zuerst auftritt. Die Bedingung dafür, daß die Werteskala richtig bemessen ist, wäre dann die, daß mit der steigenden Ordnung das Gewicht der Ausgaben stetig abnehmen müßte.¹⁾

Es ist jedoch schwer einzusehen, wie man auf diesem Wege eine Werteskala erst herleiten und einen genauen Ansatz der Wertefunktion finden könnte. Diese läßt sich in keiner Weise festlegen. Die Unmöglichkeit des Operierens mit einer undefinierbaren Funktion würde aber der Bernoullischen Theorie auch in ihrer erweiterten Fassung den Boden entziehen. Da kommt ihr nun merkwürdigerweise mitten aus dem wirtschaftlichen Leben heraus eine unerwartete Hilfe. Die Umlegung der Einkommensteuer²⁾, die bekanntlich in dem modernen Steuerwesen eine sehr große Rolle spielt, erfordert nämlich die Feststellung der Beträge, welche für die verschiedenen Staatsangehörigen nach Maßgabe ihres Einkommens als äquivalent anzusehen sind. Nach der heutigen Anschauung ist die Steuer als ein Beitrag zu betrachten, den der Einzelne für die Befriedigung eines kollektiven Bedürfnisses leistet, sie ist sonach ebensogut eine zweckmäßige Ausgabe wie jede andere und keineswegs ein Opfer, das der Einzelne der Allgemeinheit bringt. Wenn ein solches kollektives Bedürfnis für jeden gleich dringlich ist, so müssen, könnte man sagen, billigerweise auch alle ihren Verhältnissen entsprechend gleich viel beisteuern, das heißt, was ein jeder infolge dieser Ausgabe an seinen anderen Ausgaben kürzt und deswegen entbehrt, darf für keinen empfindlicher als für einen anderen sein. Somit hätte man die in den Steuersätzen angegebenen Beträge als äquivalente Summen für die einzelnen Einkommensklassen anzusehen und dürfte die Wertefunktion ihnen um-

1) Die hier gestreiften Überlegungen haben durch die Theorie des Grenznutzens, wie sie von Jevons und Menger begründet ist, einen breiten Raum in der Nationalökonomie eingenommen. Für die folgenden Ausführungen möge man etwa die kritischen Bemerkungen von Sax, Die Progressivsteuer, in der Zeitschrift für Volkswirtschaft, Band 1, vergleichen, wo auch holländische, in Deutschland wenig gekannte Litteratur herangezogen ist.

2) Die umfangreiche Litteratur über den hiermit berührten Gegenstand findet man in dem Handwörterbuche der Staatswissenschaften unter Einkommensteuer und Grenznutzen zusammengestellt.

gekehrt proportional annehmen. Es ist nun nicht zu verkennen, daß jede wirklich bestehende Steuer im besten Falle der Ausdruck einer augenblicklich allgemein herrschenden Empfindung ist, und es ist deswegen keineswegs anzunehmen, daß diese Empfindung das Richtige trifft, das heißt, das nicht doch eine Vermögensklasse durch die Steuer stärker als eine andere belastet ist. Aber man könnte sich doch wenigstens an die Hoffnung halten, daß sich eine solche Ungerechtigkeit in der Steuerverteilung doch im Laufe der Zeit bemerkbar machen und beseitigt werden würde und man sich so dem Ideale der gerechtesten Steuerverteilung schließlich immer mehr nähern wird, wenn dieses Ideal auch niemals ganz erreicht wird, weil es selbst mit den wirtschaftlichen Verhältnissen sich verändert und daher immer neue Reformen in der Steuergesetzgebung fordert. Es würde sich aber, wenn erst einmal ein vollkommener Ausgleich der Leistungen verwirklicht ist, doch nur um geringe und ganz allmählig nötig werdende Modifikationen handeln, die sich den Unterhaltungsarbeiten an einem einmal aufgeführten Bau vergleichen lassen. Nur heftige wirtschaftliche Umwälzungen würden wie ein zerstörendes Naturereignis eine Erneuerung der ganzen Anlage erfordern. Im übrigen aber wäre gerade die Solidität der einzige Maßstab für die Vortrefflichkeit eines Steuersystems. Es ist indessen nicht abzusehen, wie diese Solidität darüber entscheiden soll, ob dieses System auch von allen gleiche Äquivalente an Werten fordert.

Die Frage der Steuerbelastung ist durchaus nicht so persönlich, wie es der Bernoullische Gedankengang erfordern würde. Es kommt bei ihr nicht bloß die Person des Steuerzahlers in Betracht, sondern auch der Charakter seiner Unternehmungen, aus denen er sein Einkommen schöpft und welche somit die Steuer trifft. Die Steuer lastet nach der älteren Ansicht geradezu auf der Unternehmung und berührt den Unternehmer erst mittelbar. Wenn nun auch der große Fortschritt der neueren Auffassungen eben darauf beruht, daß sie das persönliche Element mehr in den Vordergrund stellen, so hat dies doch seine bestimmte Grenze. Der Staat ist, wenigstens unter unseren heutigen Verhältnissen, zu einer ziemlich weitgehenden Rücksicht auf das Kapital genötigt. Er hat ein Interesse, industrielle und kommerzielle Unternehmungen zu begünstigen, statt sie durch zu große Besteuerung zu drücken. Es ist eine bekannte Thatsache, daß Steuern, welche das Kapital stark belasten, zu einer Auswanderung desselben und vor allen Dingen zu Steuerhinterziehung führen. Daß die großen Kapitalien sich, wie es scheint, leichter verbergen lassen als der Zehrpennig des armen Mannes, verschiebt die Steuer stark zu Ungunsten

des letzteren, und doch läßt sich hierfür keine Remedur dadurch schaffen, daß man die Steuersätze für die hohen Einkommensklassen noch weiter erhöht, denn dadurch würde das Übel noch verschlimmert. So giebt es sehr wichtige Momente, welche dem Ideal der Steuerverteilung, daß Alle gleiche Äquivalente zahlen, genau entgegenwirken.

Bei alledem ist es sehr merkwürdig, daß die Bernoullische Annahme, es seien die Wertäquivalente dem Einkommen proportional, zu einer gleichmäßigen Einkommensteuer führt, wonach jeder gleich viel in Prozenten seines Einkommens zu entrichten hat. Dies nämlich ist der gelindeste Ansatz, der je für die Vermögens- und Einkommensteuer gemacht ist, indem alle anderen die höheren Einkommen noch stärker belasten. Die heutigen Steuersysteme befolgen der Mehrzahl nach eine gelinde Progression in der Steuerquote. Die Berechtigung einer solchen Progression ist allerdings lange Zeit heftig umstritten worden, und viele Autoritäten, an der Spitze Adam Smith, der freilich auch von der Zulässigkeit einer schwachen Progression spricht, haben sich entschieden der gleichmäßigen Steuer zugewandt. Mit ihrer Ansicht wäre der Bernoullische Ansatz in Einklang. Wenn er aber abzuändern ist, so ist er es in der Richtung, welche den Wert des Geldes noch schneller als dem Vermögen proportional sinken läßt. Es mag nicht uninteressant sein, einen solchen Ansatz zu versuchen.

VII.

Zuvörderst ist aufs neue zu betonen, daß nicht, wie Bernoulli meinte, erst dann, wenn das Einkommen Null wird, der Wert einer kleinen Geldsumme ins Unendliche steigt, sondern schon dann, wenn das Einkommen zur Bestreitung des notwendigsten Lebensunterhaltes nicht mehr ausreicht. Es ist deswegen von dem Einkommen x ein gewisser Betrag a abzuziehen, den man mit dem Existenzminimum zusammenfallen lassen kann, und statt einfach des reziproken Wertes von x ist für die Wertefunktion

$$(a) \quad f(x) = \frac{k}{x-a}$$

anzusetzen. Das würde für die Steuer einen Betrag

$$S(x) = \mu(x-a)$$

ergeben, indem μ die absolute Höhe der Steuer festlegt. Das Existenzminimum würde also steuerfrei bleiben, und der Mehrbetrag des Einkommens wäre einer gleichmäßigen Besteuerung unterworfen.

Es ist leicht zu sehen, wie schon dieser Ansatz eine Progression der Einkommensteuer bedingt. Rechnen wir nämlich die Steuer im Verhältnis zu dem ganzen Einkommen, so haben wir zu setzen

$$S(x) = \mu \left(1 - \frac{a}{x}\right)x,$$

und die Steuerquote ist sonach

$$q(x) = \mu \left(1 - \frac{a}{x}\right).$$

Sie ist für sehr großes Einkommen so gut wie konstant, nämlich gleich μ , für kleinere Einkommen nimmt sie ab und wird schließlich gleich Null für $x = a$. Dieser Ansatz kann aber für praktische Zwecke noch ungenügend sein. Man fasse nämlich einmal den Steuertarif, der aus ihm resultieren würde, näher ins Auge. Wählt man für das Maximum μ , welchem die Steuerquote q für ein sehr hohes Einkommen sich annähert, 5 % und setzt $a = 1000$ Mark, so wird die Quote für ein Einkommen von 2000 Mark bereits $2\frac{1}{2}\%$, für 5000 Mark ist sie 4 %, für 10000 Mark $4\frac{1}{2}\%$. Man wird demnach vielleicht die niedrigeren Einkommen für nicht genügend entlastet halten, besonders da die Personen, die diesen Einkommensklassen, etwa von 1000 bis 3000 Mark, angehören, z. B. Volksschullehrer, Unterbeamte, Buchhalter u. a., oft schwer mit materiellen Sorgen zu kämpfen haben, indem sie grofsenteils zu einer nach aufsen hin würdigen und anständigen Lebenshaltung gezwungen sind. Da man ihnen diese auch zu ermöglichen suchen mufs, ist es nicht gerade angebracht, die Steuerquote von dem niedrigsten besteuerten Einkommen an sehr rasch wachsen zu lassen, und es ist auch beispielsweise nach dem preussischen Systeme nicht der Fall. Um dem entsprechend den vorigen Ansatz zu modifizieren, kann man der Wertefunktion

$$\frac{k}{x-a}$$

ein Zusatzglied von der Form

$$\frac{h}{(x+b)^2}$$

hinzufügen, so dafs sie sich, wenn noch $\frac{h}{k} = \kappa$ gesetzt wird, in folgender Gestalt schreiben läfst

$$(\beta) \quad f(x) = \frac{k}{x-a} \left(1 + \kappa \frac{x-a}{(x+b)^2}\right)^{1)}$$

1) Hieraus folgt für die Funktion $F(x)$ durch Integration

$$F(x) = j + k \left\{ \log(x-a) - \frac{\kappa}{x+b} \right\}.$$

Der Wert einer Einnahme z , um die das Einkommen x vermehrt wird, ist sonach

$$F(x+z) - F(x) = k \left\{ \log \left(1 + \frac{z}{x-a}\right) + \kappa \frac{z}{(x+b)(x+z+b)} \right\}.$$

Der eingeklammerte Faktor nimmt, wenn x von a bis $2a + b$ wächst, von 1 bis

$$1 + \frac{x}{4} \frac{1}{a+b}$$

zu, sinkt dann aber wieder, wenn x weiter wächst, um, wenn x sehr groß ist, sehr angenähert gleich Eins zu werden.

Der Bruch

$$\varphi(x) = x \frac{x-a}{(x+b)^2}$$

bestimmt so die Begünstigung, die das Einkommen x gegenüber dem ursprünglichen Ansätze erfährt. Sein Maximalwert tritt für

$$c = 2a + b$$

ein, und wir wollen

$$\varphi(c) = \frac{x}{4} \cdot \frac{1}{a+b} = C$$

setzen. Dann wird der Steuersatz für dieses relativ am meisten begünstigte Einkommen

$$S(c) = \mu \frac{c-a}{1+C} \cdot \frac{1}{c},$$

wenn er für ein beliebiges Einkommen x

$$S(x) = \mu \frac{x-a}{1+\varphi(x)} \cdot \frac{1}{x}$$

ist. Der Steuersatz für ein sehr hohes Einkommen w wird dagegen

$$S(w) = \mu,$$

und es ergibt sich

$$S(w) - S(x) = \mu \frac{a + x\varphi(x)}{x(1+\varphi(x))}$$

oder

$$S(w) - S(x) = \mu \frac{a}{x} + \varphi(x)S(x).$$

Die Entlastung, die ein niedrigeres Einkommen x gegenüber einem sehr hohen Einkommen w erfährt, zerlegt sich so in zwei Teile. Der erste Teil

$$\mu \frac{a}{x}$$

rührt davon her, daß nicht das ganze Einkommen, sondern nur sein Überschufs über das Existenzminimum zur Besteuerung herangezogen wird, und würde der auf Grund einer Wertefunktion

$$\frac{k}{x-a}$$

berechneten Steuer entsprechen. Der zweite Teil

$$\varphi(x) \cdot S(x)$$

stellt dann die Vergünstigung gegenüber diesem Ansätze dar. Man bemerke endlich, daß man

$$\varphi(x) = 4C(c-a) \frac{x-a}{(x+c-2a)^2}$$

setzen kann, und daß somit der Steuersatz $S(x)$ durch die Größen a , c , C und μ vollkommen bestimmt ist.

Diese Formeln, welche die Abhängigkeit des Wertes von dem Vermögen oder Einkommen darzustellen versuchen, zeigen eine gewisse Analogie mit der sogenannten Zustandsgleichung der Thermodynamik, nämlich der Gleichung, die zwischen dem Drucke und dem Volumen eines Gases bei einer bestimmten Temperatur aufgestellt wird. Zunächst nämlich wird angenommen, daß der Druck p dem Volumen v umgekehrt proportional sei, also

$$p = \frac{\alpha}{v}.$$

Da diese Formel aber bei gewöhnlicher Temperatur nur für wenige Gase mit hinlänglicher Annäherung richtig ist, hat man sich genötigt gesehen, sie abzuändern. Es wird zunächst ein gewisses Volumen a eingeführt, unter das sich das Gas auch durch den stärksten Druck nicht komprimieren läßt, und demgemäß

$$p = \frac{\alpha}{v-a}$$

gesetzt. Der äußere Druck p ist aber weiter nur ein Teil des wirklich vorhandenen Druckes, und es ist der Kohäsionsdruck π , der von der gegenseitigen Anziehung der Teilchen des Gases herrührt, noch hinzuzufügen, so daß die vorige Formel die Gestalt

$$p + \pi = \frac{k}{v-a}$$

annimmt, in der sie van der Waals zuerst aufgestellt hat. Dieser nimmt aber den Kohäsionsdruck immer dem Quadrate des spezifischen Volumens umgekehrt proportional an, was mit der Erfahrung nicht recht in Einklang zu bringen ist. Clausius versuchte daher eine Verbesserung, indem er den Kohäsionsdruck einer Größe

$$\frac{1}{(v+b)^2}$$

proportional setzte, und er gelangte so zu einer Formel

$$p = \frac{\alpha}{v-a} - \frac{\beta}{(v+b)^2},$$

in der noch α der absoluten Temperatur direkt und β ihr umgekehrt

proportional sein soll.* Diese Formeln scheinen den oben gegebenen Ansätzen für die Wertefunktion ganz analog, nur ist in der Clausiusschen Formel das zweite Glied wesentlich negativ, während wir es in der Werteformel positiv annehmen mußten. Dafs es sich indessen um eine ganz zufällige Analogie handelt, der keinerlei kausaler Zusammenhang zu Grunde liegt, braucht wohl nicht betont zu werden.

Ebensowenig wird es nötig sein, noch besonders hervorzuheben, dafs der für die Wertefunktion von uns gegebene Ansatz ein durchaus willkürlicher ist und nicht wie eine physikalische Formel richtig oder falsch, sondern nur zweckmäfsig oder unzweckmäfsig sein kann. Er hat nur gewissen allgemeinen Forderungen zu genügen, und die in ihm enthaltenen Konstanten sind lediglich nach einer ungefähren Schätzung so zu bestimmen, dafs den praktischen Bedürfnissen genügend Rechnung getragen ist. Es handelt sich also gewissermaßen um einen probeweisen Ansatz, der von der empirischen Bestimmung der Wertefunktion, wenn sie möglich wäre, durchaus verschieden bleibt. Das, was die Formel für eine solche wirtschaftliche Aufgabe wie die Festlegung einer Einkommensteuer nützlich machen könnte, ist allein der Umstand, dafs, nachdem ihre Übereinstimmung mit den Prinzipien der beabsichtigten Steuerverteilung einmal zugegeben, die Bestimmung der Konstanten in ihr viel weniger umständlich und schwierig ist als die Feststellung der Steuerquote für alle einzelnen Einkommenklassen, die eine weit gröfsere Willkür und Unsicherheit involviert. Diese Konstanten sind aus folgenden Daten herzuleiten. *Erstens* mufs die Zahl a festgelegt werden. Wir liefsen sie oben mit dem Existenzminimum e zusammenfallen. Es ist aber angebracht, sie in der Steuerformel gröfser anzunehmen. So werden die im allgemeinen sehr zahlreichen Personen mit ganz kleinem Einkommen (zwischen e und a) völlig von der Steuer befreit. Als das durchschnittliche Existenzminimum sieht man in Deutschland gegenwärtig etwa 600 Mark jährlich an, die preussische Einkommensteuer besteuert dagegen erst ein Einkommen von 900 Mark. *Zweitens* ist das Einkommen $c = 2a + b$ zu bestimmen. Hierfür sind allerdings Erwägungen mafsgebend, welche die besondere Lage und Bedeutung der einzelnen Einkommensklassen betreffen und sich nicht in Form von einfachen Regeln aussprechen lassen. Man könnte aber daran denken, versuchsweise für c einfach das mittlere Einkommen überhaupt zu wählen.¹⁾ Soll dann *drittens* durch die Gröfse C das

1) Es läuft dies unter den gegenwärtig herrschenden Verhältnissen ungefähr darauf hinaus, dafs man $c = 3e$ setzt. Ist also $a = \frac{1}{2}e$, so wäre $b = 0$ zu machen. Die preussische Einkommensteuer würde, wenigstens für Einkommen bis zu 10000 Mark, etwa einem Werte $b = 2a = 3e$ entsprechen.

Maß der Abweichung von dem ursprünglichen Ansätze einer gleichförmigen Besteuerung des Überschusses über das Existenzminimum angegeben werden, so ist dies wiederum reine Sache des persönlichen Ermessens oder durch den Zug der Zeit gegeben. In wieweit die Annahme das Richtige getroffen hat, kann erst die Zukunft lehren. Was *viertens* noch nötig ist, die Bestimmung der Maximalquote μ für sehr hohe Einkommen, ergibt sich aus den Zensuslisten dadurch, daß die durch die Steuer insgesamt erhobene Summe die erforderliche Höhe erreichen soll.

Wünscht man ein rascheres Ansteigen der Steuerquote, als es der von uns gegebene Ansatz liefert, so kann man diesen durch einen anderen

$$(\gamma) \quad f(x) = \frac{k}{x-a} \left(1 + \kappa \frac{x-a}{(x+b)^n} \right)$$

ersetzen, in dem $n = 3$ oder noch größer angenommen wird. Die GröÙe b ist nur an die Bedingung gebunden, daß $a + b$ positiv sein soll. Man könnte auch andere Ansätze versuchen, deren äußere Gestalt ganz verschieden ist. Das ganze Verfahren läßt sich passend mit der Aufstellung empirischer Formeln in der Technik, beispielsweise in der Hydraulik für die Geschwindigkeit und Geschwindigkeitsänderungen des in Röhren oder Kanälen strömenden Wassers, vergleichen. Was aber die hier erörterte Art der Verwendung von Formeln davon durchaus unterscheidet, ist die Unmöglichkeit, die Tauglichkeit des Ansatzes empirisch zu prüfen. Allgemeine Erfahrungen können wohl das Vorhandensein und die Richtung eines Fehlers, nicht aber seine GröÙe ergeben. Deshalb müssen die auf eine solche Wertefunktion aufgebauten wirtschaftlichen Wertlehren der sicheren Begründung entbehren, auch wenn sie nicht den analytischen Ausdruck, sondern nur allgemeine Eigenschaften dieser Funktion als bekannt voraussetzen. Denn wenn nicht wenigstens die Möglichkeit gesichert ist, die Funktion nötigenfalls zu bestimmen, ist sie als empirische Funktion nicht definiert und kann mit ihr schlechterdings nicht operiert werden, ohne daß alle diese Operationen einen gewissen hypothetischen Charakter tragen, der es unmöglich macht, aus ihnen auf die Wirklichkeit zu schließen.

Die Laplaceschen Sätze sind deswegen so merkwürdig, weil sie in der That zu dem Glauben Anlaß geben können, es lasse sich die Mathematik auf das praktische Leben, ja, was den Männern der Aufklärung besonders wichtig war, auf das moralische Gebiet anwenden. So fest scheinen sie begründet, und so einleuchtend und vernünftig sind die Maximen, die sie ergeben und die sich andererseits aus der einfachen Voraussetzung, daß der Wert des Geldes mit dem wachsenden

Besitze sinke, durch rein logische Schlüsse kaum ableiten ließen. Es ist aber aus diesen Sätzen, wenn sie nur auf jene Voraussetzung und die bloße Existenz einer Wertefunktion gegründet werden, nicht zu ersehen, *wieviel* z. B. jemand für eine bestimmte Versicherung bezahlen darf, ohne daß sie für ihn „moralisch unvorteilhaft“ wird, es läßt sich überhaupt nicht für jeden einzelnen Fall nach diesen Maximen bestimmen, was zu empfehlen oder zu widerraten ist. Jeder einzelne Fall erfordert vielmehr doch wieder die Erwägung aller besonderen Umstände und die schließliche Entscheidung entspringt ganz anderen als mathematischen Überlegungen. Der Gedanke eines zahlmäßig angebaren Wertes, der sich nur nach dem Vermögen der betreffenden Person richten soll, ist eben eine bloße Fiktion.

Über das perimetrische Rollen eines Kreisels, dessen Schwerpunkt unter dem Unterstützungspunkte liegt.

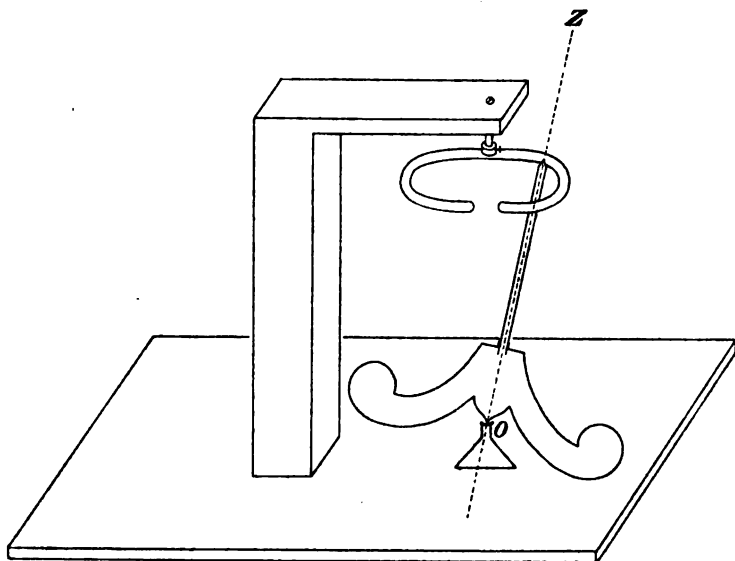
Von D. BOBYLEW in St. Petersburg,

bearbeitet von TH. FRIESENDORFF in St. Petersburg.

Der Apparat, dessen Bewegung hier behandelt werden soll, ähnelt einem gewöhnlichen Kreisel, der aus einem cylindrischen Stabe mit konischen Spitzen und aus einem darauf befestigten Drehungskörper besteht; er unterscheidet sich vom gewöhnlichen Kreisel dadurch, daß der Drehungskörper die Gestalt einer Glocke besitzt und dieselbe auf dem Stabe so befestigt ist, daß die eine der Spitzen des Stabes innerhalb der Glocke sich befindet und bei vertikaler Aufstellung mit nach oben gerichtetem freien Ende der Schwerpunkt des ganzen Kreisels, der ja auf der Figurenachse liegen muß, noch unterhalb der zweiten Spitze, also auf die Verlängerung des Stabes, zu liegen kommt. Um die Bewegung eines solchen Kreisels zu beobachten, wird auf einem Gestell eine Pfanne angebracht, in welche die untere Spitze des Stabes hineingestellt wird. Wenn der Kreisel ruht, nimmt seine Figurenachse eine vertikale Stellung an. Lenkt man den Kreisel aus dieser Gleichgewichtslage ab und erteilt man ihm dabei eine starke Drehung um seine Achse und läßt man ihn darauf, ohne ihm einen seitlichen Anstoß erteilt zu haben, frei, so wird es uns scheinen, daß seine Achse einen Kreiskegel um die Senkrechte beschreibt und daß die freie Spitze sich auf einem horizontalen Kreise, dessen Mittelpunkt auf der

Senkrechten gelegen ist, bewegt. In Wirklichkeit aber wird die Bahnkurve der freien Spitze kein Kreis sein, sondern eine sphärische Cycloide mit sehr vielen sehr kleinen Zacken (vergl. F. Klein und A. Sommerfeld — Über die Theorie des Kreisels T. I, Kap. IV und V)

Befestigt man aber über dem Kreisel eine horizontale Scheibe mit Rändern beliebiger Gestalt und wird die Entfernung der Scheibe vom Unterstützungspunkte des Kreisels so gewählt, daß die obere Spitze nie unter die Scheibe gelangen kann, sondern sich ständig auf den Rand stützen muß, dann wird der rotierende Kreisel längs des ganzen Randes der Scheibe rollen. (Vergl. Abbild.)



Eine derartige Bewegung wurde von dem französischen Physiker Sire beobachtet und perimetrische Rotation (*rotation périmétrique*) genannt. Eine allgemeine Behandlung dieser Frage findet man in dem Werke von Resal „*Traité de cinématique pure*, 1862“, wo gezeigt wird, daß, wenn das Rollen mit einem Gleiten verbunden ist, die Integration der Differentialgleichungen nur in dem Falle ausführbar ist, daß der Rand der Scheibe ein horizontaler Kreis mit dem Mittelpunkt auf der Senkrechten durch den Unterstützungspunkt ist.

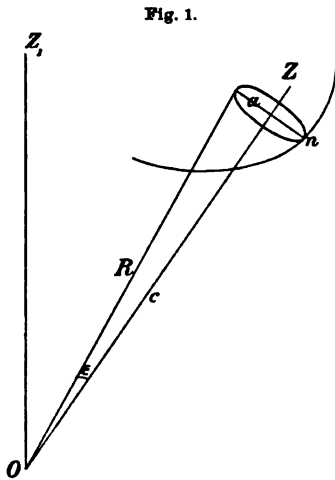
In dem Lehrbuche der analytischen Mechanik von D. Bobylew (Bd. II, S. 656—673; 1888) wird das Problem des perimetrischen Rollens ohne Gleiten, welches sich für beliebige Gestalten der Randkurve lösen läßt, behandelt. Hier soll dasselbe Problem einfacher dargestellt werden und dabei werden für den Fall eines kreisförmigen

Randes die Bedingungen aufgestellt, unter denen die freie Spitze des Kreisels den Rand nicht verlassen und nicht zu gleiten anfangen wird, sowie auch die Bewegungen betrachtet, die dann eintreten, wenn die freie Spitze den Rand verläßt und ihn wieder berührt. Für beliebige Gestalten des Randes wird das Problem analog behandelt und es wird gezeigt, daß die Formeln, die den Druck des Kreisels auf den Rand ausdrücken, ein von der geodätischen Krümmung der Randkurve abhängiges Glied enthalten —

§ 1.

Den Unterstützungspunkt O der unteren Spitze wählen wir zum Koordinatenanfang der Achsen OX , OY , OZ , die fest mit dem Kiesel verbunden sind, so wie auch der im Raume unbeweglichen Achsen OX_1 , OY_1 , OZ_1 ; dabei ist die Achse OZ_1 lotrecht nach oben und die Achse OZ nach der oberen freien Spitze hin gerichtet. Die Koordinaten irgend eines Punktes, bezogen auf die ersten Koordinatenachsen seien x , y , z , bezogen auf die zweiten — x_1 , y_1 , z_1 . Der Schwerpunkt des Kreisels befindet sich auf dem negativen Teile der OZ -Achse in der Entfernung l von O .

Die unbewegliche Randkurve auf der das Rollen stattfindet, befindet sich auf der Kugel mit dem Mittelpunkte in O und vom Radius R , so daß der Abstand eines Punktes des Randes von O gleich R ist. Der Schnittkreis des Stabes, der auf dem Rande rollt, hat dann den Radius $a = R \sin \varepsilon$ und sein Mittelpunkt hat von O auf der OZ -Achse die Entfernung $c = R \cos \varepsilon$; ε ist also der Winkel, unter welchem von O aus der Radius des Schnittkreises erscheint. Der Berührungspunkt n des rollenden Kreises mit dem unbeweglichen Rande hat in Bezug auf die X , Y , Z -Achsen die Koordinaten x , y , $z = R \cos \varepsilon$ (vergl. Fig. 1).



Der normale Gegendruck λ des unbeweglichen Randes ist immer nach außen gerichtet, d. h. dorthin wo sich der rollende Kreis befindet, und muß immer positiv sein. Die Momente dieses Gegendrucks um die Achsen OX , OY , OZ sind resp. λy , $-\lambda x$, 0 .

Die Reibungskraft F hat die Richtung der gemeinsamen Tangente der beiden auf einander rollenden Kurven, und wenn wir ihre Kom-

ponenten nach der X - und Y -Achse mit F_x und F_y bezeichnen, so sind ihre Momente um die X -, Y - und Z -Achse resp. $-cF_y$, cF_x , aF , so daß die Kraft F dann positiv ist, wenn ihr Moment um die Z -Achse positiv ist.

Die Momente der Schwerkraft um die beweglichen Achsen sind resp. $-Mgl\gamma'$, $Mgl\gamma$, 0 , wobei M die Masse des Kreisels, g die Beschleunigung der Schwerkraft und γ , γ' , γ'' die Richtungs cosinus zwischen der positiven Richtung der Z_1 -Achse und denen der X -, Y -, Z -Achse bedeuten; in den Eulerschen Winkeln θ , φ , ψ drücken sich die γ , γ' , γ'' , bekanntlich folgendermaßen aus:

$$\gamma = \sin \theta \cdot \sin \varphi, \quad \gamma' = \sin \theta \cdot \cos \varphi, \quad \gamma'' = \cos \theta.$$

Ferner haben die Komponenten p , q , r der Winkelgeschwindigkeit Ω nach den beweglichen Achsen folgende Ausdrücke in den Eulerschen Winkeln und ihren Ableitungen nach der Zeit:

$$\begin{aligned} p &= \frac{d\psi}{dt} \sin \theta \cdot \sin \varphi + \frac{d\theta}{dt} \cos \varphi \\ q &= \frac{d\psi}{dt} \sin \theta \cdot \cos \varphi - \frac{d\theta}{dt} \sin \varphi \\ r &= \frac{d\psi}{dt} \cos \theta + \frac{d\varphi}{dt}. \end{aligned}$$

Die Trägheitsmomente des Kreisels sind: um die Symmetrieachse C , um die äquatoriale Achse A .

Hiernach können wir für das Rollen des Kreisels auf dem Rande folgende Differentialgleichungen aufstellen:

$$(1) \quad \begin{cases} A \frac{dp}{dt} = (A - C)qr - Mgl\gamma' + \lambda y - cF_y \\ A \frac{dq}{dt} = (C - A)rp + Mgl\gamma - \lambda x + cF_x \\ C \frac{dr}{dt} = aF, \text{ oder auch: } C \frac{dr}{dt} = xF_y - yF_x \end{cases}$$

Beim Rollen ohne Gleiten fällt die augenblickliche Drehungsachse mit der Richtung On , oder mit der ihr entgegengesetzten, zusammen, und deshalb haben wir folgende Gleichungen:

$$(2) \quad \frac{p}{x} = \frac{q}{y} = \frac{r}{c} = \frac{\omega}{a} = \frac{\Omega}{R}$$

Dabei bedeutet $\omega = \pm \sqrt{p^2 + q^2}$ die Projektion der Winkelgeschwindigkeit Ω auf die XY -Ebene oder, was dasselbe ist, auf die Richtung des vom Mittelpunkte des Kreises zum Punkte n geführten Radius a ; das obere Vorzeichen $+$ bezieht sich auf die Fälle, wo diese Projektion positiv ist.

Wir multiplizieren die erste der Gleichungen (1) mit p , die zweite mit q , die dritte mit r , addieren und erhalten

$$(3) \quad \frac{d}{dt} \left[\frac{1}{2} (A\omega^2 + Cr^2) \right] = Mgl \frac{d \cos \theta}{dt},$$

denn in Folge der Gleichung (2) ist der Koeffizient $(yp - xq)$ von λ gleich Null und die Reibungsglieder $-cpF_y + cqF_x + xrF_y - yrF_x$ heben sich weg; außerdem ist bekanntlich $q\gamma - p\gamma' = \frac{d \cos \theta}{dt}$.

Die so erhaltene Differentialgleichung (3) besitzt ein Integral, welches das Gesetz der Erhaltung der vollen Energie des rotierenden Kreisels ausdrückt. Dieses Integral kann auf Grund der Gleichung (2) so geschrieben werden:

$$\omega^2 = \frac{2a^2}{R^2 J} (Mgl \cdot \cos \theta + h),$$

wo $J = A \sin^2 \varepsilon + C \cos^2 \varepsilon$ das Trägheitsmoment des Kreisels um die augenblickliche Drehungsachse bedeutet. Die Konstante h wird durch den Wert ω_0 der Winkelgeschwindigkeit für den Wert θ_0 des Winkels θ bestimmt, und so erhalten wir:

$$(4) \quad \omega^2 = \omega_0^2 + \frac{2a^2 Mgl}{R^2 J} (\cos \theta - \cos \theta_0).$$

Das Integral (4) bestimmt das Rollen des Kreisels auf dem gegebenen Rande, wenn der rollende Kreis nirgends den Rand verläßt. Das Verlassen kann nur in den Punkten des Randes stattfinden, wo λ , welches bis dahin positiv war, zu Null wird und bei weiterem Rollen negative Werte annimmt. Um über das Vorzeichen von λ urteilen zu können, muß man aus den ersten zwei Gleichungen (1) den Ausdruck für λ ableiten; zu diesem Zwecke multiplizieren wir die erste Gleichung mit y , die zweite mit $-x$ und addieren sie, dann erhalten wir:

$$\lambda a^2 = A \left(y \frac{dp}{dt} - x \frac{dq}{dt} \right) + (C - A)r(px + qy) + Mgl(xy + y\gamma') + c(yF_y + xF_x).$$

In dieser Gleichung sind:

$$px + qy = a\omega, \quad x\gamma + y\gamma' = z_1 - c\gamma'' \quad \text{und} \quad xF_x + yF_y = 0,$$

da die Reibungskraft F senkrecht zum Radius a gerichtet ist. Was die Differenz $y \frac{dp}{dt} - x \frac{dq}{dt}$ anbetrifft, so läßt sie sich folgendermaßen bestimmen: aus der Gleichung $yp - xq = 0$ folgt, daß für jeden Moment t :

$$y \frac{dp}{dt} - x \frac{dq}{dt} = q \frac{dx}{dt} - p \frac{dy}{dt}$$

ist; zur Bestimmung von $\frac{dx}{dt}$ und $\frac{dy}{dt}$ betrachten wir den Berührungspunkt des rollenden Kreises mit dem festen Rande: $\frac{dx}{dt}$ und $\frac{dy}{dt}$ sind die X - und Y -Komponenten seiner relativen Geschwindigkeit gegen den Kreis. Der Berührungspunkt ändert stetig seine Lage auf dem Rande, so wie auch auf dem rollenden Kreise. Die absolute Geschwindigkeit der Bewegung dieses Punktes auf dem Rande wollen wir mit v bezeichnen. Die Geschwindigkeit der relativen Bewegung ist bekanntlich gleich der geometrischen Differenz der absoluten Geschwindigkeit und der Geschwindigkeit des bewegten Systems; die X , Y -Komponenten der letzteren Geschwindigkeit sind hier gleich: $(qc - ry)$ und $(rx - pc)$, also haben wir:

$$\frac{dx}{dt} = v \cos(v, X) - (qc - ry)$$

$$\frac{dy}{dt} = v \cos(v, Y) - (rx - pc)$$

und so ist:

$$q \frac{dx}{dt} - p \frac{dy}{dt} = v(q \cos(v, X) - p \cos(v, Y)) - c\omega^2 + ra\omega.$$

Man kann sich leicht überzeugen, daß für jede Richtung der Drehung und des Rollens die Richtung von ω zur Richtung von v so gelegen ist, wie die positive Richtung der Y -Achse zur positiven Richtung der X -Achse, d. h.

$$\cos(v, X) = \cos(\omega, Y), \quad \cos(v, Y) = -\cos(\omega, X),$$

folglich ist:

$$v(q \cos(v, X) - p \cos(v, Y)) = v \cdot \omega.$$

Infolge des Gesagten erhält also der Ausdruck für λa^3 folgende Gestalt:

$$(5) \quad \lambda a^3 = A v \omega + (C - A) \omega^2 c + Mgl(s_1 - c \cdot \cos \theta).$$

Die Größe und das Vorzeichen der Reibungskraft F kann aus der dritten der Gleichungen (1) bestimmt werden:

$$F = \frac{c}{a} \frac{dr}{dt} = C \frac{c}{a^2} \frac{d\omega}{dt} = \frac{C}{2} \frac{c}{\omega a^2} \frac{d\omega^2}{dt}$$

und da

$$\frac{d\omega^2}{dt} = \frac{2a^3 Mgl}{R^2 J} \frac{d \cos \theta}{dt}$$

ist, so erhalten wir:

$$(6) \quad F = \frac{CMglc}{R^2 J \omega} \frac{d \cos \theta}{dt}.$$

Damit auf dem Rande nirgends Gleiten stattfindet, muß die absolute GröÙe der Reibungskraft kleiner als $\kappa\lambda$ sein (κ ist der Reibungskoeffizient).

§ 2.

Als Beispiel wollen wir zur Randkurve irgend einen Kreis der Kugel vom Radius R wählen. Es sei $R \sin \beta$ der Radius dieses Kreises und sein Mittelpunkt habe folgende sphärische Koordinaten: die Entfernung vom Punkte O ist gleich $R \cos \beta$, der Winkel, den dieser Radiusvektor mit der OZ_1 -Achse bildet, ist α (auf die Länge des Meridians dieses Radiusvektors kommt es nicht an). Wir beschreiben eine Kugel vom Radius Eins, konzentrisch zur Kugel vom Radius R , und zwei Kegelflächen mit den Spitzen in O und deren Leitlinien der Rand

Fig. 2.

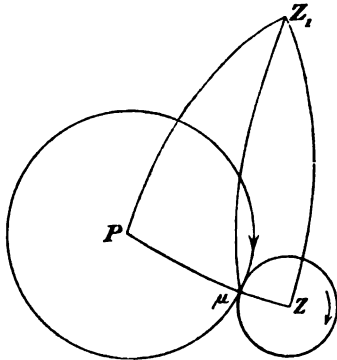
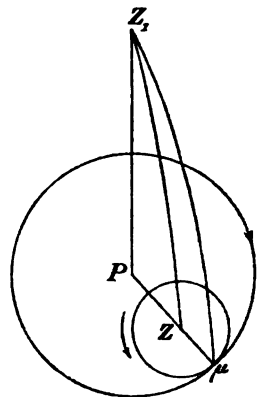


Fig. 3.



und der rollende Kreis bilden. Der Durchschnitt dieser Kegelflächen mit der Einheitskugel besteht aus: einem Kreis vom sphärischen Radius β , dessen Mittelpunkt sich im Pole P mit der sphärischen Koordinate α befindet, und einem rollenden Kreis vom sphärischen Radius ε , dessen Pol wir mit Z bezeichnen. Der Berührungspunkt dieser beiden Kreise sei mit μ bezeichnet, der Durchschnittspunkt der positiven OZ_1 -Achse mit der Einheitskugel sei mit Z_1 bezeichnet. Das Rollen kann von außen oder von innen, außerdem nach zwei entgegengesetzten Richtungen stattfinden.

Auf Fig. 2 und 3 sind Fälle des äußeren und des inneren Rollens dargestellt, wobei die Richtung des Rollens durch Pfeile angegeben ist. Die Formeln, die wir für diese Fälle ableiten werden, gelten auch für die Fälle des Rollens in entgegengesetzter Richtung.

Wir bezeichnen mit η den sphärischen Winkel $Z_1 P \mu$, mit Γ den sphärischen Winkel $Z_1 Z P$. Der Bogen $Z_1 P$ ist gleich α , der Bogen

Z_1Z gleich θ , der Bogen PZ gleich $(\beta + \varepsilon)$ im Falle des äußeren, * gleich $(\beta - \varepsilon)$ im Falle des inneren Rollens. Im sphärischen Dreiecke PZ_1Z haben wir:

$$(7) \quad \cos \theta = \cos \alpha \cdot \cos (\beta \pm \varepsilon) + \sin \alpha \cdot \sin (\beta \pm \varepsilon) \cdot \cos \eta.$$

Wenn wir mit $d\sigma$ das von dem Punkte μ auf dem festen Kreise zurückgelegte Bogenelement bezeichnen, so beschreibt der Punkt n auf der Kugel vom Radius R ein Element $Rd\sigma$. In den vorliegenden Fällen ist $d\sigma = \sin \beta \cdot d\eta$, also haben wir:

$$v = \frac{d\sigma}{dt} = R \sin \beta \frac{d\eta}{dt}.$$

Bekanntlich drückt sich die Winkelgeschwindigkeit ω , die gleich $\pm \sqrt{p^2 + q^2}$ ist, durch die Ableitungen von θ und ψ folgendermaßen aus:

$$\omega = \pm \sqrt{\left(\frac{d\theta}{dt}\right)^2 + \sin^2 \theta \left(\frac{d\psi}{dt}\right)^2}.$$

Andererseits kann die Differentialgleichung der Bahn des Punktes Z folgendermaßen dargestellt werden:

$$d\theta = d\psi \cdot \sin \theta \cdot \operatorname{tg} \Gamma,$$

also haben wir

$$\frac{d\theta}{dt} = \omega \cdot \sin \Gamma,$$

oder wenn wir beide Teile dieser Gleichung mit $\sin \theta$ multiplizieren:

$$(8) \quad -\frac{d \cos \theta}{dt} = \omega \cdot \sin \Gamma \cdot \sin \theta.$$

Ferner finden wir aus dem sphärischen Dreiecke PZ_1Z :

$$\sin \Gamma \cdot \sin \theta = \sin \alpha \cdot \sin \eta,$$

also haben wir folgenden Ausdruck für die Ableitung von $\cos \theta$:

$$(9) \quad \frac{d \cos \theta}{dt} = \omega \cdot \sin \alpha \cdot \sin \eta.$$

Schließlich folgt aus der Gleichung (7):

$$\frac{d \cos \theta}{dt} = -\sin \alpha \cdot \sin (\beta \pm \varepsilon) \cdot \sin \eta \cdot \frac{d\eta}{dt}.$$

Aus diesen beiden Ausdrücken für $\frac{d \cos \theta}{dt}$ und aus dem Zusammenhange zwischen v und $\frac{d\eta}{dt}$ ergibt sich dann:

$$(10) \quad v = \frac{\omega R \sin \beta}{\sin (\beta \pm \varepsilon)}.$$

- In der Formel (5) für λa^2 findet sich noch die Differenz $(z_1 - c \cdot \cos \theta)$. Wenn wir den Bogen $Z_1 \mu$ mit φ bezeichnen, so ist

$$z_1 = R \cdot \cos \varphi, \quad z_1 - c \cdot \cos \theta = R (\cos \varphi - \cos \varepsilon \cdot \cos \theta).$$

Aus dem sphärischen Dreiecke $ZZ_1\mu$ finden wir:

$$\cos \varphi = \cos \varepsilon \cdot \cos \theta \pm \sin \varepsilon \cdot \sin \theta \cdot \cos \Gamma,$$

wobei das obere Zeichen auf das äußere, das untere Zeichen auf das innere Rollen sich bezieht.

Aus dem Dreiecke PZ_1Z finden wir ebenso:

$$\sin \theta \cdot \cos \Gamma = \cos \alpha \cdot \sin (\beta \pm \varepsilon) - \sin \alpha \cdot \cos (\beta \pm \varepsilon) \cdot \cos \eta.$$

Infolge dessen kann also λa^2 folgendermaßen dargestellt werden:

$$\lambda a^2 = D \cdot \omega^2 \pm MglR \cdot \sin \varepsilon [\cos \alpha \cdot \sin (\beta \pm \varepsilon) - \sin \alpha \cdot \cos (\beta \pm \varepsilon) \cdot \cos \eta],$$

wo

$$D = A \frac{R \sin \beta}{\sin (\beta \pm \varepsilon)} + (C - A) R \cdot \cos \varepsilon$$

immer positiv ist, solange $\varepsilon < \beta$ ist.

Für ω^2 wollen wir seinen Ausdruck (4) einsetzen, wobei die Differenz $(\cos \theta - \cos \theta_0)$ nach der Formel (7) durch

$$2 \sin \alpha \cdot \sin (\beta \pm \varepsilon) \left(\sin^2 \frac{\eta_0}{2} - \sin^2 \frac{\eta}{2} \right)$$

ersetzt werden kann, und η_0 hier sich auf den Anfangspunkt, wo $\omega = \omega_0$ ist, bezieht. Wir setzen zur Vereinfachung $\eta_0 = 0$, d. h. wir setzen voraus, daß in der Anfangslage μ auf der Verbindungslinie Z_1P liegt, dann läßt sich λa^2 so ausdrücken:

$$\begin{aligned} \lambda a^2 = D \omega_0^2 - \frac{4 D M g l a^2}{R^2 J} \sin \alpha \cdot \sin (\beta \pm \varepsilon) \sin^2 \frac{\eta}{2} \\ \pm M g l a \left(\sin (\beta \pm \varepsilon - \alpha) \cos^2 \frac{\eta}{2} + \sin (\beta \pm \varepsilon + \alpha) \sin^2 \frac{\eta}{2} \right) \end{aligned}$$

oder auch:

$$\lambda a^2 = P \cos^2 \frac{\eta}{2} + Q \sin^2 \frac{\eta}{2},$$

wo

$$P = D \omega_0^2 \pm M g l a \sin (\beta \pm \varepsilon - \alpha)$$

$$Q = P \pm 2 M g l a \sin \alpha \cdot \cos (\beta \pm \varepsilon) - \frac{4 D M g l a^2}{R^2 J} \sin \alpha \cdot \sin (\beta \pm \varepsilon).$$

Wir können auch

$$(11) \quad Q = P - 2 G M g l a \sin \alpha$$

schreiben, wobei

$$G = \frac{2 D a}{R^2 J} \sin (\beta \pm \varepsilon) \mp \cos (\beta \pm \varepsilon)$$

ist. (Die oberen Zeichen beziehen sich auf das äußere, die unteren auf das innere Rollen.)

Diese Formeln zeigen uns folgendes: damit die Achse des Kreisels sich vom Rande im oberen Punkte nicht trennt, muß $P > 0$ sein. Falls beim äußeren Rollen $(\beta + \varepsilon) > \alpha$ und beim inneren Rollen $(\beta - \varepsilon) < \alpha$ ist, wird $P > 0$ sogar für $\omega_0 = 0$. Jedenfalls aber kann P immer positiv gemacht werden, wenn man nur dem ω_0 eine entsprechende Größe erteilt. Damit auch $Q > 0$ wird, muß $P > 2GMgla \cdot \sin \alpha$ sein.

Wenn P und Q beide positiv sind, so wird der rollende Kreis sich nirgends vom Rande trennen.

Wenn bei positivem P die Größe $Q < 0$ ist, so wird sich die Achse des Kreisels vom Rande an der Stelle trennen, wo $\eta = \eta_1 = 2 \arctg \sqrt{\frac{P}{-Q}}$ wird. Von diesem Punkte an bis zur nächsten Berührung mit dem Rande wird die Spitze der Achse auf einem horizontalen Kreise fortschreiten. Wenn die Bewegung des Kreisels widerstandslos vor sich ginge, so müßte die nächste Berührung an der Stelle $\eta = -\eta_1$ eintreten. Von da an wird dann der rollende Kreis weiter längs des Randes nach oben rollen und zwar von der Stelle $-\eta_1$ durch die Stelle $\eta = 0$ hindurch bis zur Stelle η_1 , wo wieder eine Trennung vom Rande stattfinden wird. In Wirklichkeit aber werden, infolge des Widerstandes (durch Reibung in der Pfanne, Widerstand der Luft), den die Bewegung findet, die Berührungs- und Trennungs-Stellen sich allmählich verschieben und zwar so, daß bei der ersten Berührung $\eta = \eta'_1 < \eta_1$, bei der folgenden $\eta = \eta''_1 < \eta'_1$ u. s. w. wird. —

Nach den Formeln (6) und (9) läßt sich die Reibungskraft in der Form

$$F = - \frac{CMgla}{R^2 J} \sin \alpha \cdot \sin \eta$$

ausdrücken. Damit nun kein Gleiten stattfindet, muß $F < \lambda x$ sein und deshalb die Differenz

$$\lambda a^2 - 2 \frac{CMgla^2}{R^2 J \kappa} \sin \alpha \cdot \sin \frac{\eta}{2} \cdot \cos \frac{\eta}{2}$$

längs des ganzen Randes positiv bleiben.

Wir bezeichnen mit H die Größe $\frac{CMgla^2}{R^2 J \kappa}$ und stellen die Differenz

$$P \cos^2 \frac{\eta}{2} + Q \sin^2 \frac{\eta}{2} - 2H \sin \alpha \cdot \sin \frac{\eta}{2} \cdot \cos \frac{\eta}{2}$$

in der Gestalt

$$P \left[\left(\cos \frac{\eta}{2} - \frac{H}{P} \sin \alpha \cdot \sin \frac{\eta}{2} \right)^2 + \frac{QP - H^2 \sin^2 \alpha}{P^2} \sin^2 \frac{\eta}{2} \right]$$

dar. Damit dieser Ausdruck, bei positivem P nicht negativ wird, muß die Differenz $(QP - H^2 \sin^2 \alpha) > 0$ sein. Auf Grund von (11) kann man schreiben:

$$P^2 - 2PMglaG \cdot \sin \alpha - H^2 \sin^2 \alpha \\ = (P - Mgl a G \sin \alpha)^2 - M^2 g^2 l^2 a^2 \sin^2 \alpha \left(G^2 + \frac{C^2 c^2 a^2}{R^4 J^2 \kappa^2} \right).$$

Wir finden also:

$$P - Mgl a G \cdot \sin \alpha \text{ muss } > Mgl a G \cdot \sin \alpha \sqrt{1 + \frac{C^2 c^2 a^2}{R^4 J^2 G^2 \kappa^2}}$$

sein.

Aus dem Gesagten kann man folgendes ersehen:

Beim Rollen des Stabes des Kreisels außerhalb oder innerhalb eines kreisförmigen exzentrischen Randes (α ist die Exzentrizität) wird weder eine Trennung des Stabes vom Rande noch ein Gleiten eintreten, wenn P eine positive Gröfse größer als

$$2Mgl a G \cdot \sin \alpha \left\{ 1 + \frac{1}{2} \left(\sqrt{1 + \frac{C^2 c^2 a^2}{R^4 J^2 G^2 \kappa^2}} - 1 \right) \right\}$$

ist.

§ 3.

Auf analogem Wege können die Bedingungen des Rollens ohne Gleiten längs beliebiger sphärischer d. h. ganz auf der Kugel gelegener Randkurven aufgestellt und behandelt werden; natürlich werden diese Bedingungen je nach der Gestalt der Randkurve eine mehr oder minder verwickelte Form annehmen.

Zu allererst stellt sich die Frage nach dem Zusammenhange zwischen v und ω , folglich auch nach der Gestalt desjenigen Gliedes in dem Ausdrücke D , welches von dem Gliede $A v \omega$ herrührt. Man kann eine allgemeine Bemerkung über den Ausdruck von v in ω machen, nämlich: dieser Ausdruck hängt von drei Gröfsen ab: vom sphärischen Radius s des rollenden Kreises, von der geodätischen Krümmung der sphärischen Randkurve im Berührungspunkte und vom Radius R .

Bei der Bildung dieses Ausdruckes werden wir ebenso verfahren wie im Falle des Kreisrandes. Auf der Kugel vom Radius 1, die ihren Mittelpunkt im Unterstützungspunkte hat, denken wir uns die Durchschnittslinien mit Kegelflächen, die ihre Spitzen im Unterstützungspunkte besitzen und als Leitlinien die sphärische Randkurve und den rollenden Kreis haben.

In den Fig. 4 und 5 sind zwei Winkel Γ und χ markiert; der Punkt μ hat die sphärischen Koordinaten φ und ψ . Nach den

bekannten Formeln der sphärischen Trigonometrie können wir schreiben:

$$(12) \quad \sin \Gamma \cdot \sin \theta = \sin \chi \cdot \sin \varphi$$

$$(13) \quad \cos \theta = \cos \varepsilon \cdot \cos \varphi \mp \sin \varepsilon \cdot \sin \varphi \cdot \cos \chi,$$

Fig. 4.

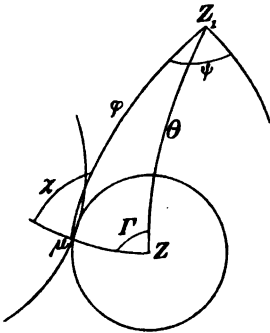
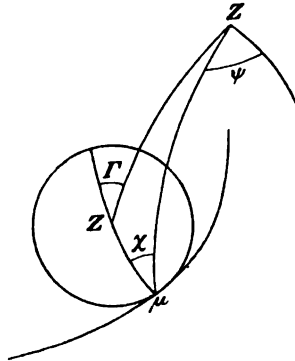


Fig. 5.



wobei sich das obere Zeichen auf die Fig. 4, das untere auf die Fig. 5 bezieht.

Aus der bekannten Differentialgleichung der sphärischen Kurve

$$\frac{d\varphi}{\sin \varphi \cdot d\psi} = \operatorname{tg} \chi$$

folgt:

$$(14) \quad \sin \chi = \frac{d\varphi}{d\sigma} = \frac{1}{\sqrt{1 + \sin^2 \varphi \left(\frac{d\psi}{d\varphi}\right)^2}}$$

$$(15) \quad \cos \chi = \frac{\sin \varphi \cdot \frac{d\psi}{d\varphi}}{\sqrt{1 + \sin^2 \varphi \left(\frac{d\psi}{d\varphi}\right)^2}},$$

wo $d\sigma = \sqrt{(d\varphi)^2 + \sin^2 \varphi (d\psi)^2}$ und dabei $v = R \frac{d\sigma}{dt}$ ist.

Aus den Formeln (8), (12) und (14) ergibt sich:

$$(16) \quad \frac{d \cos \theta}{dt} = -\omega \cdot \sin \varphi \cdot \frac{d\varphi}{d\sigma}.$$

Andererseits erhalten wir aus den Gleichungen (13) und (15):

$$\cos \theta = \cos \varepsilon \cdot \cos \varphi \mp \sin \varepsilon \cdot \frac{\sin^2 \varphi \cdot \frac{d\psi}{d\varphi}}{\frac{d\sigma}{d\varphi}}$$

und indem wir beide Seiten nach t differenzieren, finden wir einen zweiten Ausdruck für $\frac{d \cos \theta}{dt}$:

$$\frac{d \cos \theta}{dt} = -\frac{d\varphi}{d\sigma} \cdot \frac{d\sigma}{dt}.$$

$$(17) \quad \left\{ \cos \varepsilon \cdot \sin \varphi \pm \sin \varepsilon \cos \varphi \frac{\sin \varphi \frac{d\psi}{d\varphi}}{\frac{d\sigma}{d\varphi}} \pm \sin \varepsilon \cdot \sin \varphi \frac{d \left(\sin \varphi \cdot \frac{d\psi}{d\sigma} \right)}{d\varphi} \right\}.$$

Durch Vergleich beider Ausdrücke (16) und (17) folgt:

$$(18) \quad \omega = \frac{d\sigma}{dt} \left[\cos \varepsilon \pm \sin \varepsilon \left\{ \frac{\cos \varphi \frac{d\psi}{d\varphi}}{\frac{d\sigma}{d\varphi}} + \frac{d}{d\varphi} \left(\frac{\sin \varphi \frac{d\psi}{d\varphi}}{\frac{d\sigma}{d\varphi}} \right) \right\} \right].$$

Man kann sich überzeugen, daß der Ausdruck in den geschweiften Klammern $\{ \}$ gleich

$$\frac{2 \cos \varphi \cdot \frac{d\psi}{d\varphi} + \cos \varphi \cdot \sin^2 \varphi \cdot \left(\frac{d\psi}{d\varphi} \right)^2 + \sin \varphi \frac{d^2 \psi}{d\varphi^2}}{\left(1 + \sin^2 \varphi \left(\frac{d\psi}{d\varphi} \right)^2 \right)^{3/2}}$$

ist. Das ist aber gerade die geodätische Krümmung der Projektion der Randkurve auf die Kugel vom Radius 1; wenn wir mit $\frac{1}{\varrho}$ die geodätische Krümmung der Randkurve im entsprechenden Punkte der Kugel vom Radius R bezeichnen, so ist der betreffende Ausdruck gleich $\frac{R}{\varrho}$, und wir erhalten also:

$$\omega = \frac{d\sigma}{dt} \left(\cos \varepsilon \pm \sin \varepsilon \cdot \frac{R}{\varrho} \right)$$

und

$$(19) \quad v = R \frac{d\sigma}{dt} = \frac{\omega}{\frac{\cos \varepsilon}{R} \pm \frac{\sin \varepsilon}{\varrho}}.$$

Um die Richtigkeit der abgeleiteten Formeln zu prüfen, wenden wir sie auf den Kreis vom sphärischen Radius β an. In diesem Falle hat der Radius der geodätischen Krümmung die konstante GröÙe $R \cdot \operatorname{tg} \beta$ folglich ist

$$v = \frac{\omega R \sin \beta}{\sin (\beta \pm \varepsilon)},$$

was gerade mit unserer früheren Formel (10) übereinstimmt.

Für jede Randkurve läßt sich die GröÙe D folgendermaßen ausdrücken:

$$D = \frac{A}{\frac{\cos \varepsilon}{R} \pm \frac{\sin \varepsilon}{\varrho}} + (C - A) R \cos \varepsilon.$$

Falls sich auf dem Rande eine Ausbuchtung befindet, in die der rollende Kreis gerade bequem hineinpaßt (dazu ist es nötig, daß der Radius der geodätischen Krümmung in dieser Ausbuchtung wenig verschieden von $R \operatorname{tg} \varepsilon$ ist), so haben die beiden Ausdrücke $\frac{\cos \varepsilon}{R}$ und $\pm \frac{\sin \varepsilon}{\varrho}$ verschiedene Vorzeichen und das erste Glied des Ausdruckes D wird daher einen sehr großen positiven Wert annehmen. Hieraus folgt, daß bei beliebiger Winkelgeschwindigkeit, mag sie noch so klein sein, der Kreis in den Ausbuchtungen sich vom Rande nicht trennen wird, da hier die Größe λa^2 sicher positiv sein wird.

Wenn sich aber auf dem Rande Spitzen mit unendlich kleinen Radien der geodätischen Krümmung befinden, so wird das erste Glied des Ausdruckes D zu Null (da ϱ gleich Null gesetzt werden kann) und D nimmt die Größe $(C - A)R \cos \varepsilon$ an.

Wenn dabei der Kreis so beschaffen ist, daß $C = A$ ist, so wird $D \omega^2$ gleich Null. Unter diesen Bedingungen kann leicht der Stab des Kreises an den Spitzen von dem Rande abspringen, da hier die Drehungsbewegung zum Drucke des Stabes auf den Rand nichts beiträgt.

Noch einmal die richtige Knickformel!

Von J. KÜBLER in Eßlingen.

Die verschiedenen Einwendungen gegen meine Knickungstheorie veranlassen mich, auf diesen Gegenstand hier noch einmal zurückzukommen, teils um durch neue Gesichtspunkte dergleichen Einwendungen überhaupt den Boden zu entziehen, teils aber auch um ein Übersehen richtig zu stellen, welches mir bei der Berechnung des Biegungspfeils f und bei der Anwendung meiner Theorie der vollkommen elastischen Stäbe auf die nicht vollkommen elastischen Baustoffe der Technik unterlaufen ist. Weil ich dabei mich vollständig auf die früher gegebene Entwicklung beziehe und überall dieselben Bezeichnungen beibehalten habe, so kann ich — zu Gunsten der größtmöglichen Übersichtlichkeit — mich kurz fassen, wie folgt:

Wenn der ursprünglich gerade, elastische Stab vom Querschnitt F und der freien Knicklänge l in seiner Längsrichtung zentrisch mit P gedrückt wird, so erfährt er unter allen Umständen die Pressung $\frac{P}{F}$ und infolgedessen die Zusammendrückung $\frac{P}{EF} = \varepsilon_0$, die unter Beibe-

haltung meiner früheren Bezeichnungen auch $= \frac{P}{EJ} \frac{J}{F} = n^2$ gesetzt werden kann. Wird dieser Druck groß genug, so erleidet der Stab erfahrungsmäßig auch noch eine Biegung vom Pfeil f . Eine solche Biegung muß notwendiger Weise angenommen werden, wenn man es nicht mit dem besonderen Fall eines nur labilen Gleichgewichtszustandes zu thun haben will. Denn selbst, wenn es auch praktisch möglich wäre, durch alle Sorgfalt und künstliche Mittel alles fernzuhalten, was eine Biegung irgendwie begünstigen könnte, so würde ein solcher Zustand in der Technik doch nicht weiter in Betracht kommen, weil durch irgend einen Zufall, also beim geringfügigsten Anlaß, der Stab aus diesem künstlich herbeigeführten, labilen Gleichgewichtszustand überspringen würde in den stabilen Gleichgewichtszustand, mit dem in der Praxis immer gerechnet werden muß. Ja es muß, im Hinblick auf diesen stabilen Gleichgewichtszustand, diese Biegung mit dem größten Wert, den sie überhaupt annehmen kann, in Rechnung gestellt werden, weil nur dann die größtmögliche Wirkung mit dem geringsten Aufwand von Kraft erzielt wird. Es ist deshalb diese Biegung in derjenigen Ebene anzunehmen, für welche der Stabquerschnitt den geringsten Widerstand entgegensetzt, d. i. die kleinste Steifigkeit besitzt; denn diese größte Biegung erzeugt alsdann im Bruchquerschnitt, d. i. im vorliegenden Fall in der Stabmitte, auch die größtmögliche Biegungsspannung $\pm \frac{M}{W} = \pm \frac{Pf}{W}$, wenn unter W das kleinste Widerstandsmoment des Stabquerschnitts verstanden wird, und diese größtmögliche Biegungsspannung giebt addiert zu der obengenannten Pressung $\frac{P}{F}$ die größtmögliche Kantenpressung beziehungsweise Kantenspannung $k = \frac{P}{F} \pm \frac{Pf}{W}$, welche vom Druck P herbeigeführt werden kann. Wird also unter k insbesondere der Knick-Koeffizient des betreffenden Baustoffes verstanden, so hat man aus Gleichung $k = \frac{P}{F} \pm \frac{Pf}{W} = \frac{P}{F} (1 \pm \frac{ef}{i^2})$ als kleinsten Druck P , welcher die Knickung des Stabes herbeiführen kann und im allgemeinen auch herbeiführen wird:

$$P = \frac{kF}{1 \pm \frac{ef}{i^2}}.$$

Was den Biegungspfeil f betrifft, so ist derselbe rechnungsmäßig bestimmt, insbesondere, wenn es sich um Baustoffe handelt, die innerhalb der Belastungsgrenzen beim Knickvorgang als vollkommen elastisch angesehen werden dürfen. Obgleich kein Baustoff streng genommen diese Eigenschaft besitzt, umsomehr als die Belastung beim Knickvor-

gang bis zum Bruch hinaufreicht, so soll doch — aber mit dem Vorbehalt späterer Richtigstellung — zunächst angenommen werden, daß im Bereiche des Knickvorganges die Dehnungen proportional seien den Spannungen, durch welche sie hervorgebracht werden.

Unter dieser Annahme eines vollkommen elastischen Stabes findet sich, daß die im allgemeinen gebogene Mittellinie des zentrisch gedrückten Stabes nach der Gleichung

$$y = f(1 - \cos ns\sqrt{}) = 2f \sin^2 \frac{ns}{2} \sqrt{}$$

geformt ist. Diese Gleichung giebt wohl Aufschluß über die geometrische Form der gebogenen Mittellinie, nicht aber auch über den statischen Zustand des gedrückten Stabes, denn sie würde ebenso heißen, wenn von der Druckspannung $\frac{P}{F}$ überhaupt abgesehen worden wäre. Im letzteren Fall würde sie aber auch den statischen Zustand im Stab richtig zum Ausdruck bringen, weil jetzt nur noch Biegung vorhanden wäre, die sich ohne weiteres geometrisch darstellt. Für diesen Sonderfall, der aber in Wirklichkeit nicht möglich ist, weil gerade der darin fehlende Druck P und damit auch die Druckspannung $\frac{P}{F}$ doch unter allen Umständen auftreten müßte, ich wiederhole: für diesen Sonderfall wäre $y = f(1 - \cos ns\sqrt{})$ nicht nur die geometrische Gleichung, sondern sie würde auch den statischen Zustand dieses Sonderfalls $\frac{P}{F} = 0$ richtig ergeben und müßte deshalb für jedes Wertsystem s , y erfüllt sein. Insbesondere würde sich für die zusammengehörigen Koordinaten $s = \frac{l}{2}$ und $y = f$ der Stab-Enden aus ihr die Bedingung: $f = f(1 - \cos \frac{nl}{2}\sqrt{})$ ergeben, die hiernach für jedes f und also unabhängig von f erfüllt wäre mit $\cos \frac{nl}{2}\sqrt{} = 0$.

Weil l die freie Knicklänge sein soll, so würde sich daraus unzweideutig für $\frac{nl}{2}\sqrt{} = \frac{\pi}{2}$ ergeben und weil ferner für kleine f , um die es sich bei den hier in Rede stehenden, nicht stark federnden Stäben allein handelt, die Wurzelgröße $\sqrt{}$ von 1 nicht merklich verschieden ist, so hätte man für diesen Sonderfall also einfach: $\frac{nl}{2} = \frac{\pi}{2}$, d. i. die Eulersche Gleichung: $P = \frac{\pi^2}{l^2} EJ$.

Zur Eulerschen Gleichung kommt man hiernach also nur mit der ganz willkürlichen und statisch unmöglichen Annahme, daß von der Druckspannung $\frac{P}{F}$ abgesehen wird. Dabei wäre $\frac{\pi}{2}$ der einzige, aber

zugleich auch der größte Wert, den $\frac{n^1}{2}\sqrt{}$ überhaupt annehmen kann, d. h. $P = \frac{\pi^2}{l^2} EJ$ wäre der kleinste Druck, welcher die Knickung herbeiführen würde (thatsächlich muß er aber noch entsprechend kleiner ausfallen, durch das Hinzukommen der hier außer Acht gelassenen Druckspannung $\frac{P}{F}$).

Für einen kleineren Druck, als diese Knickkraft P , wäre die Bedingung aber nur erfüllt mit $f = 0$; daraus folgt, daß ein kleinerer Druck als die Knickkraft überhaupt keine Biegung hervorrufen würde, wenn es möglich wäre, alle Umstände mit mathematischer Genauigkeit vom Stab fernzuhalten, die irgendwie eine Biegung begünstigen könnten; damit hängt die fast plötzliche Knickung der steifen Stäbe zusammen.

Immer noch, wie bisher, einen vollkommen elastischen Stab vorausgesetzt, habe ich weiter gefunden, daß in ähnlicher Weise wie vorhin:

$$y_1 = f_1(1 - \cos ns\sqrt{}) = 2f_1 \sin^2 \frac{ns}{2}\sqrt{}$$

die Gleichung der Mittellinie des künstlich mit dem Moment $M_1 = P(f_1 - y_1) = Pf_1 \cos ns\sqrt{}$ gebogenen Stabes ist, den ich in diesem Zustand mit gestrichelter Linie dargestellt habe und daß der so vorbereitete Stab vollkommen in den thatsächlichen Zustand des zentrisch mit P gedrückten Stabes übergeht, wenn er in seinen Enden gelenkartig festgehalten, im übrigen aber ganz sich selbst überlassen wird. Denn alsdann wird der Stab in dem Bestreben, seine ursprünglich gerade Form wieder anzunehmen, durch die Konstanz seiner Bogensehne $2a$ gehindert, indem er sich gegen die so gebildeten Widerlager stemmt und die Kämpferdrücke P hervorruft. Durch diesen Druck P , der somit jetzt und zwar zentrisch im Stab herrscht, wird seine Mittellinie aber kürzer und nimmt infolgedessen, bei gleichbleibender Sehne $2a$, den Pfeil f an, vorausgesetzt, daß für den Pfeil f_1 der künstlichen Biegung die Größe $f_1 = \sqrt{i^2 + f^2}$ gewählt worden ist. Hiervon wird man sich leicht überzeugen, wenn man im Auge behält, daß, wie schon oben betont, bei den nicht stark federnden Stäben, auf die es hier allein ankommt, die Biegung und damit auch der Biegunspfeil f immer nur verhältnismäßig gering sind.

Die Gleichung:

$$y_1 = \sqrt{i^2 + f^2}(1 - \cos ns\sqrt{}) = 2\sqrt{i^2 + f^2} \sin^2 \frac{ns}{2}\sqrt{},$$

1) nicht $\sqrt{2i^2 + f^2}$, wie früher irrtümlich angegeben, weil der Druck allmählich von 0 bis P geht und deshalb die Zusammendrückung nur mit der Hälfte in Rechnung kommt.

welche man damit erhält, ist aber jetzt nicht mehr nur die geometrische Gleichung der gebogenen Mittellinie des Stabes im gestrichelt angegebenen Zustand, sondern weil es dabei sich allein um Biegung handelt, so giebt sie auch diesen gestrichelt dargestellten Zustand des Stabes statisch richtig an. Letzterer ist aber nicht der Zustand, in dem der zentrisch gedrückte Stab sich thatsächlich befindet, sondern er wird in diesen erst versetzt durch die Ertheilung der Druckspannung $\frac{P}{F}$, was in obiger Gleichung dadurch zum Ausdruck gebracht wird, daß die Ordinaten y_1 übergehen in die Ordinaten y des gedrückten Stabes. Nebenbei gesagt nimmt also der zentrisch gedrückte Stab vom Biegungspfeil f durch die Befreiung seiner Mittellinie von der Druckspannung $\frac{P}{F}$ unter sonst gleichen Umständen den Pfeil $\sqrt{i^2 + f^2}$ an; dabei wird die Mittellinie des Stabes von der Länge l um $n^2 i^2 l$ verlängert.

Nach Vorstehendem ist also

$$y = \sqrt{i^2 + f^2} (1 - \cos ns\sqrt{}) = 2\sqrt{i^2 + f^2} \sin^2 \frac{ns}{2} \sqrt{}$$

die Gleichung, welche den statischen Zustand des zentrisch gedrückten Stabes richtig angiebt. Sie ist erfüllt für jedes Wertsystem der Koordinaten s und y und muß insbesondere auch erfüllt sein für die Koordinaten $s = \frac{l}{2}$ und $y = f$ der Stab-Enden. Hieraus ergibt sich die Bedingungsgleichung: $f = 2\sqrt{i^2 + f^2} \sin^2 \frac{nl}{4} \sqrt{}$, aus welcher rechnungsmäßig der Biegungspfeil als

$$f = i \frac{2 \sin^2 \frac{nl}{4} \sqrt{}}{\sqrt{1 - 4 \sin^4 \frac{nl}{4} \sqrt{}}} = i \operatorname{tg} \psi$$

hervorgeht, wenn wie früher zur Abkürzung für

$$2 \sin^2 \frac{nl}{4} \sqrt{} = 1 - \cos \frac{nl}{2} \sqrt{} = \sin \psi$$

gesetzt wird.

Die vorstehenden, bereits früher ausführlicher gegebenen Entwicklungen beruhen, wie nochmals betont wird, auf der Voraussetzung — die stillschweigend auch bei Herleitung der Eulerschen Gleichung gemacht worden ist —, daß nämlich der Stab vollkommen elastisch sei. Nun sind aber die Baustoffe, um die es in der Technik sich handelt, durchaus nicht vollkommen elastisch, sondern es wachsen die Dehnungen, beziehungsweise Zusammendrückungen, mehr oder weniger rascher an als die Spannungen bezw. Pressungen, durch welche sie hervorgerufen werden und zwar nach Gesetzen, die jedem Baustoff eigen-

tümlich sind und die sich selbst beim gleichen Baustoff ändern, je nach den verschiedenen Belastungsgrenzen, die jeweils in Betracht kommen.

So verschieden aber und so verwickelt auch immer diese Gesetze für die verschiedenen Baustoffe sein mögen, so läßt sich doch für alle gemeinsam behaupten, daß durch das raschere Anwachsen der Dehnungen, worin auch die bleibenden Dehnungen inbegriffen sind, jedenfalls die Biegung besonders in der Gegend der Stabmitte, wesentlich größer ausfällt. Der Biegungspfeil wird also dementsprechend gleichfalls mehr oder weniger größer ausfallen, je nach den diesbezüglichen Eigenschaften des betreffenden Baustoffes, während der Trägheitsradius $i = \sqrt{\frac{J}{F}}$, der mit seinem Werte i dem Werte von f (in der Bedingungsgleichung für f) gegenübersteht, als nur vom Querschnitt abhängig, derselbe bleibt wie beim vollkommen elastischen Stab. Beachtet man noch, daß es sich überhaupt nur um geringe Biegungen handelt und es deshalb auch — besonders im Hinblick auf alle die verwickelten und anders nicht besser zu fassenden Nebenumstände — von wenig Belang sein kann, ob für die bei Annahme der Proportionalität gültige Cosinuslinie, eine etwas andere Form für die gebogene Stabmittellinie gesetzt wird oder nicht, so wird es richtig genug erscheinen, daß in der Bedingungsgleichung für den Pfeil einfach ein entsprechend größerer Pfeil eingestellt wird, der aus den besonderen Eigenschaften des nicht vollkommen elastischen Stabes entwickelt worden ist. Was diese Entwicklung anbelangt, so kann dieser größere Gesamtpfeil f nämlich zusammengesetzt gedacht werden aus 2 Teilen, wovon der eine Teil f_u der elastische und der andere f_e der unelastische Bestandteil sein soll. Der Effekt beim Knickvorgang ist alsdann derselbe, wie wenn der Stab ursprünglich schon mit dem kleinen Anfangspfeil f_u gleich dem unelastischen Bestandteil gebogen gewesen wäre und zwar, nach dem Obengesagten, nahezu nach der Form:

$$y_u = f_u (1 - \cos ns\sqrt{ }) = 2f_u \sin^2 \frac{ns}{2} \sqrt{ }.$$

Der elastische Teil, der sich an diesen letzteren aufbaut, hat dann ebenso, hier aber genau, die Form:

$$y_e = f_e (1 - \cos ns\sqrt{ }) = 2f_e \sin^2 \frac{ns}{2} \sqrt{ },$$

so daß also die Mittellinie des zentrisch gedrückten Stabes geformt ist nach der Summe von beiden, mit $y = y_u + y_e$ und $f = f_u + f_e$, also nach:

$$y = f (1 - \cos ns\sqrt{ }) = 2f \sin^2 \frac{ns}{2} \sqrt{ }.$$

Man bringt nun diesen Stab, ähnlich wie oben, in den gestrichelten Zustand, indem man also seine Mittellinie von der Druckspannung $\frac{P}{F}$ befreit. Beim vollkommen elastischen Stab geschieht das, wie wir gesehen haben, einfach durch Umsetzung der Verlängerung $n^2 i^2 l$ seiner Mittellinie in den dadurch bedingten größeren Pfeil, der infolgedessen von f auf $\sqrt{i^2 + f^2}$ vergrößert wird. Beim unvollkommen elastischen Stab wird die Stabmittellinie, bei der hier ähnlich vorzunehmenden Prozedur, durch ihre Befreiung von der Druckspannung, gleichfalls um $n^2 i^2 l$ verlängert; da aber im vorliegenden Fall der Stab angesehen werden kann, wie wenn er mit dem Anfangspfeil $f_u =$ dem Überschuss des Gesamtpfeils f über den als vollkommen elastisch gedachten Bestandteil f_e behaftet wäre, so verhält er sich von da ab genau wie der vollkommen elastische Stab, d. h. dieser vollkommen elastische Teil f_e wird durch die Verlängerung $n^2 i^2 l$ auf $\sqrt{i^2 + f_e^2}$ vergrößert, so daß der Gesamtpfeil $f_u + f_e$ auf $f_1 = f_u + \sqrt{i^2 + f_e^2}$ vergrößert wird. Die Gleichung der Stabmittellinie im gestrichelt angedeuteten Zustand heißt also hier:

$$y_1 = f_1 (1 - \cos ns\sqrt{ })$$

und mithin die Gleichung, welche den Zustand im gedrückten Stab richtig angiebt:

$$y = f_1 (1 - \cos ns\sqrt{ }) = 2[f_u + \sqrt{i^2 + f_e^2}] \sin^2 \frac{ns}{2} \sqrt{ }.$$

Mit den Koordinaten $s = \frac{l}{2}$ und $y = f$ erhält man also hieraus, ähnlich wie oben, als Bedingungsgleichung für den Gesamtpfeil f :

$$f = 2[f_u + \sqrt{i^2 + f_e^2}] \sin^2 \frac{nl}{4} \sqrt{ }.$$

Setzt man $\frac{f_e}{f} = \mu$, wo alsdann μ ein ächter Bruch ist, der den Elastizitätsgrad des betreffenden Baustoffs angiebt, so ist $f_e = \mu f$ und also $f_u = (1 - \mu)f$.

Damit erhält man, indem man nach f auflöst, für den Gesamtpfeil beim unvollkommen elastischen Stab:

$$f = i \frac{2 \sin^2 \frac{nl}{4} \sqrt{ }}{\sqrt{[1 - 2(1 - \mu) \sin^2 \frac{nl}{4} \sqrt{ }]^2 - 4 \mu^2 \sin^4 \frac{nl}{4} \sqrt{ }}} = i \operatorname{tg} \psi_1,$$

wo aber jetzt, beim unvollkommen elastischen Stab, im Gegensatz zu früher, für

$$\operatorname{tg} \psi_1 = \frac{2 \sin^2 \frac{nl}{4} \sqrt{ }}{\sqrt{[1 - 2(1 - \mu) \sin^2 \frac{nl}{4} \sqrt{ }]^2 - 4 \mu^2 \sin^4 \frac{nl}{4} \sqrt{ }}}$$

zu setzen ist. Mit $\mu = 1$, d. i. vollkommener Elastizität, ergeben sich daraus natürlich die für den vollkommen elastischen Stab gültigen Werte von $\operatorname{tg} \psi$ und f .

μ ist ebenso wie E und $k_0 = mk$ Materialkoeffizient. Diese Materialkoeffizienten beziehen sich speziell auf die Knickung und sind also durch sachgemäße Knickversuche zu bestimmen. Erst wenn diese Knickkoeffizienten als Durchschnittswerte festgestellt sind, kann man den Abminderungskoeffizienten α für die verschiedenen Baustoffe als Funktion von $\frac{l}{i}$ berechnen und die Werte tabellarisch zusammenstellen.

Zu dieser Berechnung dienen die bereits früher hierfür gegebenen Formeln, nachdem sie den obigen Ausführungen entsprechend richtig gestellt sind, wie folgt:

Es ist jetzt

$$\alpha = \frac{1}{\frac{e}{i} \operatorname{tg} \psi_1 + 1} \quad \text{bzw.} \quad \frac{\frac{k_1}{k}}{\frac{e}{i} \operatorname{tg} \psi_1 - 1}$$

und

$$\frac{l}{i} = \left(\frac{n l}{4} \sqrt{\frac{1}{\alpha} \cdot \frac{16 E}{m k}} \right)$$

zu setzen.

Dabei liegt $\frac{e}{i}$ für die verschiedenen Querschnittsformen zwischen den Grenzen 1,2 und 2,4 und $\frac{n l}{4} \sqrt{\quad}$ kann alle Werte zwischen 0 und $\frac{\pi}{4}$ annehmen.

Mit Vorstehendem glaube ich den Beweis erbracht zu haben, daß der Biegungspeil bei der Knickung rechnermäßig bestimmt ist, und zwar mit seinem mathematisch genauen Wert für vollkommen elastische Stäbe. Aber auch für unvollkommen elastische Stäbe muß der rechnermäßig hierfür gefundene Biegungspeil als vollkommen genau genug für alle praktischen Aufgaben angesehen werden, wenn die Durchschnittswerte der Knickkoeffizienten μ , E und $k_0 = mk$ durch sachgemäße Versuche mit den verschiedenen Baustoffen ebenso bestimmt sind, wie es derartige Materialkoeffizienten für andere Belastungsarten auch sein müssen.

Eßlingen, im September 1901.

Die Horopterkurve.

Von FRED. SCHUH in Amsterdam.

Einleitung.

Das Auge entwirft von der Außenwelt auf die Netzhaut eine eigentliche Perspektive, deren Zentrum der *Knotenpunkt* K des Auges genannt wird. Wir nehmen jedenfalls als mathematische Idealisierung an, daß dies in strengem Sinne der Fall sei, indem wir von allen störenden Einflüssen (sphärischer und chromatischer Aberration) absehen. Auch nehmen wir an, daß das Auge sich als starrer Körper bewegen kann und dabei der Knotenpunkt fest bleibt (in Wirklichkeit liegt der Knotenpunkt etwa 2 mm vor dem Augendrehpunkt). Daß die Netzhaut keine Ebene ist, kommt nicht in Betracht, weil wir nicht mit Netzhautpunkten, sondern vielmehr mit Strahlen durch den Knotenpunkt operieren werden, und der Netzhautpunkt uns nur als äußerer Orientierungspunkt des betreffenden Strahles dient.

Unter allen Augenstellungen ist eine bestimmte bevorzugt, die wir nach Listing die *primäre Augenstellung* nennen werden, während die übrigen Stellungen *sekundär* heißen. Beide Augen nehmen ihre primäre Stellung ein, wenn wir, aufrecht stehend, horizontal geradeaus blicken, die beiden Gesichtslinien also horizontal und senkrecht auf $K_l K_r$ verlaufen (K_l und K_r sind die Knotenpunkte des linken und des rechten Auges).

Zwischen den Netzhautpunkten beider Augen, somit auch zwischen den Strahlen durch K_l und K_r , besteht eine Korrespondenz. *Nur Lichteindrücke, die auf korrespondierende Netzhautstellen fallen, werden als ein einziger Eindruck wahrgenommen.* Wir werden annehmen, daß, wenn beide Gesichtslinien parallel sind, auch die korrespondierenden Strahlen durch K_l und K_r parallel sind, also die beiden Strahlenbündel K_l und K_r *kongruent* auf einander bezogen sind. Daß dies aber nicht genau der Fall ist, hat Recklinghausen entdeckt; vielmehr gilt das folgende Gesetz: Haben beide Augen ihre primäre Stellung, so liegen korrespondierende Strahlen in derselben Ebene durch K_l und K_r , während die Meridiane (Ebenen durch die Gesichtslinien) der korrespondierenden Strahlen gleiche Winkel mit den scheinbar vertikalen Meridianen bilden; die scheinbar vertikalen Meridiane (die wir als vertikal zu sehen glauben) weichen nach Helmholtz von den wirklich vertikalen Meridianen um den Winkel $1^\circ 13'$ nach oben divergierend ab. Die Beziehung zwischen den korrespondierenden Strahlen ist also

nicht mehr kongruent, noch immer aber projektiv. Wir werden jedoch in dem Folgenden an der kongruenten Beziehung festhalten.

Fixieren wir (ohne den Kopf zu bewegen) einen Punkt F , den wir *Fixationspunkt* nennen, so richten wir die beiden Gesichtslinien auf F . Donders und Meißner haben gefunden, daß, wenn dieselbe Lage der Gesichtslinie zurückkehrt, immer das Auge dieselbe Stellung wieder einnimmt. *Bei festbleibender Gesichtslinie ist also eine Drehung um diese Linie nicht möglich.* Dieses Gesetz macht eine leichte Orientierung im Gesichtsfelde möglich. Welche Stellung das einzelne Auge bei bestimmter Gesichtslinie einnimmt, wird durch das folgende von Listing aufgestellte Gesetz angegeben: „*Die Stellung des Auges in einer Sekundärstellung wird gefunden, wenn dasselbe aus der Primärstellung in die Sekundärstellung übergeführt wird, durch Drehung um eine Achse, welche auf der primären und sekundären Richtung der Gesichtslinie senkrecht steht.*“

Die Versuche von Donders und Meißner hatten schon gezeigt, daß bei den Augenbewegungen die Interessen des binokularen Sehens (möglichst viele Punkte einfach zu sehen) vielfältig verletzt sind. Deshalb haben Fick und Wundt gemeint, daß das Gesetz der Augendrehungen gar nicht von einem optischen Prinzip, sondern nur von der Bequemlichkeit der Augenmuskeln abhängen soll. Helmholtz dagegen hat nachgewiesen, daß andere optische Interessen den Ausschlag geben, wie er sofort aus der Bildsamkeit des Muskelsystems vermutete; er hat gezeigt, daß das Listingsche Gesetz am meisten dazu geeignet ist, die Orientierung möglichst sicher zu behalten, während der Fixationspunkt im Gesichtsfelde sich verschiebt, sodaß wir, trotz des Wechsels der Lichteindrücke auf die Netzhäute, die Objekte als ruhend anerkennen (Prinzip der leichtesten Orientierung). Wir verweisen hierüber auf Bd. II seiner Wissensch. Abh., worin er eingehend die Augenbewegungen und seine Versuche zur Bestätigung des Listingschen Gesetzes bespricht.

Durch den Fixationspunkt F ist die Lage beider Augen festgelegt. Die Raumpunkte, deren beide Bilder in korrespondierende Netzhautstellen fallen, liegen auf einer Kurve, die *Horopter* genannt wird. *Der Horopter ist also der Ort der Raumpunkte, die einfach gesehen werden.* Zu jedem Fixationspunkt gehört ein Horopter. Als Ort der Schnittpunkte korrespondierender Strahlen der beiden projektiven Bündel K_1 und K_2 ist der Horopter eine Raumkurve dritter Ordnung durch K_1 und K_2 , auch wenn man das Korrespondenzgesetz von Recklinghausen zu Grunde legt.

Wir werden die Beziehung der Strahlenbündel als kongruent annehmen, und uns die Gestalt (Windungssinn) des Horopters klar zu

machen versuchen. Es wird sich herausstellen, *dafs im allgemeinen der Horopter eine auf einem Kreiscylinder aufgerollte Tangenslinie ist.* Wir werden hierbei sowohl mit elementar projektiv-geometrischen Hilfsmitteln operieren, wie mit dem mehr abstrakten imaginären Kugelkreis. Doch können für das Verständnis die auf den Kugelkreis bezüglichen Paragraphen 2 und 5 des ersten Kapitels übergangen werden, während in den anderen Paragraphen von diesen Dingen nur ganz beiläufig die Rede sein wird.

Es ist klar, dafs der Horopter nur von der relativen Stellung beider Augen gegen einander abhängt, also von der *relativen Drehung*. Darunter verstehe ich die Drehung des rechten Auges, die korrespondierende Strahlen parallel stellt. Nun giebt es ∞^3 Fixationspunkte, also ∞^3 verschiedene relative Drehungen, während im ganzen auch nur ∞^3 relative Drehungen möglich sind. Hiermit ist natürlich nicht bewiesen, dafs auch zu jeder relativen Drehung ein Fixationspunkt gehört, aber jedenfalls braucht diese Drehung dazu keinen Gleichheitsbedingungen zu genügen, höchstens Ungleichheitsbedingungen.

Wir werden in dem ersten Kapitel annehmen, dafs alle relativen Drehungen möglich sind, und dann von dem Fixationspunkt vollständig abstrahieren. In dem zweiten Kapitel werden wir dann die Frage behandeln, ob und wie aus dieser Drehung der Punkt F bestimmt werden kann. Wir werden dabei unser Problem noch insofern idealisieren, dafs wir auch hinter dem Kopf gelegene Fixationspunkte zulassen, immer an dem Listingschen Gesetze festhaltend; hauptsächlich in den beiden letzten Paragraphen wird von dieser Idealisierung die Rede sein.

Erstes Kapitel.

Beziehung des Horopters zur relativen Augenstellung.

§ 1. Erzeugung durch kongruente Strahlenbündel.

Der Horopter ist bestimmt durch die relative Drehung, und diese wieder durch die relative Drehungsachse a , und den relativen Drehungswinkel β . Die beiden kongruenten Strahlenbündel betrachte ich als zwei kongruente Ebenenbüschel, deren Trägerinnen a_l und a_r parallel zu a durch K_l und K_r verlaufen, während jede Ebene dieser Büschel einen Strahlenbüschel trägt. Die korrespondierenden Ebenen der Büschel a_l und a_r , die den Winkel β einschließen, schneiden einander in den Erzeugenden eines Kreiscylinders durch a_l und a_r . *Der Horopter ist also ein kubischer Kreis, d. h. er liegt auf einem Kreiscylinder.* Die Ebene E durch O , den Halbierungspunkt der Strecke $K_l K_r$, senkrecht

auf a , schneidet a_i und a_r in K_i bzw. K_r , und den Kreiscylinder in einem Kreise R durch K_i und K_r ; durch diese beiden Punkte wird der Kreis R in zwei Segmente geteilt, einen eigentlichen Teil, der den Winkel β , und einen uneigentlichen Teil, der den Winkel $\pi - \beta$ enthält.

Fassen wir nun zwei entsprechende Ebenen ins Auge, die einander in der Cylindererzeugenden k schneiden, während k den Kreis R in P' schneidet. In diesen beiden Ebenen liegen zwei kongruente Strahlenbüschel, die auf der Linie k zwei ähnliche Punktreihen ausschneiden, und zwar mit positiver oder negativer Ähnlichkeitskonstante c , je nachdem P' auf dem eigentlichen oder auf dem uneigentlichen Teil des Kreises R liegt. Beide Punktreihen haben im Endlichen einen Punkt P gemeinsam (außerdem noch den unendlich fernen Punkt P_∞), der auf der Horopterkurve liegt. In P schneiden sich zwei korrespondierende Halbstrahlen, oder ein Halbstrahl und die Verlängerung des korrespondierenden, je nachdem c positiv oder negativ ist. Dementsprechend unterscheiden wir den eigentlichen und den uneigentlichen Teil des Horopters, die sich auf die Ebene E in den eigentlichen und den uneigentlichen Teil des Kreises R projizieren. Die Schnittpunkte der *Medianebene*, der Ebene, die $K_i K_r$ senkrecht halbiert, mit dem eigentlichen und dem uneigentlichen Teil des Kreises wollen wir mit A und B bezeichnen.

Damit P ein Horopterpunkt sei, müssen $K_i P$ und $K_r P$ dieselbe Neigung gegen E haben, also (Fig. 1):

$$\frac{P'P - K_i K_i}{K_i P'} = \frac{P'P - K_r K_r}{K_r P'},$$

wobei die Vorzeichen von $P'P$, $K_i K_i$ und $K_r K_r$ zu beachten sind. Projizieren wir jetzt P' , K_i und K_r von A aus auf die Kreistangente in B in die Punkte P'' , K_i'' und K_r'' (Fig. 2), so folgt aus der Ähnlichkeit der Dreiecke $AK_i P'$ und $AP'' K_i''$ einerseits, und der Dreiecke $AK_r P'$ und $AP'' K_r''$ andererseits:

$$K_i P' : K_i'' P'' = K_r P' : K_r'' P''.$$

Die Bedingung für P wird also, wenn man beachtet, daß $K_r K_i = -K_i K_r$ ist:

$$P'P(K_r'' P'' - K_i'' P'') = K_i K_i (K_r'' P'' + K_i'' P'')$$

oder, da $K_i'' P'' = K_i'' B + BP''$ und $K_r'' P'' = K_r'' B + BP'' = -K_i'' B + BP''$

$$\frac{P'P}{BP''} = \frac{K_i K_i}{BK_i''} = \text{Constans}.$$

Hieraus sieht man, daß die Kurve durch B geht, und die Linie l durch A senkrecht auf der Ebene E Asymptote ist. Die obige Formel drückt aus, daß die Projektion der Horopterkurve auf eine Ebene durch B senkrecht auf BA mittelst der Asymptote l eine Gerade ist, und zwar die Kurventangente in B . Unter dem Projizieren mittelst l ist verstanden, daß man das Lot, von P aus auf l gefällt, mit der betreffenden Ebene zum Schnitt bringt. Auch auf eine beliebige Ebene senkrecht auf BA projiziert sich die Kurve mittelst l in eine Gerade, die Sekante der Kurve ist; speziell in K_1K_2 , wenn man die Ebene durch K_1K_2 hindurchlegt (Fig. 1).

Wenn von der Kurve der Kreiscylinder, der Punkt B und die Tangente in B , die willkürlich angenommen werden können, bekannt

Fig. 1.

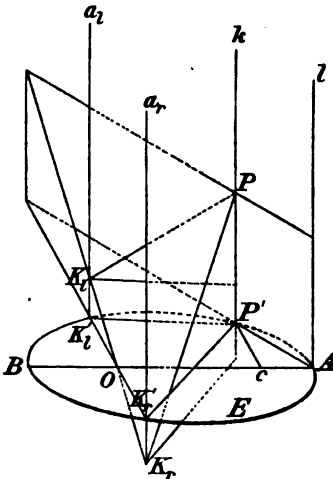
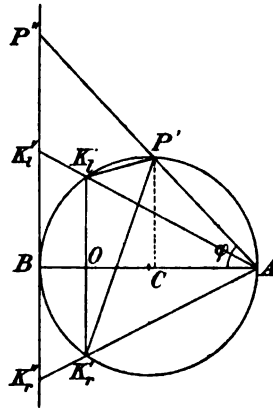


Fig. 2.



sind, so kann man ihre Punkte konstruieren. Man bestimmt erst den Punkt A (als Gegenpunkt von B), also die Asymptote l ; aus einem Punkte der Tangente in B fällt man das Lot auf l , das den Kreiscylinder in einem Kurvenpunkt schneidet. Hieraus folgt, *dafs die Gestalt des Horopters nur von dem Winkel γ abhängt, den die Tangente in B mit der Ebene E (senkrecht auf l) bildet*; wir werden γ die *Steilheit* des Horopters nennen. Seine absoluten Dimensionen sind dann weiter dem Radius r des Kreiscylinders proportional. Ist $\gamma = 0$ d. h. $K'_1 K_1 = 0$, so zerfällt der Horopter in den Kreis R und die Gerade l .

Die Höhe $P'P$ des Punktes P über die Ebene E läßt sich leicht durch den Winkel $P'AB = \varphi$ ausdrücken, nämlich:

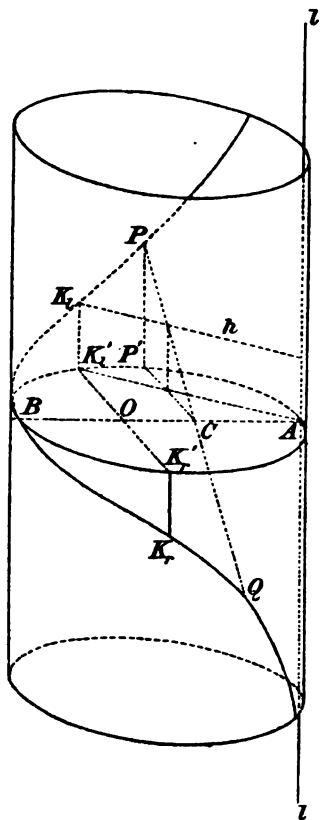
$$P'P = 2r \cdot \operatorname{tg} \varphi \cdot \operatorname{tg} \gamma.$$

Hieraus folgt, daß, wenn man den Cylinder abwickelt, der Horopter, von

konstanten Faktoren abgesehen, eine Tangenslinie wird. Von B ab neigt sich die Kurve immer stärker gegen E .

Aus dem Vorhergehenden sieht man: Die Linie AB durch O senkrecht auf K_1K_2 und auf der relativen Drehungsachse ist eine zwei-zählige Symmetrieachse der Kurve. Dies geht auch sofort daraus hervor, daß, wenn ich beide Strahlenbündel durch den Winkel α um BA drehe, ihre relative Stellung sich nicht ändert.

Fig. 3.



Es ist klar, daß K_1 und K_2 keine ausgezeichneten Punkte der Horopterkurve sind. Wählt man zwei andere, zu BA symmetrisch gelegene, Kurvenpunkte als Scheitel zweier Strahlenbündel, so sind diese Bündel durch die Kurve immer noch kongruent auf einander bezogen. Unsere Kurve ist also ∞^1 Mal als Horopter aufzufassen.

Hieraus ist leicht die Tangente in einem Punkte P der Kurve zu bestimmen. Dazu wähle ich P und den symmetrisch gelegenen Punkt Q als Scheitel der erzeugenden Strahlenbündel. Mit QP , als Strahl des Bündels Q , korrespondiert die Tangente in P als Strahl des Bündels P , also haben QP und die Tangente in P dieselbe Neigung gegen die Ebene E . Die Tangente muß auch noch den Kreiszylinder berühren, und ist damit also festgelegt.

Man kann die Konstruktion der Kurvenpunkte und -tangente in eine Konstruktion vereinigen. Durch K_1 ziehe ich die Gerade h , die die Asymptote l senkrecht schneidet, und durch einen Punkt C von BA eine h schneidende Gerade, senkrecht auf BA ; diese Gerade schneidet den Zylinder

in zwei Kurvenpunkten P und Q , während die Tangenten in P und Q dieselbe Neigung gegen E haben wie CP . (Fig. 3.)

In Fig. 3 ist die Horopterkurve gezeichnet. K_1 ist oberhalb, K_2 unterhalb der Ebene E angenommen, und dementsprechend ist die Kurve links gewunden (wie eine linkshändige Schraube); liegt K_1 unterhalb E , so ist die Kurve rechts gewunden. Das Kurvenstück K_1BK_2 ist der uneigentliche Teil des Horopters.

§ 2. Beziehung des Horopters zum Kugelkreis.

Der Horopter zeichnet sich von der allgemeinen Raumkurve dritter Ordnung C_3 aus durch die Lage seiner unendlich fernen Punkte gegen den imaginären Kugelkreis C_2 , den Kreis, in dem jede Kugel durch die unendlich ferne Ebene E_∞ geschnitten wird. Die beiden kongruenten Strahlenbündel schneiden E_∞ in zwei kongruenten Punktfeldern, deren drei gemeinschaftliche Punkte die Schnittpunkte des Horopters mit E_∞ sind. Diese kongruenten Punktfelder sind aufzufassen als projektive Punktfelder, bei denen der Kugelkreis C_2 sich selbst entspricht. Außerdem ist dasselbe der Fall mit dem unendlich fernen Punkt P_∞ der relativen Drehungsachse a . Die Tangenten von C_2 durch P_∞ entsprechen entweder sich selbst, oder einander gegenseitig. Das letzte ist aber ausgeschlossen, weil man durch eine Drehung um a beide Punktfelder stetig in einander überführen kann, und also nicht plötzlich das gegenseitige Entsprechen der Tangenten durch P_∞ auftreten kann. (Das gegenseitige Entsprechen hat man, wenn die Punktfelder nicht kongruent, sondern symmetrisch sind.) Also entsprechen P_∞ und die beiden Berührungspunkte T_1 und T_2 der Tangenten durch P_∞ an C_2 sich selbst und sind deshalb die Schnittpunkte des Horopters mit E_∞ . Nun ist aber $T_1 T_2$ die Polare von P_∞ in Bezug auf C_2 , liegt also in einer Ebene senkrecht auf der relativen Drehungsachse a . Da nun T_1 und T_2 die beiden Kreispunkte dieser Ebene sind, so hat man:

Der Horopter geht durch die beiden Kreispunkte der Ebene, die senkrecht steht auf der einzigen reellen Asymptote.

Wir werden sofort sehen, daß auch umgekehrt jede C_3 , die E_∞ in den genannten Punkten schneidet, als Horopter aufzufassen ist.

Wir werden unser Resultat reell zu interpretieren versuchen. Wenn man durch die Horopterpunkte parallel zu a Geraden zieht, bekommt man einen Cylinder zweiter Ordnung, und zwar einen Kreiscylinder, da die unendlich ferne Gerade einer Ebene senkrecht auf a den Cylinder in den beiden Kreispunkten dieser Ebene schneidet. Wir finden also wie früher, daß der Horopter auf einem Kreiscylinder gelegen ist. Das sagt aber nicht so viel aus wie die Bedingung, daß der Horopter durch die Kreispunkte der zu a senkrechten Ebene geht. Wenn ich nun aber noch die Bedingung hinzufüge, daß die unendlich ferne Gerade m einer Ebene senkrecht auf a Sekante der Kurve ist, so muß die Kurve notwendig durch die Kreispunkte dieser Ebene hindurchgehen. Wir müssen also die reelle Bedeutung davon suchen, daß eine reelle Gerade m Verbindungslinie zweier konjugiert-imaginären Punkte einer C_3 ist. Das werden wir erst für eine beliebige C_3 thun.

Wir konstruieren dazu mit dem Kurvenpunkt S als Spitze den Kegel zweiter Ordnung durch die C_3 ; die Kegelerzeugende l ist dann Sekante der Kurve. Weiter konstruieren wir die geradlinige Fläche F durch C_3 , l und m , die Linie, von der untersucht werden soll, ob sie Sekante von C_3 ist. Nur wenn m Sekante ist, ist die Fläche F zweiter Ordnung (F_2). (Sind l und m keine Sekanten, so ist F sechster Ordnung; jeder Schnittpunkt von l oder m mit C_3 erniedrigt ihre Ordnung um eins.) Sei nun m eine Sekante; F_2 entsteht, wenn man durch jeden Kurvenpunkt P die Gerade g zieht, die l und m schneidet. Ist g_1 eine dieser Linien durch P_1 , und legt man durch g_1 eine beliebige Ebene, so schneidet diese die Fläche F_2 in einer zweiten Geraden n . Weil nun der vollständige Schnitt von F_2 mit dem Kegel die Gerade l und unsere Kurve C_3 ist, so schneidet n den Kegel in zwei Punkten von C_3 . Ich kann also n definieren als die Verbindungsgerade der beiden Punkte Q_1 und Q_2 , die die Ebene durch g_1 außer P_1 noch mit C_3 gemeinsam hat. Die Fläche F_2 ist durch die Erzeugenden l , m und n desselben Systems bestimmt; sie enthält die Kurve C_3 . Liegt nun umgekehrt C_3 auf der Fläche zweiter Ordnung durch l , m und n (n als Verbindungsgerade von Q_1 und Q_2 aufgefaßt), so ist m eine Sekante von C_3 ; denn jede Erzeugende von F_2 schneidet den vollständigen Schnitt (l und C_3) von Kegel und F_2 in zwei Punkten; da nun die Erzeugenden des Systems l , m , n die Gerade l nicht schneiden, schneiden sie C_3 zweimal. *Die Insidens von C_3 mit der Fläche zweiter Ordnung durch l , m und n ist also das Kriterium dafür, daß m eine Sekante (mit reellen oder konjugiert-imaginären Schnittpunkten) von C_3 ist.*

Wir wenden das Gefundene auf unsere Horopterkurve an. Als Spitze des Kegels wählen wir den reellen unendlich fernen Punkt P_∞ des Horopters, als Sekante l die reelle Asymptote; die Linie m , für die die Bedingung gesucht wird, daß sie Sekante ist, ist die unendlich ferne Gerade der Ebene senkrecht auf l . Die Geraden g sind die Lote aus Kurvenpunkten P auf die Asymptote l ; lassen wir P dem unendlich fernen Punkt P_∞ sich nähern, so wird die Gerade die unendlich ferne Gerade g_1 einer Ebene E_1 , die den Kreiscylinder längs l berührt. Durch g_1 legen wir eine Ebene, die C_3 in zwei Punkten schneidet, deren Verbindungsline n ist; n ist also eine Sekante, parallel zu E_1 . Die Fläche zweiter Ordnung durch l , m , n (die entsteht, wenn man aus den Punkten von n die Lote auf l fällt) enthält die Kurve C_3 , d. h. C_3 projiziert sich mittelst l auf eine Ebene parallel zu E_1 in eine Gerade, die C_3 in P und Q schneidet. Die Gerade, die PQ senkrecht halbiert und l senkrecht schneidet, ist eine Symmetrieachse der Kurve. Wir haben früher gesehen, daß C_3 zwei Strahlenbündel, deren Scheitel

symmetrisch zu dieser Achse liegen, kongruent auf einander bezieht. Also finden wir

Jede C_s , die durch die beiden Kreispunkte einer Ebene senkrecht auf der reellen Asymptote geht, ist auf ∞^1 Weisen als Horopter zu betrachten.

Die Tangenten in den beiden Kreispunkten schneiden die Achse des Kreiscylinders in zwei symmetrisch zu E gelegenen Punkten, die von E eine Entfernung $\pm i \cdot 2r \operatorname{tg} \gamma = \pm K_i K_r \cdot i \cdot \operatorname{ctg} \frac{1}{2} \beta$ haben; E ist die im ersten Paragraphen betrachtete Ebene.

§ 3. Verschiedene Fälle bei der Erzeugung nach § 1.

Wir werden in diesem Paragraphen die verschiedenen besonderen Fälle, die möglich sind, aufzählen; diese zeichnen sich aus durch den relativen Drehungswinkel β , und die Lage der relativen Drehungsachse. Der Winkel β kann sein;

- A. β von Null und π verschieden.
- B. $\beta = 0$.
- C. $\beta = \pi$.

Die relative Drehungsachse a kann zu $K_i K_r$ die folgenden Lagen haben:

- I. a nicht senkrecht oder parallel zu $K_i K_r$.
- II. a senkrecht auf $K_i K_r$.
- III. a parallel zu $K_i K_r$.

Die Fälle A, B und C sind mit jedem der Fälle I, II und III zu kombinieren. Nur ist zu bemerken, daß in dem Falle B die relative Drehungsachse unbestimmt ist, und also BI, BII und BIII identisch sind; deshalb schreiben wir dann nur B. Die verschiedenen Fälle sind nun:

AI. Der allgemeine Fall (in den beiden ersten Paragraphen behandelt).

AII. Der Horopter zerfällt in einen Kreis durch K_i und K_r in einer Ebene senkrecht auf a , und eine zu a parallele Gerade, die den Kreis in dem Punkte A der Medianebene trifft. Das Segment $K_i B K_r$ (B ist der Gegenpunkt von A) ist der uneigentliche Teil des Horopters.

AIII. Die Kurve zerfällt in die Gerade $K_i K_r$ und zwei auf $K_i K_r$ senkrecht stehende Geraden in Ebenen durch $K_i K_r$, die den Kugelkreis berühren (Minimalebenen). Diese Geraden schneiden $K_i K_r$ in zwei zu O (dem Halbierungspunkt von $K_i K_r$) symmetrisch gelegenen Punkten, die von O den Abstand $\pm i \cdot O K_i \cdot \operatorname{ctg} \frac{1}{2} \beta$ haben. Die Strecke $K_i K_r$ ist der uneigentliche Horopterteil.

B. Der Horopter zerfällt in die ganze unendlich ferne Ebene und die Gerade K_1K_r , die Strecke K_1K_r als uneigentlichen Teil.

CI. Die Kurve zerfällt in die unendlich ferne Gerade einer zu a senkrechten Ebene, und eine gleichseitige Hyperbel in der Ebene durch K_1K_r parallel zu a . Beide Asymptoten der Hyperbel gehen durch O , die eine parallel zu a , die andere senkrecht darauf. Nur die Stücke der Hyperbel zwischen den Knotenpunkten und dem unendlich fernen Punkt von a gehören zu dem eigentlichen Teil des Horopters.

CII. Dieser Fall ist als Spezialfall, sowohl von AII als von CI anzusehen. Der Kreis des Falles AII artet in die Gerade K_1K_r und die unendlich ferne Gerade der Kreisebene aus; die zu a parallele Gerade geht nun durch O . Andererseits artet die Hyperbel des Falles CI in die Gerade K_1K_r und die zu a parallele Gerade durch O aus. Die Kurve zerfällt also jetzt in drei Geraden, die weder durch einen Punkt gehen, noch in einer Ebene liegen, während eine dieser Geraden, nämlich K_1K_r , die beiden anderen schneidet. Der eigentliche Teil des Horopters ist die Strecke K_1K_r , und die Gerade durch O parallel zu a .

CIII. Nun ist vollständige Symmetrie um K_1K_r herum vorhanden. Der Horopter zerfällt in die Gerade K_1K_r und die ganze Medianebene; der eigentliche Teil ist die Strecke K_1K_r .

§ 4. Erzeugung durch Strahlenbündel von beliebigen Kurvenpunkten aus.

Wir können den Horopter auch als Ort der Schnittpunkte zweier projektiven Strahlenbündel auffassen, deren Scheitel beliebige Kurvenpunkte P_1 und P_2 sind. Die Frage ist, wie diese Projektivität beschaffen sein muß. Ich behaupte, daß die Umformung, die die Strahlen des Bündels P_2 parallel zu den entsprechenden Strahlen des Bündels P_1 stellt, aus folgenden zwei Operationen zusammengesetzt ist:

1. Einer Drehung durch den Winkel β um die Achse a ,
2. Einer Dilatation mit der Konstanten α und derselben Achse a .

Unter einer *Dilatation mit der Konstanten α und der Achse a* verstehe ich die affine Transformation mit P_2 als Fixpunkt, die (wenn wir P_2 als Koordinatenanfangspunkt und a als Z -Achse annehmen) durch

$$x' = x, \quad y' = y, \quad z' = \alpha z$$

dargestellt wird.

Diese Drehung und Dilatation sind vertauschbar. Weiter ist zu bemerken, daß, wenn wir nur Vollstrahlen in Betracht ziehen, eine Drehung durch den Winkel π und eine Dilatation mit derselben Achse

und der Konstanten -1 identisch sind, sodaß man α positiv annehmen kann.

Um unsere Behauptung zu beweisen, werden wir zeigen, daß die Kurve, die als Schnitt der beiden projektiven Strahlenbündel herauskommt, identisch mit dem Horopter ist. Dazu betrachten wir wieder das Strahlenbündel als bestehend aus einem Ebenenbüschel mit einer Achse parallel zu a , in dessen Ebenen Strahlenbüschel gelegen sind. Die Schnittlinien entsprechender Ebenen bilden einen Kreiscylinder durch die Geraden a_1 und a_2 , durch P_1 bzw. P_2 parallel zu a . Wir bringen senkrecht auf a eine Ebene E' an, die a_1 und a_2 in P'_1 und P'_2 , den Kreiscylinder in einem Kreise R' , durch P'_1 und P'_2 , schneidet, der β als Peripheriewinkel über $P'_1P'_2$ enthält. Sei nun P ein Kurvenpunkt, P' seine Projektion auf E' , so hat man vermöge der projektiven Beziehung der beiden Strahlenbündel

$$\frac{P'P - P'_1P_1}{P'_1P'} = \alpha \frac{P'P - P'_2P'}{P'_2P'}$$

d. h.

$$P'P = \frac{\alpha \cdot P'_2P_2 \cdot P'_1P' - P'_1P_1 \cdot P'_2P'}{\alpha \cdot P'_1P' - P'_2P'},$$

wenn P' auf dem Kreissegment liegt, das den Winkel β selbst enthält (sonst muß man α durch $-\alpha$ ersetzen). Die Vorzeichen von $P'P$, P'_1P_1 und P'_2P_2 sind genau zu beachten.

Liegt P' auf dem Kreissegment mit dem Winkel β , und ist $\frac{P'_2P'}{P'_1P'} = \alpha$, so wird $P'P = \infty$. Wir konstruieren also die Asymptote, indem wir auf diesem Kreissegment den Punkt A so bestimmen, daß $\frac{P'_2A'}{P'_1A'} = \alpha$ wird. Weiter suchen wir auf dem Kreise R' den Gegenpunkt B' von A' und projizieren P' , P'_1 und P'_2 von A' aus auf die Kreistangente in B' in die Punkte P'' , P''_1 , und P''_2 . Aus der Ähnlichkeit von Dreiecken folgt nun:

$$P'_1P' = \frac{P'_1P'' \cdot A'P'_1}{A'P''}, \quad P'_2P' = \frac{P'_2P'' \cdot A'P'_2}{A'P''}$$

also, wenn man beachtet, daß $\alpha \cdot P'_1A' = P'_2A'$ ist,

$$P'P = \frac{P'_2P_2 \cdot P'_1P'' - P'_1P_1 \cdot P'_2P''}{P'_1P'' - P'_2P''}.$$

Man überzeugt sich leicht, daß diese Formel gültig bleibt, wenn P' auf dem Kreissegment liegt, daß den Winkel $\pi - \beta$ enthält. Nun ist aber weiter $P'_1P'' = B'P'' - B'P'_1$ und $P'_2P'' = B'P'' - B'P'_2$, also:

$$P'P = B'P'' \cdot \frac{P'_2P_2 - P'_1P_1}{P'_1P'_2} + \frac{P'_1P_1 \cdot B'P'_2 - P'_2P_2 \cdot B'P'_1}{P'_1P'_2}$$

d. h.

$$P'P = p \cdot B'P'' + q,$$

worin p und q von der Lage von P unabhängige Konstanten bedeuten. Nimmt man P' in B' , also P in B , so ist $B'P'' = 0$, also $B'B = q$. Legt man die Ebene E durch B , so wird $q = 0$; ich nenne die Ebene E' dann E und die Punkte A' und B' entsprechend A und B . Aus $q = 0$ folgt $\frac{P'_1P_1}{P'_2P_2} = \frac{BP''_1}{BP''_2}$ also:

$$\frac{P'P}{BP''} = \text{Constans} = \frac{P'_1P_1}{BP''_1} = \frac{P'_2P_2}{BP''_2};$$

hieraus liest man ab, daß die Kurve sich mittelst der Asymptote auf eine Ebene durch B senkrecht auf AB als eine Gerade projiziert, womit die Identität mit der Horopterkurve nachgewiesen ist.

Sind P_1 und P_2 beliebig auf der Kurve angenommen, so ist die Achse der Drehung und der Dilatation parallel zur Asymptote, der Drehungswinkel β ist der Winkel des Kreissegments $P'_1AP'_2$, und die Dilatationskonstante α ist gleich $\frac{AP'_2}{AP'_1}$.

§ 5. Bestimmung der Projektivität des § 4 mit Hilfe des Kugelkreises.

Man kann die projektive Beziehung, die die Kurve zwischen den beiden Strahlenbündeln P_1 und P_2 festlegt (P_1 und P_2 beliebige Kurvenpunkte) auch aus der Betrachtung des Kugelkreises finden. Denn beide Strahlenbündel schneiden die unendlich weite Ebene E_∞ in zwei projektiven Punktfeldern, deren sich selbst entsprechende Punkte die Schnittpunkte der Kurve mit E_∞ sind, also der reelle unendlich ferne Punkt P_∞ , und die Berührungspunkte T_1 und T_2 der Tangenten durch P_∞ an den Kugelkreis C_1 . Bei der projektiven Umformung geht C_2 in einen Kegelschnitt C'_2 durch T_1 und T_2 über, der ebenfalls $P_\infty T_1$ und $P_\infty T_2$ zu Tangenten hat, aber im allgemeinen von C_2 verschieden ist. Man kann nun die Umformung in E_∞ aus zwei Teiloperationen zusammensetzen, nämlich aus:

1. Einer Umformung, bei der P_∞ und der Kugelkreis in sich selbst übergeführt werden, nicht aber alle Geraden in E_∞ durch P_∞ ; dies ist eine Drehung um eine Achse durch P_∞ .

2. Einer Umformung bei der alle Geraden in E_∞ durch P_∞ und außerdem die beiden Punkte T_1 und T_2 in sich selbst übergeführt werden, also auch sämtliche Punkte der Geraden T_1T_2 ; der Kugelkreis C_2 wird aber in C'_2 umgeformt.

Diese zweite Projektivität ist aber nichts anderes als die in § 4 betrachtete Dilatation. Denn man sieht leicht ein, daß beide Teiloperationen vertauschbar sind, woraus sofort folgt, daß die zweite Umformung symmetrisch um eine Achse a durch P_∞ ist; weiter gehen Geraden senkrecht und parallel zu a in sich selbst über, woraus unsere Behauptung leicht abzuleiten ist.

Umgekehrt sieht man auch sofort ein, daß, wenn die Projektivität zwischen zwei Strahlenbündeln aus einer Drehung und einer Dilatation mit derselben Achse besteht, der Ort der Schnittpunkte entsprechender Strahlen als Horopter aufzufassen ist. Denn dieser Ort schneidet E_∞ in P_∞ und den Berührungspunkten T_1 und T_2 der Tangenten durch P_∞ an C_2 ; dann ist die Kurve aber, wie in § 2 gezeigt worden ist, eine Horopterkurve.

§ 6. Einer der beiden Scheitel ist ins Unendliche gerückt.

Die Horopterkurve kann auch erzeugt werden durch ein Strahlenbündel P_1 mit einem im Endlichen gelegenen Scheitel, und ein Bündel P_∞ , dessen Scheitel ins Unendliche gerückt ist. Die projektive Beziehung kann man entweder selbständig ableiten, oder durch einen geeigneten Grenzübergang aus dem Falle beliebiger Scheitel finden, indem man gleichzeitig P_2 ins Unendliche rücken, und α gleich Null werden läßt. Das Resultat ist, daß die Projektivität sich aus den drei folgenden, mit einander vertauschbaren Teiloperationen zusammensetzt:

1. Einer Translation, die P_1 auf die Asymptote l führt.
2. Einer Drehung des Bündels P_∞ durch den Winkel β um die Asymptote l .
3. Einer Perspektivität mit einer Perspektivitätsebene senkrecht auf l , die eine Entfernung d von P_1 hat.

Die Projektivität ändert sich nicht, wenn man gleichzeitig β durch $\pi + \beta$ und d durch $-d$ ersetzt.

Umgekehrt ist auch der Ort der Schnittpunkte entsprechender Strahlen bei zwei Bündeln, zwischen denen die geschilderte Beziehung besteht, als Horopter aufzufassen.

Es läßt sich auch leicht angeben, wie β und d aus der Kurve zu entnehmen sind. Sei P'_1 die Projektion von P_1 auf die öfters betrachtete Ebene E , die die Asymptote in A , den Kreiscylinder in dem Kreise R schneidet. Der Winkel β wird sofort aus dem Kreissegment P'_1A entnommen. Für d findet man:

$$d = AP'_1 \operatorname{tg} \gamma = \frac{P'_1P'_1}{\cos \beta}.$$

Hierin ist γ die Steilheit des Horopters, und P_1'' die Projektion von P_1' von A aus auf die Kreistangente in B . Die Vorzeichen von d und P_1P_1' sind zu beachten.

§ 7. Besondere Fälle bei den Erzeugungsweisen der §§ 4 und 6.

Wir haben gesehen, daß die Horopterkurve entsteht als Ort der Schnittpunkte entsprechender Strahlen zweier Strahlenbündel, zwischen denen die in § 4 geschilderte projektive Beziehung besteht. Für den Fall, daß P_1 und P_2 beide im Endlichen gelegen sind, könnten wir wieder eine ähnliche Aufzählung der verschiedenen Fälle machen, wie wir dies in § 3 für den Fall zweier kongruenter Strahlenbündel gethan haben. Insbesondere ist zu beachten, daß wir auch die Ausartungsfälle $\alpha = 0$ und $\alpha = \infty$ betrachten können; wir haben es dann mit einer ausgearteten Dilatation zu thun, bei der es Strahlen des einen Bündels giebt, denen unendlich viele Strahlen des anderen Bündels entsprechen. Die Fälle $\alpha = 0$ und $\alpha = \infty$ gehen durch Vertauschung von P_1 und P_2 in einander über, sind also als identisch zu betrachten.

Die Aufzählung liefert dieselben Fälle, die wir in § 3 bekommen haben, nur nicht den Fall B ; außerdem bekommen wir noch *den in § 3 nicht vorkommenden Fall, daß $\alpha = 0$, β von Null und π verschieden und die Drehungsachse a parallel zu P_1P_2 ist.* In diesem letzten Falle, den wir mit (AIII)' bezeichnen wollen, besteht die Kurve aus der Geraden P_1P_2 , und den beiden Minimalgeraden durch P_1 in einer Ebene senkrecht auf P_1P_2 .

Auch könnten wir dieselbe Aufzählung machen für den in § 6 betrachteten Fall, daß P_2 ins Unendliche gertückt ist. Die besonderen Fälle bestehen jetzt darin, daß β gleich Null oder gleich π wird, daß P_1 auf der Asymtote l (der Strahl des Bündels P_∞ , β parallel zu seinem entsprechenden Strahle des Bündels P_1 ist) liegt, und schliesslich, daß $d = 0$ oder $d = \infty$ wird; in den beiden letzten Fällen, die nicht mit einander identisch sind, artet die dritte Teiloperation des § 6, die Perspektivität, aus. Wir bekommen wieder die in § 3 aufgezählten Fälle, nur nicht den Fall AIII. Außerdem bekommen wir noch den oben betrachteten Fall (AIII)' (wenn P_1 auf l liegt, β von Null und π verschieden, und $d \neq \infty$ ist), und *den hier zuerst auftretenden Fall, daß $d = \infty$ und β von Null und π verschieden ist.* In diesem letzten Falle, den wir mit (AIII)'' bezeichnen werden, ist von l nur die Richtung bestimmt, sodaß es gleichgültig ist, ob wir P_1 auf l annehmen oder nicht; die Kurve besteht aus der Geraden durch P_1 parallel zu l , und den unendlich fernen Geraden der beiden Minimalebenen durch l (den Tangenten durch P_∞ an den Kugelkreis), also aus drei Geraden durch P_∞ .

§ 8. Zusammenfassung aller verschiedenen Fälle.

Zusammenfassend haben wir bei den drei Erzeugungsarten von § 2, 4 und 6 die folgenden 9 Fälle bekommen:

AI, AII, AIII, B, CI, CII, CIII, (AIII)' und (AIII)'',

die wir wie folgt einteilen können:

1. Nicht ausgeartete C_3 . Dies ist der Fall AI.
2. Ausartungen in einen Kegelschnitt C_3 , und eine den Kegelschnitt schneidende Gerade, die senkrecht auf der Ebene von C_3 steht. Das ist der Fall AII (C_3 ist ein Kreis) und der Fall CI (C_3 ist eine gleichseitige Hyperbel, und die Gerade die unendlich ferne Gerade einer Ebene senkrecht auf einer ihrer Asymptoten).
3. Ausartungen in drei Gerade, von denen nur eine die beiden anderen schneidet, und zwar senkrecht. Das ist der Fall CII (zwei senkrecht auf einander stehende Gerade und die unendlich ferne Gerade der auf einer dieser Geraden senkrecht stehenden Ebene) und der Fall AIII (eine reelle Gerade l und zwei auf l senkrecht stehende Minimalgeraden, die l in zwei konjugiert-imaginären Punkten schneiden).
4. Ausartungen in drei durch einen Punkt gehende Gerade, von denen zwei kongugiert-imaginär sind in einer Ebene senkrecht auf der dritten Geraden. Das ist der Fall (AIII)' (eine reelle Gerade l und die beiden Minimalgeraden durch einen Punkt von l , in einer Ebene senkrecht auf l) und der Fall (AIII)'' (eine reelle Gerade und die Tangenten aus dem unendlich fernen Punkt dieser Geraden an den Kugelkreis).
5. Ausartungen in eine Gerade und eine senkrecht darauf stehende Ebene. Das ist der Fall CIII (Ebene und Gerade sind beide im Endlichen gelegen) und der Fall B (eine im Endlichen gelegene Gerade und die unendlich weite Ebene).

Zweites Kapitel.

Beziehung zwischen dem Fixationspunkt und der relativen Augenstellung.

§ 1. Bestimmung der relativen Augenstellung aus dem Fixationspunkt.

Während wir in dem vorhergehenden Kapitel den Fixationspunkt F gar nicht in Betracht gezogen, vielmehr jede relative Augenstellung als möglich angenommen haben, werden wir jetzt die Frage beantworten, wie aus F diese relative Augenstellung zu bestimmen ist. Dazu werden

wir erst die Achse a und den Winkel β der Drehung bestimmen, die das einzelne Auge aus der Stellung I in die Stellung II bringt. Die Stellungen I und II mögen durch die Drehungen β_1 und β_2 um die Achsen a_1 und a_2 aus der primären Augenstellung hervorgegangen sein; diese Drehungen stellen wir symbolisch durch (a_1, β_1) und (a_2, β_2) dar. Die Drehung (a, β) aus der Stellung I in die Stellung II kann ich so ausführen, daß ich erst das Auge in seine primäre Stellung drehe, und dann weiter in die Stellung II; also wird diese Drehung

$$(a, \beta) = (a_1, \beta_1)^{-1} \cdot (a_2, \beta_2).$$

Es ist aber leicht, das Produkt beider Drehungen durch eine einzige Drehung zu ersetzen, und so a und β zu bestimmen. Man findet dann als direkte Folgerung des Listingschen Gesetzes:

Sind n_1 und n_2 die beiden Gesichtslinien in den Stellungen I und II, n die primäre Gesichtslinie, alle durch den Knotenpunkt K gehend, und sind KD_1 und KD_2 die Halbierungslinien der Winkel zwischen n und n_1 bzw. n und n_2 (n , n_1 und n_2 als Halbstrahlen betrachtet), so steht die Achse a senkrecht auf der Ebene durch KD_1 und KD_2 , und der Winkel β ist der doppelte Winkel D_1KD_2 , im Sinne einer Drehung von KD_1 nach KD_2 .

Diese selbe Regel kann man auch benutzen, um zu finden, wieviel beide Augen gegen einander gedreht sind, wenn ein Punkt F fixiert wird. Man hat dann erst durch eine Translation beide Knotenpunkte in einen Punkt zu bringen, für den wir den Halbierungspunkt O der Strecke K_1K_2 wählen. Man findet dann die relative Drehungsachse a und den relativen Drehungswinkel β folgendermaßen aus dem Fixationspunkt F :

Durch F ziehe man eine zu K_1K_2 parallele Gerade, auf der man die Punkte F_1 und F_2 so konstruiert, daß (auch was das Vorzeichen angeht): $FF_1 = K_1O$ und $FF_2 = K_2O$. Ist ON eine zur primären Gesichtslinie parallele Gerade durch O , und sind OH_1 und OH_2 die Halbierungslinien der Winkel zwischen ON und OF_1 bzw. OF_2 (ON , OF_1 und OF_2 als Halbstrahlen aufgefaßt), so steht die Ebene H_1OH_2 senkrecht auf der relativen Drehungsachse a (sie ist also die öfters betrachtete Ebene E), und der relative Drehungswinkel β ist gleich $2\angle H_2OH_1$ (von OH_2 nach OH_1) (Fig. 4).

Der Kreis R durch F' , K'_1 und K'_2 , die Projektionen von F , K_1 und K_2 auf E , bestimmt den Kreiscylinder, auf dem der Horopter liegt. Die Punkte A und B konstruieren wir daraus, daß AOB ein Durchmesser des Kreises R ist; A , auf dem Segment $K'_1F'K'_2$ gelegen, bestimmt die Asymptote.

Stehen wir aufrecht, so wird unser Gesichtsfeld durch die *Horizontalebene* (die horizontale Ebene durch K_l und K_r), und die *Medianebene* (die Halbierungsebene der Strecke $K_l K_r$) in vier Quadranten geteilt, die wir durch die Worte links-oben, links-unten, rechts-oben und rechts-unten unterscheiden. Die primäre Gesichtslinie beider Augen läuft zu der Schnittlinie ON von Horizontal- und Medianebene parallel. Liegt nun F links-oben, so ist $OF_l < OF_r$, und, wenn N , H_l und H_r in einer Ebene durch F senkrecht auf der primären Gesichtslinie liegen (Fig. 4):

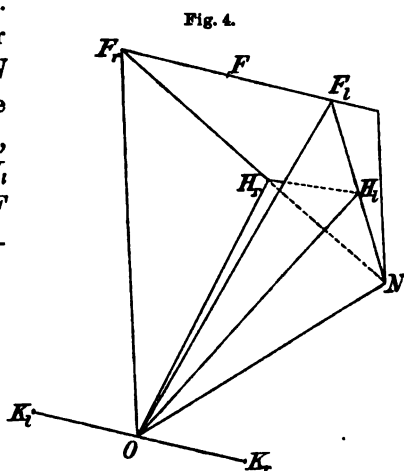
$$NH_l : H_l F_l = ON : OF_l$$

und

$$NH_r : H_r F_r = ON : OF_r,$$

also

$$\frac{NH_l}{H_l F_l} > \frac{NH_r}{H_r F_r},$$



woraus man sieht, daß K_l oberhalb, K_r unterhalb E liegt. Wir haben in § 1, Kap. 1 aber gesehen, daß die Kurve dann links gewunden ist, also:

Liegt der Fixationspunkt links oben, so ist der Horopter links gewunden.

Welchen Windungssinn der Horopter bei anderen Lagen von F hat, sieht man sofort aus Symmetriebetrachtungen. Liegen zwei Fixationspunkte F_l und F_r symmetrisch zu der Horizontalebene, zu der Medianebene, oder zu der Schnittlinie dieser beiden Ebenen, so ist dasselbe auch der Fall mit den zugehörigen Horopterkurven; diese haben also in den beiden ersten Fällen verschiedenen, in dem letzten Falle denselben Windungssinn.

§ 2. Bestimmung des Fixationspunktes aus der relativen Augenstellung.

In diesem Paragraphen werden wir die umgekehrte Aufgabe lösen, nämlich den Fixationspunkt F aus der relativen Augenstellung zu bestimmen. Die Ebene E durch O senkrecht auf der relativen Drehungsachse a ist dann bekannt; die Linien OH_l und OH_r in E aber nicht (ich weiß vorläufig nur, daß sie den Winkel $\frac{1}{2}\beta$ mit einander bilden). Nimmt man OH_l irgend wie in E an, so findet man OF_l durch eine

Drehung π um OH_i (ON und OF_i sind Halbstrahlen). Läßt man OH_i die Ebene E durchlaufen, so durchläuft OF_i einen Rotationskegel 1 durch ON , der die durch O gehende Normale a von E zur Achse hat; denn bei der Drehung durch π um OH_i geht a in sich selbst, ON in OF_i über; der Winkel zwischen OF_i und a ist also gleich dem Winkel zwischen ON und a , also konstant. Dieser Kegel 1 muß als Halbstrahlenkegel aufgefaßt werden; er enthält die Verlängerung von ON (nicht den Halbstrahl ON selbst).

OF_r liegt auf demselben Halbkegel, und wird durch eine Drehung um a durch β (den relativen Drehungswinkel) in OF_r übergeführt. Legt man eine Ebene f durch OF_i und OF_r , und läßt OF_i den Kegel 1 durchlaufen (wobei, durch die Beziehung zwischen OF_i und OF_r , auch OF_r mitgeführt wird), so umhüllen alle diese Ebenen f einen zweiten Rotationskegel 2, der innerhalb des Kegels 1 gelegen ist, und gleichfalls a zur Achse hat. Der Winkel des Kegels 1 (Winkel zwischen Achse und Erzeugenden) ist δ , der spitze Winkel zwischen ON und a ; der Winkel ε des Kegels 2 wird gefunden aus:

$$\operatorname{tg} \cdot \varepsilon = \operatorname{tg} \delta \cdot \cos \frac{1}{2} \beta.$$

Die Ebene durch O , F_i und F_r , oder durch K_i , K_r und F berührt den Kegel 2, und schneidet den Halbkegel 1 in OF_i und OF_r . Die Konstruktion der beiden Gesichtslinien ist also die folgende:

Durch $K_i K_r$ lege man an den Kegel 2 eine Tangentialebene, die den Kegel 1 in zwei Halbstrahlen OF_i und OF_r schneidet. Die Gesichtslinien beider Augen verlaufen dann parallel zu OF_i und OF_r .

Man kann jede der beiden Tangentialebenen an den Kegel 2 in Betracht ziehen. Hat man darüber eine Wahl getroffen, so muß man aus dem Sinne der relativen Drehung bestimmen, welche der beiden Schnittpunkte mit dem Kegel 1 als OF_i aufzufassen ist.

Die Geraden durch K_i und K_r parallel zu OF_i und OF_r schneiden einander in F ; aber nur falls sie als Halbstrahlen (Gesichtslinien) aufgefaßt einander auch noch schneiden, ist F ein gewöhnlicher Fixationspunkt (abgekürzt Fix.p.). Schneiden aber die Verlängerungen der beiden Gesichtslinien einander, so nennen wir ihren Schnittpunkt F einen Pseudofixationspunkt (abgekürzt Ps.fix.p.). Schneidet die rechte Gesichtslinie die Verlängerung der linken, so sprechen wir von einem linken Pseudofixationspunkt (abgekürzt l. Ps.fix.p.), und ebenso von einem rechten Pseudofixationspunkt (r. Ps.fix.p.).

Wir haben die drei folgenden Fälle:

a. $K_i K_r$ liegt innerhalb des Kegels 2. Dies ist der Fall, wenn $\frac{1}{2} \beta < \varepsilon$, also:

$$\cos \frac{1}{2} \beta > \frac{\operatorname{tg} \varepsilon}{\operatorname{tg} \delta};$$

unter ξ den spitzen Winkel zwischen der relativen Drehungsachse a und $K_i K_r$ verstanden. Dies ist nur möglich für $\xi < \delta$.

Die beiden Tangentialebenen durch $K_i K_r$ an den Kegel 2 sind imaginär, und ebenso die Gesichtslinien.

b. $K_i K_r$ liegt aufserhalb des Kegels 2, und innerhalb des Kegels 1. Die Bedingung dafür ist:

$$\xi < \delta \quad \text{und} \quad \cos \frac{1}{2} \beta < \frac{\operatorname{tg} \xi}{\operatorname{tg} \delta}.$$

Jetzt kann ich durch $K_i K_r$ zwei (reelle) Tangentialebenen an den Kegel 2 legen. Eine dieser fasse ich ins Auge; sie schneidet den Halbkegel 1 in OF_i und OF_r . $K_i K_r$ liegt teilweise in dem Winkel $F_i OF_r$, etwa mit dem Teile OK_r . Zieht man durch K_i und K_r Halbstrahlen parallel zu OF_i bzw. OF_r , so schneidet der Halbstrahl durch K_i die Verlängerung des Halbstrahles durch K_r in einem Punkte F , der ein r. Ps.fix.p. ist. Wählt man die andere Tangentialebene an den Kegel 2, so bekommt man einen zweiten Punkt F' , der gleichfalls r. Ps.fix.p. ist. F und F' liegen symmetrisch zur Symmetrieachse OA der Kurve, beide auf dem uneigentlichen Teil des Horopters. Ein gewöhnlicher Fix.p. existiert nicht.

c. $K_i K_r$ liegt aufserhalb beider Kegel 1 und 2. Dies ist der Fall, wenn $\xi > \delta$.

Legt man durch $K_i K_r$ eine Tangentialebene an den Kegel 2, die den Kegel 1 in den Halbstrahlen OF_i und OF_r schneidet, so liegt weder K_i noch K_r in dem Winkel $F_i OF_r$. Die Halbstrahlen durch K_i und K_r parallel zu OF_i bzw. OF_r schneiden sich entweder direkt oder rückwärts verlängert. Ist das erste der Fall, so existiert ein Fix.p. F , aber dann liefert die andere Tangentialebene einen Ps.fix.p. F' , der mit F symmetrisch zur Symmetrieachse der Kurve liegt. F und F' liegen beide auf dem eigentlichen Horopterteil.

Nur in dem Falle, daß $\xi > \delta$, also die relative Drehungsachse mit der primären Gesichtslinie einen kleineren Winkel bildet, als mit $K_i K_r$, existiert ein und nur ein gewöhnlicher Fixationspunkt.

Es ist aber noch immer möglich, daß in diesem Falle der Fixationspunkt hinter die primäre Äquatorialebene, die Ebene durch O senkrecht auf der primären Gesichtslinie, fällt, d. h. hinter den Kopf. Wir nennen den Fixationspunkt dann *nicht realisierbar*. Soll der Fix.p. *realisierbar* sein, so muß der Halbkegel 2 die primäre Äquatorialebene schneiden, und der Sinn der relativen Drehung ein bestimmter sein. Der Winkel ε des Kegels 2 muß also größer sein als der Winkel $\frac{1}{2} \pi - \delta$ zwischen a und der primären Äquatorialebene, d. h. $\cos \frac{1}{2} \beta > \cot^2 \delta$; das kann nur der Fall sein, wenn $\delta > \frac{1}{4} \pi$. Man be-

kommt also einen realisierbaren Fix.p., wenn die folgenden drei Bedingungen erfüllt sind:

- (1) $\xi > \delta > \frac{1}{4}\pi$
- (2) $\cos \frac{1}{2}\beta > \cot^2 \delta$
- (3) β hat ein bestimmtes Vorzeichen.

Hieraus sieht man weiter, *dafs, wenn F vor der primären Äquatorial-ebene liegt, β niemals zu π werden kann.*

In dem Übergangsfall zwischen a und b fallen die beiden Punkte F in B zusammen; in dem Übergangsfall zwischen b und c fallen die beiden Punkte F in die Knotenpunkte.

Aus unserer Konstruktion für F folgt, *dafs, wenn wir den Sinn der relativen Drehung umkehren (aber Winkel und Achse beibehalten), nicht nur der Horopter gespiegelt wird zur Ebene durch K_1K_r und a , sondern auch der Punkt F , dessen Art ungeändert bleibt (so geht z. B. ein r. Ps.fix.p. wieder in einen solchen über).*

§ 3. Fälle der Unbestimmtheit des Fixationspunktes.

Wir können fragen, ob es relative Augenstellungen giebt, die den Punkt F unbestimmt lassen. Um diese Frage zu beantworten, haben wir systematisch zu untersuchen, wann bei der Konstruktion von F eine Unbestimmtheit auftritt. Wir finden dann die folgenden Fälle:

1. $\beta = 0$. Jeder unendlich ferne Punkt, und alle Punkte von K_1K_r außerhalb K_1 und K_r können Fix.p. oder Ps.fix.p. sein (die Punkte der Strecke K_1K_r aber l. oder r. Ps.fix.p.).

2. Die relative Drehungsachse a liegt in der primären Äquatorial-ebene und $\beta = \pi$. Die Kurve besteht aus einer Hyperbel in der primären Äquatorialebene und der unendlich fernen Geraden einer Ebene senkrecht auf a ; alle Punkte dieser Geraden können l. oder r. Ps.fix.p. sein.

3. a verläuft vertikal und $\beta \neq \pi$. Die Kurve zerfällt in einen horizontalen Kreis und eine vertikale Gerade; der Kreis wird durch K_1 und K_r in zwei Segmente geteilt; alle Punkte des Segments, das durch die Gerade geschnitten wird, können Fix.p. oder Ps.fix.p. sein, alle Punkte der anderen Segmente l. oder r. Ps.fix.p.

4. a verläuft vertikal und $\beta = \pi$. Der Kreis des vorigen Fallesartet in K_1K_r und die unendlich ferne horizontale Gerade aus, und zwar das erst genannte Segment in die Strecke K_1K_r .

Die Fälle, *dafs* unendlich viele Punkte des Horopters realisierbare Fixationspunkte sein können, sind 1 und 3; nur bei 3 liegen diese Fixationspunkte im Endlichen.

§ 4. Verschiedene Fälle bei einem realisierbaren Fixationspunkt.

Wir werden untersuchen, welche besonderen Fälle vorkommen können, bei denen ein realisierbarer Fixationspunkt existiert. Es ist leicht zu zeigen, daß der Fall III des § 3, Kap. 1 (a parallel zu K, K_r) nicht vorkommen kann. Weiter haben wir in § 2, Kap. 2 gesehen, daß, wenn der Fixationspunkt vor der primären Äquatorialebene liegt, also realisierbar ist, β nicht zu π werden, also der Fall C nicht vorkommen kann.

Untersuchen wir jetzt, wann der Fall II (a senkrecht auf K, K_r) zutrifft. Steht a nicht vertikal, so bekommen wir einen Fixationspunkt in der Medianebene. Ist aber a vertikal, so liegt, wie wir im vorigen Paragraphen gesehen haben, der Fixationspunkt irgend wo auf einem Kreissegment in der Horizontalebene. Wir haben also nur den Fall II, wenn der Fixationspunkt in der Horizontal- oder in der Medianebene liegt.

Die realisierbaren Fälle sind also die folgenden:

A I. Der allgemeine Fall. Der Fixationspunkt liegt im Endlichen, nicht auf der Horizontal- oder auf der Medianebene.

a. Der Fixationspunkt liegt links-oben oder rechts-unten. Der Horopter ist links gewunden.

b. Der Fixationspunkt liegt rechts-oben oder links-unten. Der Horopter ist rechts gewunden.

A II. Der Horopter zerfällt in einen Kreis und eine in der Medianebene gelegene Gerade, senkrecht auf der Ebene des Kreises, und den Kreis schneidend.

a. Der Fixationspunkt liegt in der Horizontalebene und im Endlichen. Der Kreis geht durch K_l, K_r und F .

b. Der Fixationspunkt liegt in der Medianebene. Die Ebene E des Kreises geht durch K_l und K_r , aber nicht durch F (falls F nicht auch in der Horizontalebene liegt). Die Gerade geht durch F und steht senkrecht auf E ; der Kreis geht durch K_l, K_r und F' , die Projektion von F auf E .

B. Der Fixationspunkt liegt im Unendlichen. Die ganze unendlich ferne Ebene ist Horopter.

§ 5. Ort der Fixationspunkte, deren Horopter in eine Hyperbel und eine Gerade ausartet.

Wir werden in diesem Paragraphen auch hinter der primären Äquatorialebene gelegene Fixationspunkte in Betracht ziehen, und untersuchen, wann der Fall C (Ausartung in eine gleichseitige Hyperbel und eine unendlich ferne Gerade) eintritt, d. h. $\beta = \pi$ ist.

Wir nehmen ein rechtwinkliges Koordinatenkreuz an, mit OK_r als X -Achse, der Vertikalen durch O als Z -Achse, und der Y -Achse parallel zur primären Gesichtslinie, die, wenn wir den Kopf aufrecht halten, horizontal verläuft. Es bilde ferner die relative Drehungsachse einen Winkel ξ mit der X -Achse, δ mit der Y -Achse und η mit der Z -Achse. Der Halbkegel 1 des § 2, Kap. 2 entsteht durch eine Rotation der negativen Y -Achse um die Linie a durch O parallel zur relativen Drehungsachse; für $\beta = \pi$ ist der Kegel 2 als Klassenkegel in die Doppellinie a ausgeartet. Die beiden Tangentialebenen durch $K_i K_r$ an den Kegel 2 fallen zusammen, und zwar in die Ebene

$$z = yp,$$

worin

$$p = \frac{\cos \eta}{\cos \delta}.$$

Diese Ebene, die wir mit V bezeichnen wollen, schneidet den Kegel 1 in zwei Halbstrahlen OF_1 und OF_2 , die beide den Winkel δ mit a bilden. OF_1 ist sowohl als OF_i wie als OF_r aufzufassen. Man konstruiert daraus zwei Punkte F und F' (die Fix.p., Ps.fix.p., l. oder r. Ps.fix.p. sein können), die symmetrisch zu O liegen. Läßt man a alle Richtungen durchlaufen, so beschreiben F und F' eine Fläche; die Schnittkurve dieser Fläche mit einer Ebene V durch $K_i K_r$ bekommt man, wenn man a nur diese Ebene V durchlaufen läßt. Diese Kurve wollen wir jetzt bestimmen.

Als Koordinaten in der Ebene V nehmen wir x und ϱ , den Abstand eines Punktes P von $K_i K_r$, positiv gerechnet, wenn P hinter der X - Z -Ebene liegt. Zieht man durch K_i eine Linie parallel zu OF_1 (bzw. OF_2) und durch K_r eine Linie parallel zu OF_2 (bzw. OF_1), so findet man für die Koordinaten x, ϱ des Schnittpunktes F (bzw. F'), wenn $OK_r = k$ ist,

$$x = \frac{1}{2} \varrho \{ \operatorname{ctg} (\xi - \delta) + \operatorname{ctg} (\xi + \delta) \} \\ \varrho \{ \operatorname{ctg} (\xi - \delta) - \operatorname{ctg} (\xi + \delta) \} = \pm 2k,$$

unter δ immer den spitzen Winkel verstanden, während ξ , der Winkel zwischen dem hinter der X - Z -Ebene gelegenen Teil von a und der positiven X -Achse, auch stumpf sein kann. Nach x und ϱ auflösend findet man:

$$x = \pm k \frac{\sin 2\xi}{\sin 2\delta} \\ \varrho = \pm k \frac{\cos 2\delta - \cos 2\xi}{\sin 2\delta}.$$

Nun ist $\cos^2 \xi + \cos^2 \delta + \cos^2 \eta = 1$, also weil $\cos \eta = p \cos \delta$ ist:

$$\cos^2 \xi + (1 + p^2) \cos^2 \delta = 1.$$

Hieraus, und aus den Formeln für x und φ die Größen ξ und δ eliminierend, findet man für die gesuchte Schnittkurve:

$$\varphi^2 = \frac{1+p^2}{p^2} \frac{(k^2-x^2)^2}{k^2(1+p^2)-x^2}.$$

Fig. 5.

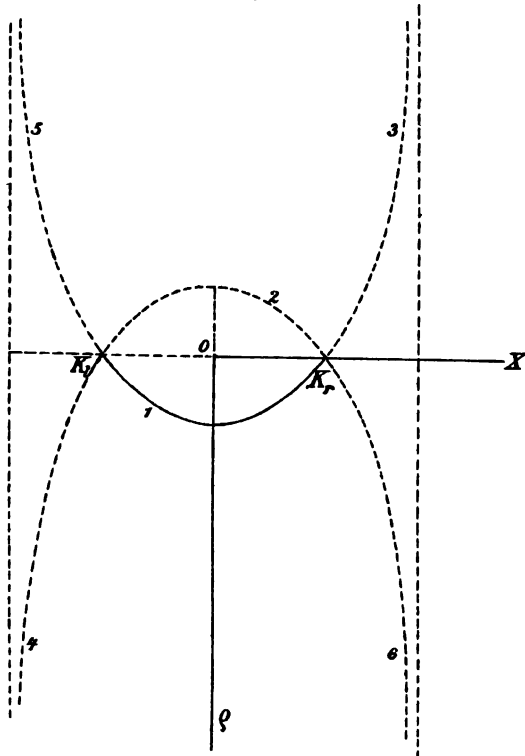
Diese in Fig. 5 abgebildete Kurve vierter Ordnung ist symmetrisch zur x - und φ -Achse; sie hat in K_i , K_r und dem unendlich fernen Punkt der φ -Achse Doppelpunkte, in denen die sechs in der Figur numerierten Teile der Kurve zusammenhängen. Die gewöhnlichen Fixationspunkte liegen auf dem Teil 1, die Ps.fix.p. auf dem Teil 2; auf den Teilen 3 und 4 liegen die r. Ps.fix.p., und auf den Teilen 5 und 6 die l. Ps.fix.p.

Für die zur φ -Achse parallelen Asymptoten ist $x = \pm k\sqrt{1+p^2}$; für die Schnittpunkte mit der φ -Achse: $\varphi = \pm \frac{k}{p}$.

Hieraus sieht man leicht, wie die Kurve sich abändert, wenn p von Null bis ∞ anwächst, d. h. die Ebene V sich aus der horizon-

talen in die vertikale Lage aufrichtet. Für $p=0$ zerfällt die Kurve in die beiden doppeltzählenden Geraden durch K_i und K_r senkrecht auf der X -Achse; für $p=\infty$ in die X -Achse und die unendlich ferne Gerade, beide doppeltgezählt. In beiden Fällen fallen verschiedene numerierte Teile der Kurve zusammen, was bedeutet, daß ihre Punkte auf zwei Weisen (entsprechend den beiden zugehörigen Nummern) als Punkte F aufzufassen sind.

Dreht sich die Ebene V um $K_i K_r$, so beschreiben die sechs Teile unserer Kurve sechs entsprechend numerierte Teile einer



der Horopter seinen Windungssinn ändert, wenn F eine und nur eine dieser im Endlichen gelegenen Flächen passiert. (Für die Horizontalebene und die Medianebene sieht man dasselbe noch strenger aus der Symmetrie.) Für die unendlich weite Ebene E_∞ kann man denselben Schluss nicht ziehen; denn wenn F diese Ebene passiert, und gewöhnlicher Fixationspunkt bleibt, hat man es nicht mit einer kleinen Änderung der Gesichtslinien, als Halbstrahlen aufgefaßt, zu thun. Vielmehr bleibt beim Passieren von E_∞ der Windungssinn des Horopters ungeändert, wie aus dem Verhalten seiner Windung in den verschiedenen Teilen des Raumes hervorgeht. Man findet nämlich:

Liegt F außerhalb des Flächenteils 1, so ist der Horopter links gewunden, falls F links-oben oder rechts-unten; rechts gewunden, falls F rechts-oben oder links-unten liegt; liegt F innerhalb des Fl.teils 1, so ist es gerade umgekehrt.

Liegt F auf dem Fl.teil 1, so haben wir es im allgemeinen mit dem Fall CI zu thun (Ausartung in eine Hyperbel und eine unendlich ferne Gerade). Liegt F aber gleichzeitig in der Medianebene, so bekommen wir den Fall CII (die Hyperbel artet in zwei Gerade aus).

Liegt F gleichzeitig in dem Fl.teil 1 und in der Horizontalebene, etwa auf der Linie K_1N , so wird der Horopter unbestimmt. Das Listingsche Gesetz bestimmt die Stellung des linken Auges dann nicht, wohl aber die Stellung des rechten Auges, falls F im Endlichen liegt. Bei der Konstruktion der relativen Augenstellung liegt OH_r in der Horizontalebene und ist bestimmt; OH_l liegt in der $X-Z$ -Ebene, ist übrigens aber beliebig. Von der relativen Drehungsachse a ist also nur zu sagen, daß sie senkrecht auf OH_r steht; wählt man sie, so ist der relative Drehungswinkel β bestimmt (und zwar $2 \angle H_l OH_r$); dieser Winkel ist am kleinsten, wenn man a vertikal, am größten (und zwar gleich π), wenn man a horizontal annimmt. Wählt man a weder horizontal noch vertikal, so zerfällt der Horopter nicht; wählt man a vertikal, so ist $\beta \neq \pi$, und man hat es mit dem Falle AII (Ausartung in einen Kreis und eine Gerade) zu thun; nimmt man schließlich a horizontal an, so ist $\beta = \pi$, und man hat den Fall CI, wie in dem Falle, daß F beliebig auf dem Flächenteil 1 liegt.

Göttingen, Juli 1901.

Zur Theorie der kleinen endlichen Schwingungen von Systemen mit einem Freiheitsgrad.

Von J. HORN in Clausthal.

In der Theorie der kleinen Schwingungen von Systemen mit einer endlichen Anzahl von Freiheitsgraden pflegt man sich bei der Aufstellung der Differentialgleichungen der Bewegung auf diejenigen Glieder zu beschränken, welche linear in den Koordinaten und Geschwindigkeiten sind. So wird die Theorie der kleinen Schwingungen auf die Integration eines Systems linearer Differentialgleichungen mit konstanten Koeffizienten zurückgeführt; in diesem Sinne hat sie z. B. in der Dynamik der Systeme starrer Körper von Routh (deutsch von Schepp) eine eingehende Darstellung gefunden.

Dabei bleibt allerdings die Frage unbeantwortet, wie weit die durch die linearen Differentialgleichungen definierte Bewegung als angenäherte Darstellung derjenigen Bewegung gelten kann, welche den nicht linearen Differentialgleichungen der Dynamik in ihrer unveränderten Gestalt entspricht. So giebt es Fälle, in welchen schon bei der Entscheidung der Frage, ob eine Gleichgewichtslage stabil oder instabil ist, die Beschränkung auf die linearen Glieder nicht zulässig ist.¹⁾ Aber auch in solchen Fällen, in welchen über die Stabilität einer Gleichgewichtslage kein Zweifel besteht, kann es wünschenswert sein, die in der Nähe dieser Gleichgewichtslage erfolgende Bewegung genauer darzustellen, als es durch die Integration der linearen Differentialgleichungen geschieht. Ansätze zu einer solchen genaueren Darstellung kleiner Schwingungen finden sich schon in dem erwähnten Werke von Routh²⁾, wo die Bewegungsgleichungen vermittelt einer Methode fortgesetzter Annäherungen integriert werden und aufer der durch die linearen Differentialgleichungen dargestellten ersten Annäherung noch eine zweite Annäherung berechnet wird. Weitere Untersuchungen in

1) Vgl. die Kritik der Methode der kleinen Schwingungen in der „Theorie des Kreisels“ von Klein und Sommerfeld (S. 364—374), ferner die Untersuchungen über Stabilität von Liapunoff, welche leider, abgesehen von einem in Liouv. Journ. 1897 erschienenen Aufsatz, in russischer Sprache erschienen sind und worüber im Jahrbuch der Fortschritte der Math. für 1892 (S. 876) und 1893/4 (S. 1393) berichtet ist.

2) Bd. II, S. 258 ff. unter der Überschrift „Zweite Annäherungen“. Vgl. auch Routh, *Stability of motion*, 1877. — Auf einige andere Arbeiten wird in einem späteren Aufsatz über Systeme mit mehreren Freiheitsgraden Bezug zu nehmen sein.

dieser Richtung sind allerdings erforderlich; ein wichtiges Hilfsmittel zur exakten Durchführung derselben bilden neuere Untersuchungen über Differentialgleichungen, wie sie von Poincaré¹⁾ in der Mechanik des Himmels angewandt worden sind und wie man sie zum Teil im dritten Bande des *Traité d'Analyse* von Picard dargestellt findet.

Im vorliegenden Aufsatz, welcher als Einleitung in allgemeinere Untersuchungen zu betrachten ist, beschränke ich mich auf Systeme mit einem Freiheitsgrad unter der Einwirkung von Kräften, welche von den Koordinaten und Geschwindigkeiten abhängen, aber nicht als lineare Funktionen betrachtet werden. Ich mache über die Kräfte, sowie über die Anfangslagen und Anfangsgeschwindigkeiten solche Voraussetzungen, daß kleine (ungedämpfte oder gedämpfte) Schwingungen um eine Lage stabilen Gleichgewichts entstehen. Unter der üblichen Beschränkung auf die linearen Glieder findet man die im Folgenden behandelten Gegenstände z. B. in der „Dynamik diskreter Massenpunkte“ von Helmholtz (herausgegeben von O. Krüger-Menzel) elementar und ausführlich dargestellt. Unter den allgemeinen Annahmen über die Kräfte, welche der folgenden Untersuchung zu Grunde liegen, ergeben sich unendliche Reihen zur Darstellung der Schwingungen; mit deren Hilfe werden dieselben Fragen untersucht, welche unter einfacheren Voraussetzungen in der erwähnten elementaren Bearbeitung behandelt sind.²⁾

Erster Abschnitt.

§ 1.

Wir betrachten ein System, dessen Lage durch eine einzige Koordinate x bestimmt ist und dessen Verbindungen nicht von der Zeit t abhängen. Bei passender Wahl von x erscheint die lebendige Kraft in der Form

$$T = \frac{1}{2} \left(\frac{dx}{dt} \right)^2.$$

1) Les méthodes nouvelles de la Mécanique céleste.

2) Von Kräften, welche die Zeit explizite enthalten (erzwungene Schwingungen), wird im Folgenden abgesehen.

3) Zunächst ist $T = \frac{1}{2} E \left(\frac{dx}{dt} \right)^2$, wo E eine positive Funktion von x ist. Durch

die Substitution $\xi = \int_0^x \sqrt{E(x)} dx$ erhält man $T = \frac{1}{2} \left(\frac{d\xi}{dt} \right)^2$. Ist

$$E(x) = e_0 + e_1 x + e_2 x^2 + \dots; \quad e_0 > 0$$

in eine für hinreichend kleine Werte von $|x|$ konvergente Potenzreihe entwickelbar, so gilt dasselbe für ξ :

$$\xi = \sqrt{e_0} x + \frac{e_1}{4\sqrt{e_0}} x^2 + \dots$$

Die von den Kräften bei der Verrückung dx geleistete Arbeit sei Qdx , wo

$$Q = a_1 x + a_2 x^2 + a_3 x^3 + \dots; \quad a_1 < 0$$

in eine Potenzreihe entwickelbar sei, welche für hinreichend kleine Werte von $|x|$ konvergiert. Dann ist die Lage $x = 0$ eine stabile Gleichgewichtslage. Das Prinzip der lebendigen Kraft

$$dT = Qdx$$

ergibt die Differentialgleichung

$$\frac{d^2 x}{dt^2} = Q,$$

welche die Form der Differentialgleichung für die gradlinige Bewegung eines einzelnen Massenpunktes hat und welche wir, indem wir $a_1 = -1$ annehmen¹⁾, in der Form schreiben:

$$(A) \quad \frac{d^2 x}{dt^2} + x = F(x) = a_2 x^2 + a_3 x^3 + \dots$$

Durch Integration erhält man

$$\begin{aligned} \left(\frac{dx}{dt}\right)^2 + x^2 &= c'^2 + 2 \int_0^x F(x) dx \\ &= c'^2 + \frac{2}{3} a_2 x^3 + \frac{2}{4} a_3 x^4 + \dots, \end{aligned}$$

wobei $c'^2 (c' > 0)$ die Integrationskonstante ist. Hieraus folgt

$$\frac{dx}{dt} = \sqrt{c'^2 - x^2 + \frac{2}{3} a_2 x^3 + \frac{2}{4} a_3 x^4 + \dots}$$

Die äußersten Lagen $x = c (c > 0)$ und $x = \bar{c} (\bar{c} < 0)$, in welchen $\frac{dx}{dt} = 0$ ist, ergeben sich als Potenzreihen von c' , welche für hinreichend kleine Werte von c' konvergieren:

$$\begin{aligned} c &= c' + \frac{1}{3} a_2 c'^3 + \left(\frac{5}{18} a_2^2 + \frac{1}{4} a_3\right) c'^5 + \dots, \\ \bar{c} &= -c' + \frac{1}{3} a_2 c'^3 - \left(\frac{5}{18} a_2^2 + \frac{1}{4} a_3\right) c'^5 + \dots \end{aligned}$$

Wir stellen auch c' und \bar{c} als Potenzreihen der Amplitude c dar, welche für hinreichend kleine Werte von c konvergent sind:

$$\begin{aligned} c' &= c - \frac{1}{3} a_2 c^3 - \left(\frac{1}{18} a_2^2 + \frac{1}{4} a_3\right) c^5 + \dots, \\ \bar{c} &= -c + \frac{2}{3} a_2 c^3 - \frac{4}{9} a_2^2 c^5 + \dots \end{aligned}$$

Wir nehmen an, für $t = 0$ sei $x = c$, $\frac{dx}{dt} = 0$. Die durch diese Anfangsbedingungen definierte Lösung x der Gleichung (A) bleibt bei

1) Man erreicht dies dadurch, daß man $t\sqrt{-a_1}$ mit t bezeichnet.

einem Zeichenwechsel von t ungeändert, da sowohl die Differentialgleichung als auch die Anfangsbedingungen ungeändert bleiben, wenn man t in $-t$ verwandelt. Demnach erscheint x als gerade, $\frac{dx}{dt}$ als ungerade Funktion von t . Die Lage $x=0$ werde zur Zeit $t=\omega_1$ zum ersten Mal erreicht, und zwar mit der Geschwindigkeit $\frac{dx}{dt}=-c'$. Bezeichnet man die zum Übergang aus dieser Lage in die äußerste Lage $x=\bar{c}$ erforderliche Zeit mit ω_2 , so hat man $x=\bar{c}$, $\frac{dx}{dt}=0$ für $t=\omega_1+\omega_2=\omega$. Setzt man $t-\omega=t'$, so geht die Gleichung (A) über in

$$\frac{dx^2}{dt'^2} + x = F(x);$$

die durch die Anfangsbedingungen $t'=0$, $x=\bar{c}$, $\frac{dx}{dt'}=0$ definierte Lösung bleibt bei einem Zeichenwechsel von t' ungeändert. Demnach hat unsere Lösung x von (A) für $t=\omega+t$ ($0<t\leq\omega$) denselben Wert wie für $t=\omega-t$, während $\frac{dx}{dt}$ für diese beiden Werte von t entgegengesetzt gleiche Werte annimmt. Für $t=\omega+\omega_2$ hat man also $x=0$, $\frac{dx}{dt}=c'$, und für $t=2\omega$ ist $x=c$, $\frac{dx}{dt}=0$. Da man für $t=2\omega$ dieselben Werte von x und $\frac{dx}{dt}$ hat wie für $t=0$, so ist die Bewegung periodisch; die Dauer einer Schwingung ist 2ω .¹⁾

§ 2.

Wir wollen sowohl den Wert der Koordinate x zur Zeit t , als auch die halbe Schwingungsdauer ω als Funktion der als klein vorausgesetzten Amplitude c darstellen.

Die durch die Anfangswerte

$$t=0, \quad x=c, \quad \frac{dx}{dt}=0$$

bestimmte Lösung x der Gleichung (A) läßt sich nach einem Satze von Poincaré²⁾ in eine Potenzreihe von c

$$x = c\varphi_1(t) + c^3\varphi_3(t) + c^5\varphi_5(t) + \dots$$

1) Beschränkt man sich auf das lineare Glied in der Entwicklung der Kraft Q , setzt man also $F(x)\equiv 0$, so ist $x=c\cos t$, also $\omega_1=\omega_2=\frac{\pi}{2}$, $\omega=\pi$, so daß die Schwingungsdauer gleich 2π ist.

2) Poincaré, Méc. cél. Bd. I, S. 58. — Picard, Traité d'Analyse Bd. III, S. 157.

entwickeln, welche nach Festlegung einer beliebigen oberen Grenze t für die Zeit t konvergiert, wenn $|c|$ unterhalb einer (von t_0 abhängigen) Grenze r bleibt. Setzt man nämlich

$$x = c + \xi, \quad \frac{dx}{dt} = \eta,$$

so geht die Gleichung (A) über in das System

$$\frac{d\xi}{dt} = \eta, \quad \frac{d\eta}{dt} = -c - \xi + F(\xi + c)$$

mit den Anfangsbedingungen

$$t = 0, \quad \xi = 0, \quad \eta = 0,$$

auf welches sich der Poincarésche Satz unmittelbar anwenden läßt; aus dem von Poincaré a. a. O. gegebenen Konvergenzbeweis läßt sich auch ein Wert für r entnehmen.¹⁾

Für $t = 0$ hat man

$$\begin{aligned} \varphi_1 &= 1, & \varphi_2 &= 0, & \varphi_3 &= 0, \dots \\ \varphi'_1 &= 0, & \varphi'_2 &= 0, & \varphi'_3 &= 0, \dots \end{aligned}$$

Durch Einsetzung der für x angeschriebenen Reihe in die Gleichung (A) und durch Vergleichung der Koeffizienten der verschiedenen Potenzen von c erhält man zur Bestimmung von $\varphi_1, \varphi_2, \varphi_3, \dots$ die Differentialgleichungen

$$\begin{aligned} \varphi''_1 + \varphi_1 &= 0, \\ \varphi''_2 + \varphi_2 &= \alpha_2 \varphi_1^2, \\ \varphi''_3 + \varphi_3 &= 2\alpha_2 \varphi_1 \varphi_2 + \alpha_3 \varphi_1^3, \\ &\dots \end{aligned}$$

1) Die Konvergenz ist gleichmäßig für $0 \leq t \leq t_0$ und für $|c| < r$. — Nach Poincaré, a. a. O. S. 60 ist unsere Reihe für x sicher konvergent, wenn die dort mit S bezeichnete GröÙe als Potenzreihe von c konvergiert. S wird durch Auflösung einer quadratischen Gleichung zunächst als Potenzreihe von

$$\frac{c}{(1+c)^2} e^{2Mt}$$

gefunden, welche konvergiert, wenn der absolute Betrag dieser GröÙe kleiner als $\frac{1}{S}$ ist. Hieraus ist ersichtlich, daß r um so kleiner wird, je größer man t_0 annimmt.

Unter Berücksichtigung der obigen Anfangsbedingungen findet man

$$\varphi_1 = \cos t,$$

$$\varphi_2 = \frac{1}{6}a_2(3 - 2 \cos t - \cos 2t),$$

$$\varphi_3 = -\frac{1}{3}a_2^2 + \left(\frac{29}{144}a_2^2 + \frac{1}{32}a_3\right) \cos t + \frac{1}{9}a_2^2 \cos 2t + \left(\frac{1}{48}a_2^2 - \frac{1}{32}a_3\right) \cos 3t \\ + \left(\frac{5}{12}a_2^2 + \frac{3}{8}a_3\right) t \sin t,$$

.....

$$\varphi_1' = -\sin t,$$

$$\varphi_2' = \frac{1}{3}a_2(\sin t + \sin 2t),$$

$$\varphi_3' = \left(\frac{31}{144}a_2^2 + \frac{11}{32}a_3\right) \sin t - \frac{2}{9}a_2^2 \sin 2t - \left(\frac{1}{16}a_2^2 - \frac{3}{32}a_3\right) \sin 3t \\ + \left(\frac{5}{12}a_2^2 + \frac{3}{8}a_3\right) t \cos t,$$

.....

Zur Berechnung von ω beachten wir, daß für $t = \omega \frac{dx}{dt} = 0$, also

$$\varphi_1'(\omega) + c\varphi_2'(\omega) + c^2\varphi_3'(\omega) + \dots = 0$$

sein muß. Setzt man $\omega = \pi + \varepsilon$, so wird

$$\varphi_1'(\omega) = \sin \varepsilon = \varepsilon + o \cdot \varepsilon^2 + \dots,$$

$$\varphi_2'(\omega) = \frac{1}{3}a_2(-\sin \varepsilon + \sin 2\varepsilon) = \frac{1}{3}a_2\varepsilon + \dots,$$

$$\varphi_3'(\omega) = -\pi\left(\frac{5}{12}a_2^2 + \frac{3}{8}a_3\right) + \dots$$

u. s. w. Aus der Gleichung

$$\varepsilon + \frac{1}{3}a_2c\varepsilon - \pi\left(\frac{5}{12}a_2^2 + \frac{3}{8}a_3\right)c^2 + \dots = 0$$

berechnet man ε als Potenzreihe von c , welche für hinreichend kleine Werte von $|c|$ konvergiert. Man findet für die halbe Schwingungsdauer die Reihenentwicklung

$$\omega = \pi + \pi\left(\frac{5}{12}a_2^2 + \frac{3}{8}a_3\right)c^2 + \dots$$

Ähnlich findet man

$$\omega_1 = \frac{\pi}{2} + \frac{2}{3}a_2c + [\pi\left(\frac{5}{24}a_2^2 + \frac{3}{16}a_3\right) - \frac{2}{9}a_2^2]c^2 + \dots,$$

indem man beachtet, daß für $t = \omega_1$ $x = 0$ ist. Aus $\omega_2 = \omega - \omega_1$ folgt

$$\omega_2 = \frac{\pi}{2} - \frac{2}{3}a_2c + [\pi\left(\frac{5}{24}a_2^2 + \frac{3}{16}a_3\right) + \frac{2}{9}a_2^2]c^2 + \dots$$

und zwar ist für $u = 0$

$$\begin{aligned}\psi_1 &= 1, & \psi_2 &= 0, & \psi_3 &= 0, \dots \\ \psi'_1 &= 0, & \psi'_2 &= 0, & \psi'_3 &= 0, \dots\end{aligned}$$

Man findet zunächst

$$\begin{aligned}\psi_1 &= \cos u, \\ \psi_2 &= \frac{1}{6}a_2(3 - 2 \cos u - \cos 2u).\end{aligned}$$

Die dritte Differentialgleichung lautet nun

$$\psi'_3 + \psi_3 = -\frac{1}{3}a_2^2 + (\lambda_2 + \frac{5}{6}a_2^2 + \frac{3}{4}a_3)\cos u - \frac{1}{3}a_2^2 \cos 2u + (\frac{1}{4}a_3 - \frac{1}{6}a_2^2)\cos 3u;$$

damit ψ_3 eine periodische Funktion wird, muß der Koeffizient von $\cos u$ verschwinden, woraus sich

$$\lambda_2 = -(\frac{5}{6}a_2^2 + \frac{3}{4}a_3)$$

ergiebt; nunmehr erhält man

$$\psi_3 = -\frac{1}{3}a_2^2 + (\frac{39}{144}a_2^2 + \frac{1}{32}a_3)\cos u + \frac{1}{9}a_2^2 \cos 2u + (\frac{1}{48}a_2^2 - \frac{1}{32}a_3)\cos 3u.$$

Allgemein ist

$$\psi_\lambda = A_{0\lambda} + A_{1\lambda} \cos u + A_{2\lambda} \cos 2u + \dots + A_{\lambda\lambda} \cos \lambda u.$$

Zum Beweise nehmen wir an, $\psi_1, \dots, \psi_{v-1}$ seien in dieser Form berechnet, und es seien $\lambda_2, \dots, \lambda_{v-2}$ gefunden. Die zur Bestimmung von ψ_v dienende Differentialgleichung ist von der Form

$$\psi'_v + \psi_v = -\lambda_2 \psi'_{v-2} \dots - \lambda_{v-1} \psi'_1 + \sum C \psi_{\alpha'} \psi_{\alpha''} \dots (\alpha' + \alpha'' + \dots = v).$$

Mit Benutzung der Formel

$$\cos mu \cos nu = \frac{1}{2} \cos (m-n)u + \frac{1}{2} \cos (m+n)u$$

erhält man für $\sum C \psi_{\alpha'} \psi_{\alpha''} \dots$ eine Summe von Gliedern von der Form $A \cos \mu u (\mu \leq v)$; für ψ'_{v-2} hat man eine Summe von Gliedern von der Form $A \cos \mu u (\mu \leq v-2)$ u. s. w. Wir schreiben unsere Differentialgleichung

$$\psi'_v + \psi_v = \mathfrak{A}_{0v} + (\lambda_{v-1} + \mathfrak{A}_{1v}) \cos u + \mathfrak{A}_{2v} \cos 2u + \dots + \mathfrak{A}_{vv} \cos vu,$$

worin $\mathfrak{A}_{0v}, \mathfrak{A}_{1v}, \dots$ bekannt sind. Damit ψ_v periodisch wird, muß

$$\lambda_{v-1} = -\mathfrak{A}_{1v}$$

sein. Man erhält nun

$$\psi_v = A_{0v} + A_{1v} \cos u + \dots + A_{vv} \cos vu,$$

wo

$$A_{0v} = \mathfrak{A}_{0v}, \quad A_{2v} = -\frac{\mathfrak{A}_{2v}}{3}, \dots, \quad A_{vv} = -\frac{\mathfrak{A}_{vv}}{v^2-1}$$

ist; die Bedingung $\psi_r(0) = 0$ ist von selbst erfüllt, die Bedingung $\psi_r(0) = 0$ ergibt

$$A_{1r} = -A_{0r} - A_{2r} - \dots - A_{rr}.$$

Insbesondere ist auf Grund der Ausdrücke für ψ_1, ψ_2, ψ_3 :

$$A_{01} = 0, A_{11} = -1;$$

$$A_{02} = \frac{1}{2}a_2, A_{12} = -\frac{1}{3}a_2, A_{22} = -\frac{1}{6}a_2;$$

$$A_{03} = -\frac{1}{8}a_2^2, A_{13} = \frac{29}{144}a_2^2 + \frac{1}{32}a_3, A_{23} = \frac{1}{9}a_2^2, A_{33} = \frac{1}{48}a_2^2 - \frac{1}{32}a_3.$$

Demnach ist die Koordinate x in eine Potenzreihe der kleinen Amplitude c entwickelt, welche periodische Funktionen von $u = \frac{\pi}{\omega}t$ mit der Periode 2π zu Koeffizienten hat.

§ 4.

Als gerade periodische analytische Funktion von u mit der Periode 2π läßt sich x , falls $|c|$ unter einer gewissen Grenze bleibt, in eine trigonometrische Reihe

$$x = \frac{1}{2}A_0 + \sum_{n=1}^{\infty} A_n \cos nu$$

entwickeln, welche für alle Werte von u unbedingt und gleichmäßig konvergent ist.¹⁾ Man hat

$$A_n = \frac{2}{\pi} \int_0^{\pi} x \cos n u du;$$

wenn man für x die in § 3 hergeleitete Reihe

$$x = \sum_{r=1}^{\infty} c^r \psi_r(u)$$

setzt, welche, wenn $|c|$ unterhalb einer gewissen Grenze r liegt, für alle u gleichmäßig konvergiert, so hat man für

$$A_n = \sum_{r=1}^{\infty} c^r \cdot \frac{2}{\pi} \int_0^{\pi} \psi_r(u) \cos n u du$$

eine für $|c| < r$ konvergente Potenzreihe von c . Setzt man für ψ_r den in § 3 aufgestellten Ausdruck

$$\psi_r(u) = \sum_{m=0}^r A_{mr} \cos m u$$

1) Vgl. Poincaré a. a. O. S. 64.

ein und beachtet man, daß

$$\frac{2}{\pi} \int_0^{\pi} \cos mu \cos nu du = 0 \quad (m \leq n)$$

$$\frac{2}{\pi} \int_0^{\pi} \cos^2 nu du = \begin{cases} 1 & \text{für } n > 0 \\ 2 & \text{für } n = 0 \end{cases}$$

ist, so erhält man

$$\frac{2}{\pi} \int_0^{\pi} \psi_v(u) \cos nu du = \begin{cases} A_{nv} & \text{für } v \geq n \\ 0 & \text{für } v < n. \end{cases}$$

Demnach ist

$$A_n = \sum_{v=n}^{\infty} A_{nv} c^v \quad (n > 0),$$

$$\frac{1}{2} A_0 = \sum_{v=0}^{\infty} A_{0v} c^v$$

und folglich

$$\begin{aligned} x = & \left(\frac{1}{2} a_2 c^2 - \frac{1}{8} a_2^3 c^3 + \dots \right) \\ & + \left(c - \frac{1}{8} a c^3 + \left(\frac{39}{144} a_2^2 + \frac{1}{32} a_3 \right) c^3 + \dots \right) \cos u \\ & + \left(-\frac{1}{6} a_2 c^3 + \frac{1}{9} a_2^3 c^3 + \dots \right) \cos 2u \\ & + \left(\left(\frac{1}{48} a_2^3 - \frac{1}{32} a_3 \right) c^3 + \dots \right) \cos 3u + \dots \end{aligned}$$

Hiermit ist x in eine nach Kosinus der Vielfachen von $u = \frac{\pi}{\omega} t$ fortschreitende Reihe entwickelt, welche Potenzreihen der kleinen Amplitude c zu Koeffizienten hat. Diese trigonometrische Reihe geht aus der in § 3 aufgestellten Reihe

$$x = \sum_{v=1}^{\infty} c^v \cdot \sum_{n=0}^v A_{nv} \cos nu$$

durch Umstellung der Glieder hervor.¹⁾

1) Korteweg (Arch. néerl., Ser 2, Bd. 1) zeigt ohne Konvergenzuntersuchung, wie sich eine Reihe von dieser Form aus der Differentialgleichung herleiten läßt (auch für mehrere Freiheitsgrade).

2) Als einfaches Beispiel zum ersten Abschnitt kann das nach der Differentialgleichung

$$\frac{d^2 x}{dt^2} = -\frac{g}{l} \sin x$$

schwingende Pendel dienen, welches zwar mittelst elliptischer Funktionen behandelt werden kann, auf welches aber auch die oben hergeleiteten Formeln unmittelbar Anwendung finden, wenn man die Pendelgleichung in der Form schreibt:

$$\frac{d^2 x}{d\left(\sqrt{\frac{l}{g}} \cdot t\right)^2} + x = \frac{x^3}{3!} - \frac{x^5}{5!} + \dots$$

Zweiter Abschnitt.

§ 5.

Wir gehen zur Betrachtung gedämpfter Schwingungen über. Die Kraft Q hänge nicht nur von x , sondern auch von $x' = \frac{dx}{dt}$ ab; es sei

$$Q = -\kappa^2 x - 2\lambda x' + F(x, x'),$$

wo

$$F(x, x') = \sum_{n=1}^{\infty} F_n(x, x')$$

in eine für hinreichend kleine Werte von $|x|, |x'|$ konvergente Potenzreihe entwickelbar ist und unter $F_n(x, x')$ die Gesamtheit der Glieder n ter Dimension verstanden wird; wir setzen

$$F_2 = \alpha x^2 + 2\beta x x' + \gamma x'^2.$$

Die Bewegungsgleichung

$$(B) \quad \frac{d^2 x}{dt^2} + 2\lambda \frac{dx}{dt} + \kappa^2 x = F\left(x, \frac{dx}{dt}\right)$$

stellt, wie wir sehen werden, gedämpfte Schwingungen um die Gleichgewichtslage $x = 0$ dar, wenn wir κ und λ reell positiv und $\kappa > \lambda$ annehmen.¹⁾

Unter Vernachlässigung der Funktion F haben wir die lineare Differentialgleichung

$$\frac{d^2 x}{dt^2} + 2\lambda \frac{dx}{dt} + \kappa^2 x = 0,$$

welche, wenn $\kappa^2 - \lambda^2 = \mu^2$ gesetzt und die Anfangsbedingungen

$$x = c, \quad \frac{dx}{dt} = 0 \quad \text{für } t = 0$$

vorgeschrieben werden, die Lösung

$$x = ce^{-\lambda t} \left(\cos \mu t + \frac{\lambda}{\mu} \sin \mu t \right)$$

besitzt. Die äußersten Lagen $\left(\frac{dx}{dt} = 0\right)$ werden zu den Zeiten

$$t = \frac{k\pi}{\mu} \quad (k=0, 1, 2, \dots)$$

erreicht; die Ausschläge

$$x = c_k = (-1)^k ce^{-\frac{k\pi}{\mu} \lambda} \quad (k=0, 1, 2, \dots)$$

1) Der Fall $\kappa \leq \lambda$ wird in § 8 behandelt.

bilden eine fallende geometrische Reihe. Setzt man $s_k = |c_{k-1}| + |c_k|$, so ist

$$\log \frac{s_{k+1}}{s_k} = \log \frac{|c_{k+1}|}{|c_k|} = -\pi \frac{\mu}{\lambda}$$

das logarithmische Dekrement. Durch die Lage $x = 0$ geht das System zu den Zeiten

$$t = \tau + \frac{k\pi}{\mu} \quad (k=1, 2, \dots),$$

wo τ diejenige Wurzel der Gleichung

$$\operatorname{tg} \mu \tau = \frac{\mu}{\lambda}$$

ist, welche der Bedingung

$$0 < \mu \tau < \frac{\pi}{2}$$

genügt. Die Geschwindigkeiten in der Lage $x = 0$, d. h. die Werte c_k von $\frac{dx}{dt}$ für $t = \tau + \frac{k\pi}{\mu}$ sind dargestellt durch

$$c_k = (-1)^k c e^{-\lambda \tau} e^{-k\pi \frac{\lambda}{\mu}} \quad (k=1, 2, \dots);$$

sie bilden ebenfalls eine fallende geometrische Reihe.

Um nun die Bewegungsgleichung (B) ohne Vernachlässigungen zu integrieren, benutzen wir einen ebenfalls von Poincaré herrührenden Satz.¹⁾ Die quadratische Gleichung

$$m^2 + 2\lambda m + \kappa^2 = 0$$

hat die beiden konjugiert komplexen Wurzeln

$$m_1 = -\lambda + i\mu, \quad m_2 = -\lambda - i\mu.$$

Durch die Substitution

$$x_1 = x' - m_2 x \quad x_2 = x' - m_1 x$$

geht das System

$$\frac{dx}{dt} = x'$$

$$\frac{dx'}{dt} = -\kappa^2 x - 2\lambda x' + F(x, x')$$

über in

$$\frac{dx_1}{dt} = m_1 x_1 + F$$

$$\frac{dx_2}{dt} = m_2 x_2 + F,$$

1) Poincaré, Thèse (Paris 1879). — Picard, Traité d'Analyse, Bd. III, Kap. 1.

wo F als Potenzreihe von x_1, x_2 darzustellen ist, in welcher die Glieder von geringerer als der zweiten Dimension fehlen. Nach dem erwähnten Satze bestehen die Entwicklungen

$$\begin{aligned}x_1 &= A_1 e^{m_1 t} + \mathfrak{P}_1(A_1 e^{m_1 t}, A_2 e^{m_2 t}), \\x_2 &= A_2 e^{m_2 t} + \mathfrak{P}_2(A_1 e^{m_1 t}, A_2 e^{m_2 t}),\end{aligned}$$

wo A_1, A_2 Integrationskonstante und $\mathfrak{P}_1, \mathfrak{P}_2$ Potenzreihen der beigefügten Argumente mit Gliedern von mindestens zweiter Dimension sind, welche konvergieren, wenn die absoluten Beträge von $A_1 e^{m_1 t}, A_2 e^{m_2 t}$ gewisse Grenzen nicht überschreiten. Setzt man

$$\frac{A_1}{m_1 - m_2} = \frac{A_1}{2i\mu} = C_1, \quad \frac{A_2}{m_1 - m_2} = \frac{A_2}{2i\mu} = C_2,$$

so hat man

$$\begin{aligned}x &= \frac{x_1 - x_2}{m_1 - m_2} = C_1 e^{m_1 t} + C_2 e^{m_2 t} + \mathfrak{P}(C_1 e^{m_1 t}, C_2 e^{m_2 t}), \\x' &= \frac{m_1 x_1 - m_2 x_2}{m_1 - m_2} = m_1 C_1 e^{m_1 t} + m_2 C_2 e^{m_2 t} + \bar{\mathfrak{P}}(C_1 e^{m_1 t}, C_2 e^{m_2 t}),\end{aligned}$$

wo \mathfrak{P} und $\bar{\mathfrak{P}}$ Potenzreihen mit Gliedern von mindestens zweiter Dimension sind.

Wir betrachten die durch die Anfangsbedingungen

$$t = 0, \quad x = c, \quad \frac{dx}{dt} = 0$$

bestimmte Lösung der Differentialgleichung (B). Aus den Gleichungen

$$\begin{aligned}c &= C_1 + C_2 + \mathfrak{P}(C_1, C_2), \\0 &= m_1 C_1 + m_2 C_2 + \bar{\mathfrak{P}}(C_1, C_2)\end{aligned}$$

ergeben sich C_1, C_2 als Potenzreihen von c (ohne konstantes Glied), welche für hinreichend kleine Werte von $|c|$ konvergieren:

$$\begin{aligned}C_1 &= p_1(c) = -\frac{m_2}{m_1 - m_2} c + \dots, \\C_2 &= p_2(c) = \frac{m_1}{m_1 - m_2} c + \dots.\end{aligned}$$

Die Reihe

$$x = p_1(c) e^{m_1 t} + p_2(c) e^{m_2 t} + \mathfrak{P}(p_1(c) e^{m_1 t}, p_2(c) e^{m_2 t})$$

läßt sich als Potenzreihe der Argumente $c, e^{m_1 t}, e^{m_2 t}$ auffassen:

$$x = \sum A c^{\nu_1} e^{\nu_1 m_1 t} e^{\nu_2 m_2 t}; \quad (\nu_1 + \nu_2 > 0)$$

da $|e^{m_1 t}| = |e^{m_2 t}| = e^{-\lambda t}$ für alle positiven Werte von t kleiner als 1 ist, so ist diese Reihe für $t \geq 0$ konvergent, wenn man $|c|$ hinreichend klein annimmt.

Die Entwicklung nach Potenzen von c ergibt

$$x = \sum_{\nu=1}^{\infty} c^{\nu} \varphi_{\nu}(t),$$

wo φ_{ν} eine ganze Funktion ν ten Grades von $e^{m_1 t}$, $e^{m_2 t}$ ohne konstantes Glied bedeutet. Insbesondere ist

$$\varphi_1 = -\frac{m_2 e^{m_1 t} + m_1 e^{m_2 t}}{m_1 - m_2} = e^{-\lambda t} \left(\cos \mu t + \frac{\lambda}{\mu} \sin \mu t \right).$$

Der Funktion φ_{ν} können wir die Form geben:

$$\varphi_{\nu} = \Sigma e^{-\rho \lambda t} (A \cos q \mu t + B \sin q \mu t), \quad (\rho = 1, \dots, \nu; q = \rho, \rho - 2, \rho - 4; \dots > 0)$$

worin A und B reelle Zahlen sind.

Zunächst ist nämlich φ_{ν} eine Summe von Gliedern

$$e^{(\nu_1 m_1 + \nu_2 m_2) t} = e^{-(\nu_1 + \nu_2) \lambda t} \cdot e^{i(\nu_1 - \nu_2) \mu t} \quad (\nu_1 + \nu_2 = \nu; 0 < \nu \leq \nu)$$

mit konstanten Koeffizienten. Ein solches Glied zerfällt, wenn man $\nu_1 - \nu_2 = p - 2\nu_2 = q$ setzt, in die beiden mit konstanten Koeffizienten multiplizierten Ausdrücke $e^{-p \lambda t} \cos q \mu t$ und $e^{-p \lambda t} \sin q \mu t$. W. z. b. w.

In der oben für x aufgestellten Potenzreihe von c , $e^{m_1 t}$, $e^{m_2 t}$ setzen wir

$$\begin{aligned} e^{m_1 t} &= e^{-\lambda t} \cos \mu t + i e^{-\lambda t} \sin \mu t, \\ e^{m_2 t} &= e^{-\lambda t} \cos \mu t - i e^{-\lambda t} \sin \mu t. \end{aligned}$$

Dadurch wird x eine Potenzreihe von c , $e^{-\lambda t} \cos \mu t$, $e^{-\lambda t} \sin \mu t$, welche, wenn $|c|$ hinreichend klein ist, für $t \geq 0$ konvergiert:

$$x = c \left(e^{-\lambda t} \cos \mu t + \frac{\lambda}{\mu} e^{-\lambda t} \sin \mu t \right) + \dots$$

Man kann diese Reihe unmittelbar aus (B) nach der Methode der unbestimmten Koeffizienten herleiten.

§ 6.

Durch Einsetzung der Reihe

$$x = c \varphi_1 + c^2 \varphi_2 + \dots$$

in die Differentialgleichung (B) und Vergleichen der Koeffizienten von c , c^2 , ... erhält man die zur Bestimmung von $\varphi_1(t)$, $\varphi_2(t)$, ... dienenden Differentialgleichungen

$$\begin{aligned} \varphi_1'' + 2\lambda \varphi_1' + \kappa^2 \varphi_1 &= 0, \\ \varphi_2'' + 2\lambda \varphi_2' + \kappa^2 \varphi_2 &= \alpha \varphi_1^2 + 2\beta \varphi_1 \varphi_1' + \gamma \varphi_1'^2, \\ \dots \dots \dots \end{aligned}$$

mit den Anfangsbedingungen

$$\varphi_1(0) = 1, \quad \varphi_2(0) = 0, \dots$$

$$\varphi_1'(0) = 0, \quad \varphi_2'(0) = 0, \dots$$

Zunächst ist

$$\varphi_1 = e^{-\lambda t} \left(\cos \mu t + \frac{\lambda}{\mu} \sin \mu t \right),$$

$$\varphi_1' = -\frac{\pi^2}{\mu} e^{-\lambda t} \sin \mu t.$$

Setzt man

$$\mathfrak{A} = \frac{\alpha(\mu^2 - \lambda^2) + 2\beta\pi^2\lambda + \gamma\pi^4}{2\mu^3}, \quad \mathfrak{B} = \frac{\alpha\lambda - \beta\pi^2}{\mu}, \quad \mathfrak{C} = \frac{\pi^2(\alpha - 2\beta\lambda + \gamma\pi^2)}{2\mu^2},$$

so lautet die zweite Differentialgleichung

$$\varphi_2'' + 2\lambda\varphi_2' + \pi^2\varphi_2 = e^{-2\lambda t} (\mathfrak{A} \cos 2\mu t + \mathfrak{B} \sin 2\mu t + \mathfrak{C});$$

ihr allgemeines Integral ist

$$\varphi_2 = e^{-2\lambda t} (A \cos 2\mu t + B \sin 2\mu t + C) + e^{-\lambda t} (A \cos \mu t + B \sin \mu t)$$

mit den Koeffizienten

$$A = \frac{\mathfrak{A}(3\lambda^2 - \mu^2) + 4\mathfrak{B}\lambda\mu}{(3\lambda^2 - \mu^2)^2 + 16\lambda^2\mu^2}, \quad B = \frac{-4\mathfrak{A}\lambda\mu + \mathfrak{B}(3\lambda^2 - \mu^2)}{(3\lambda^2 - \mu^2)^2 + 16\lambda^2\mu^2}, \quad C = \frac{\mathfrak{C}}{\lambda^2 + \mu^2};$$

die Bedingungen $\varphi_2(0) = 0$, $\varphi_2'(0) = 0$ ergeben für die Integrationskonstanten A, B die Werte

$$A = -A - C, \quad B = (A + C) \frac{\lambda}{\mu} - 2B.$$

So fortfahrend, findet man φ_3 , φ_4 , ...

Damit ist x als *Potenzreihe der anfänglichen Amplitude c dargestellt, deren Koeffizienten aus trigonometrischen und Exponentialfunktionen der Zeit t zusammengesetzt sind*. Diese Reihe ist für alle $t \geq 0$ konvergent, wenn $|c|$ unterhalb einer gewissen Grenze liegt.

Wir suchen die Zeiten

$$t = t_k, \quad (k=1, 2, 3, \dots)$$

zu welchen das System eine äußerste Lage erreicht, für welche $\frac{dx}{dt} = 0$ ist. Die Gleichung

$$\varphi_1'(t_k) + c\varphi_2'(t_k) + \dots = 0$$

wird, wenn man

$$t_k = \frac{k\pi}{\mu} + \varepsilon_k$$

setzt und die Gleichungen

$$\varphi_1'(t_k) = \varphi_1''\left(\frac{k\pi}{\mu}\right) \varepsilon_k + \dots, \quad \varphi_2'(t_k) = \varphi_2'\left(\frac{k\pi}{\mu}\right) + \dots$$

beachtet,

$$\varepsilon_k \varphi_1''\left(\frac{k\pi}{\mu}\right) + c\varphi_2'\left(\frac{k\pi}{\mu}\right) + \dots = 0.$$

Daraus berechnet man ε_k und somit auch t_k als Potenzreihe von c :

$$t_k = \frac{k\pi}{\mu} - \frac{\varphi_2' \left(\frac{k\pi}{\mu} \right)}{\varphi_1'' \left(\frac{k\pi}{\mu} \right)} c + \dots;$$

hierin ist

$$\varphi_1'' \left(\frac{k\pi}{\mu} \right) = (-1)^{k+1} \kappa^2 e^{-k\pi \frac{\lambda}{\mu}}.$$

Für die aufeinander folgenden Amplituden c_k ($k=0, 1, 2, \dots$) d. h. für die zu $t = t_k$ gehörigen Werte von x , hat man

$$c_k = c\varphi_1(t_k) + c^2\varphi_2(t_k) + \dots$$

und, wenn man

$$\varphi_1(t_k) = \varphi_1 \left(\frac{k\pi}{\mu} \right) + 0 \cdot \varepsilon_k + \dots, \quad \varphi_2(t_k) = \varphi_2 \left(\frac{k\pi}{\mu} \right) + \dots$$

setzt,

$$c_k = c\varphi_1 \left(\frac{k\pi}{\mu} \right) + c^2\varphi_2 \left(\frac{k\pi}{\mu} \right) + \dots;$$

darin ist

$$\varphi_1 \left(\frac{k\pi}{\mu} \right) = (-1)^k e^{-k\pi \frac{\lambda}{\mu}}.$$

Für $t = t_k$ ist $x = c_k$, $\frac{dx}{dt} = 0$. Durch die Substitution $t - t_k = t$ wird in (B) nur die unabhängige Veränderliche t durch t ersetzt. Die Lösung mit den Anfangsbedingungen $t = 0$, $x = c_k$, $\frac{dx}{dt} = 0$ erreicht das nächste Extremum $x = c_{k+1}$ zur Zeit $t = t_{k+1} - t_k$. Ersetzt man also in den obigen Formeln $c_0 = c$ durch c_k , so geht c_1 in c_{k+1} und t_1 in $t_{k+1} - t_k$ über; man hat also

$$c_{k+1} = c_k\varphi_1 \left(\frac{\pi}{\mu} \right) + c_k^2\varphi_2 \left(\frac{\pi}{\mu} \right) + \dots,$$

$$t_{k+1} - t_k = \frac{\pi}{\mu} - \frac{\varphi_2' \left(\frac{\pi}{\mu} \right)}{\varphi_1'' \left(\frac{\pi}{\mu} \right)} c_k + \dots.$$

Wir geben schliesslich noch die Zeiten

$$t = \tau_k \quad (k=1, 2, 3, \dots)$$

an, zu welchen das System durch die Lage $x = 0$ geht, und die zugehörigen Werte c'_k von $\frac{dx}{dt}$:

$$\tau_k = \tau + \frac{k\pi}{\mu} - \frac{\varphi_2 \left(\tau + \frac{k\pi}{\mu} \right)}{\varphi_1' \left(\tau + \frac{k\pi}{\mu} \right)} c + \dots,$$

$$c'_k = c\varphi_1' \left(\tau + \frac{k\pi}{\mu} \right) + c^2 \left[\varphi_2' \left(\tau + \frac{k\pi}{\mu} \right) - \frac{\varphi_1'' \left(\tau + \frac{k\pi}{\mu} \right) \varphi_2 \left(\tau + \frac{k\pi}{\mu} \right)}{\varphi_1' \left(\tau + \frac{k\pi}{\mu} \right)} \right] + \dots;$$

mit den Anfangsbedingungen

$$\begin{aligned}\varphi_1(0) &= 1, & \varphi_2(0) &= 0, \dots \\ \varphi_1'(0) &= 0, & \varphi_2'(0) &= 0, \dots\end{aligned}$$

Zunächst ist

$$\begin{aligned}\varphi_1 &= e^{-\lambda t} \left(\cos \mu t + \frac{\lambda}{\mu} \sin \mu t \right), \\ \varphi_1' &= -\frac{\pi^2}{\mu} e^{-\lambda t} \sin \mu t.\end{aligned}$$

Setzt man

$$\mathfrak{A} = \frac{\alpha(\mu^2 - \lambda^2) + 2\beta\pi^2\lambda + \gamma\pi^4}{2\mu^2}, \quad \mathfrak{B} = \frac{\alpha\lambda - \beta\pi^2}{\mu}, \quad \mathfrak{C} = \frac{\pi^2(\alpha - 2\beta\lambda + \gamma\pi^2)}{2\mu^2},$$

so lautet die zweite Differentialgleichung

$$\varphi_2'' + 2\lambda\varphi_2' + \pi^2\varphi_2 = e^{-2\lambda t} (\mathfrak{A} \cos 2\mu t + \mathfrak{B} \sin 2\mu t + \mathfrak{C});$$

ihr allgemeines Integral ist

$$\varphi_2 = e^{-2\lambda t} (A \cos 2\mu t + B \sin 2\mu t + C) + e^{-\lambda t} (A \cos \mu t + B \sin \mu t)$$

mit den Koeffizienten

$$A = \frac{\mathfrak{A}(3\lambda^2 - \mu^2) + 4\mathfrak{B}\lambda\mu}{(3\lambda^2 - \mu^2)^2 + 16\lambda^2\mu^2}, \quad B = \frac{-4\mathfrak{A}\lambda\mu + \mathfrak{B}(3\lambda^2 - \mu^2)}{(3\lambda^2 - \mu^2)^2 + 16\lambda^2\mu^2}, \quad C = \frac{\mathfrak{C}}{\lambda^2 + \mu^2};$$

die Bedingungen $\varphi_2(0) = 0$, $\varphi_2'(0) = 0$ ergeben für die Integrationskonstanten A, B die Werte

$$A = -A - C, \quad B = (A + C) \frac{\lambda}{\mu} - 2B.$$

So fortfahrend, findet man φ_3 , φ_4 , ...

Damit ist x als Potenzreihe der anfänglichen Amplitude c dargestellt, deren Koeffizienten aus trigonometrischen und Exponentialfunktionen der Zeit t zusammengesetzt sind. Diese Reihe ist für alle $t \geq 0$ konvergent, wenn |c| unterhalb einer gewissen Grenze liegt.

Wir suchen die Zeiten

$$t = t_k, \quad (k=1, 2, 3, \dots)$$

zu welchen das System eine äußerste Lage erreicht, für welche $\frac{dx}{dt} = 0$ ist. Die Gleichung

$$\varphi_1'(t_k) + c\varphi_2'(t_k) + \dots = 0$$

wird, wenn man

$$t_k = \frac{k\pi}{\mu} + \varepsilon_k$$

setzt und die Gleichungen

$$\varphi_1'(t_k) = \varphi_1''\left(\frac{k\pi}{\mu}\right) \varepsilon_k + \dots, \quad \varphi_2'(t_k) = \varphi_2'\left(\frac{k\pi}{\mu}\right) + \dots$$

beachtet,

$$\varepsilon_k \varphi_1''\left(\frac{k\pi}{\mu}\right) + c\varphi_2'\left(\frac{k\pi}{\mu}\right) + \dots = 0.$$

Daraus berechnet man ε_k und somit auch t_k als Potenzreihe von c :

$$t_k = \frac{k\pi}{\mu} - \frac{\varphi_2' \left(\frac{k\pi}{\mu} \right)}{\varphi_1'' \left(\frac{k\pi}{\mu} \right)} c + \dots;$$

hierin ist

$$\varphi_1'' \left(\frac{k\pi}{\mu} \right) = (-1)^{k+1} \kappa^2 e^{-k\pi \frac{\lambda}{\mu}}.$$

Für die aufeinander folgenden Amplituden c_k ($k=0, 1, 2, \dots$) d. h. für die zu $t = t_k$ gehörigen Werte von x , hat man

$$c_k = c\varphi_1(t_k) + c^2\varphi_2(t_k) + \dots$$

und, wenn man

$$\varphi_1(t_k) = \varphi_1 \left(\frac{k\pi}{\mu} \right) + 0 \cdot \varepsilon_k + \dots, \quad \varphi_2(t_k) = \varphi_2 \left(\frac{k\pi}{\mu} \right) + \dots$$

setzt,

$$c_k = c\varphi_1 \left(\frac{k\pi}{\mu} \right) + c^2\varphi_2 \left(\frac{k\pi}{\mu} \right) + \dots;$$

darin ist

$$\varphi_1 \left(\frac{k\pi}{\mu} \right) = (-1)^k e^{-k\pi \frac{\lambda}{\mu}}.$$

Für $t = t_k$ ist $x = c_k$, $\frac{dx}{dt} = 0$. Durch die Substitution $t - t_k = t$ wird in (B) nur die unabhängige Veränderliche t durch t ersetzt. Die Lösung mit den Anfangsbedingungen $t = 0$, $x = c_k$, $\frac{dx}{dt} = 0$ erreicht das nächste Extremum $x = c_{k+1}$ zur Zeit $t = t_{k+1} - t_k$. Ersetzt man also in den obigen Formeln $c_0 = c$ durch c_k , so geht c_1 in c_{k+1} und t_1 in $t_{k+1} - t_k$ über; man hat also

$$c_{k+1} = c_k\varphi_1 \left(\frac{\pi}{\mu} \right) + c_k^2\varphi_2 \left(\frac{\pi}{\mu} \right) + \dots,$$

$$t_{k+1} - t_k = \frac{\pi}{\mu} - \frac{\varphi_2' \left(\frac{\pi}{\mu} \right)}{\varphi_1'' \left(\frac{\pi}{\mu} \right)} c_k + \dots$$

Wir geben schliesslich noch die Zeiten

$$t = \tau_k \quad (k=1, 2, 3, \dots)$$

an, zu welchen das System durch die Lage $x = 0$ geht, und die zugehörigen Werte c_k' von $\frac{dx}{dt}$:

$$\tau_k = \tau + \frac{k\pi}{\mu} - \frac{\varphi_2 \left(\tau + \frac{k\pi}{\mu} \right)}{\varphi_1' \left(\tau + \frac{k\pi}{\mu} \right)} c + \dots,$$

$$c_k' = c\varphi_1' \left(\tau + \frac{k\pi}{\mu} \right) + c^2 \left[\varphi_2' \left(\tau + \frac{k\pi}{\mu} \right) - \frac{\varphi_1'' \left(\tau + \frac{k\pi}{\mu} \right) \varphi_2 \left(\tau + \frac{k\pi}{\mu} \right)}{\varphi_1' \left(\tau + \frac{k\pi}{\mu} \right)} \right] + \dots;$$

ein, so haben wir die Differentialgleichung

$$\frac{d^2 x}{dt^2} + 2\lambda \frac{dx}{dt} + \kappa^2 x = \pm \gamma \left(\frac{dx}{dt} \right)^2 + \dots,$$

worin das Zeichen $+$ oder $-$ gilt, je nachdem $\frac{dx}{dt}$ negativ oder positiv ist. Wenn wir noch a so klein voraussetzen, daß $\kappa > \lambda$ wird, so gelten die allgemeinen Formeln mit den Werten

$$\alpha = 0, \quad \beta = 0, \quad \gamma = \gamma; \quad \bar{\alpha} = 0, \quad \bar{\beta} = 0, \quad \bar{\gamma} = -\gamma.$$

§ 8.

Es sei jetzt $\kappa < \lambda$ (Fall der sog. aperiodischen Bewegung). Die Gleichung

$$m^2 + 2\lambda m + \kappa^2 = 0$$

hat jetzt zwei reelle negative Wurzeln

$$m_1 = -\lambda + \sqrt{\lambda^2 - \kappa^2}, \quad m_2 = -\lambda - \sqrt{\lambda^2 - \kappa^2}.$$

Durch dieselben Rechnungen wie in § 5 findet man als Lösung von (B)

$$x = C_1 e^{m_1 t} + C_2 e^{m_2 t} + \mathfrak{P}(C_1 e^{m_1 t}, C_2 e^{m_2 t}),$$

$$x' = m_1 C_1 e^{m_1 t} + m_2 C_2 e^{m_2 t} + \bar{\mathfrak{P}}(C_1 e^{m_1 t}, C_2 e^{m_2 t}),$$

wo \mathfrak{P} und $\bar{\mathfrak{P}}$ Potenzreihen mit Gliedern von mindestens zweiter Dimension sind, welche für hinreichend kleine Werte von $|C_1| e^{m_1 t}$, $|C_2| e^{m_2 t}$ konvergieren.

Sind die Anfangsbedingungen

$$t = 0, \quad x = c, \quad \frac{dx}{dt} = c'$$

vorgeschrieben, so erhält man aus den Gleichungen

$$c = C_1 + C_2 + \mathfrak{P}(C_1, C_2)$$

$$c' = m_1 C_1 + m_2 C_2 + \bar{\mathfrak{P}}(C_1, C_2)$$

C_1 und C_2 als Potenzreihen von c, c' :

$$C_1 = \frac{c' - m_2 c}{m_1 - m_2} + \dots, \quad C_2 = \frac{m_1 c - c'}{m_1 - m_2} + \dots.$$

Nimmt man $|c|, |c'|$ hinreichend klein, so ist die obige Reihe für x für $t \geq 0$ konvergent. Man kann x als Potenzreihe von c, c' mit von t abhängigen Koeffizienten oder auch als Potenzreihe von $c, c' e^{m_1 t}, e^{m_2 t}$ auffassen:

$$x = \frac{(c' - m_2 c) e^{m_1 t} - (c' - m_1 c) e^{m_2 t}}{m_1 - m_2} + \dots.$$

Man hat $\lim x = 0$, $\lim x' = 0$ für $\lim t = \infty$; es findet asymptotische Annäherung an die Gleichgewichtslage ohne Schwingungen statt.

Wir betrachten schliesslich noch den Fall $\kappa = \lambda$, in welchem die quadratische Gleichung $m^2 + 2\lambda m + \kappa^2 = 0$ die Doppelwurzel $m = -\lambda$ besitzt. Durch die Substitution

$$x_1 = \lambda x + x', \quad x_2 = x$$

geht (B) über in das System

$$\frac{dx_1}{dt} = -\lambda x_1 + F(x_2, x_2 - \lambda x_2)$$

$$\frac{dx_2}{dt} = -\lambda x_2 + x_1 + F(x_2, x_1 - \lambda x_2),$$

welches eine Lösung von der Form¹⁾

$$x_1 = C_1 e^{-\lambda t} + \mathfrak{P}_1(C_1 e^{-\lambda t}, (C_1 t + C_2) e^{-\lambda t}),$$

$$x_2 = (C_1 t + C_2) e^{-\lambda t} + \mathfrak{P}_2(C_1 e^{-\lambda t}, (C_1 t + C_2) e^{-\lambda t})$$

besitzt, wo C_1, C_2 Konstante und $\mathfrak{P}, \overline{\mathfrak{P}}$ Potenzreihen mit Gliedern von mindestens zweiter Dimension sind, welche konvergieren, wenn die absoluten Beträge der Argumente hinreichend klein sind. Daraus folgt

$$x = (C_1 t + C_2) e^{-\lambda t} + \mathfrak{P}(C_1 e^{-\lambda t}, (C_1 t + C_2) e^{-\lambda t}),$$

$$x' = (C_1 - \lambda C_2 - \lambda C_1 t) e^{-\lambda t} + \overline{\mathfrak{P}}(C_1 e^{-\lambda t}, (C_1 t + C_2) e^{-\lambda t}).$$

Die Anfangsbedingungen

$$t = 0, \quad x = c, \quad x' = c'$$

ergeben

$$c = C_2 + \mathfrak{P}(C_1, C_2), \quad c' = C_1 - \lambda C_2 + \overline{\mathfrak{P}}(C_1, C_2),$$

woraus man

$$C_2 = c + \dots, \quad C_1 = c' + \lambda c + \dots$$

als Potenzreihen von c, c' erhält. Hiernach ist

$$x = (c + (c' + \lambda c)t) e^{-\lambda t} + \dots$$

eine Potenzreihe der vier Argumente $c, c', e^{-\lambda t}, te^{-\lambda t}$, welche bei hinreichend kleinen Werten von $|c|, |c'|$ für $t \geq 0$ konvergiert. Auch jetzt hat man asymptotische Annäherung an die Gleichgewichtslage ohne Schwingungen.

1) Vgl. die Arbeit des Verf. Crelle's Journ. Bd. 117, S. 104 ff. u. S. 261 ff.
27*

Dritter Abschnitt.

§ 9.

In der im zweiten Abschnitt behandelten Differentialgleichung (B) sei jetzt $\lambda = 0$. Nehmen wir, was keine Beschränkung der Allgemeinheit bedeutet¹⁾, $\kappa = 1$ an, so haben wir die Bewegungsgleichung

$$(C) \quad \frac{d^2 x}{dt^2} + x = F\left(x, \frac{dx}{dt}\right),$$

worin

$$F(x, x') = \alpha x^2 + 2\beta x x' + \gamma x'^2 + \dots$$

wie früher eine Potenzreihe mit Gliedern von mindestens zweiter Dimension ist. Hier hängt, wie wir sehen werden, der Charakter der Bewegung wesentlich von der Funktion F ab, die Beschränkung auf die linearen Glieder giebt im allgemeinen kein angenähertes Resultat mehr.

Die durch die Anfangsbedingungen

$$t = 0, \quad x = c, \quad \frac{dx}{dt} = 0$$

bestimmte Lösung x von c kann in eine Potenzreihe von c

$$x = c\varphi_1(t) + c^2\varphi_2(t) + \dots$$

entwickelt werden, welche, wenn der Zeit t positive Werte unterhalb einer irgendwie vorgeschriebenen Grenze t_0 beigelegt werden, für hinreichend kleine Werte von $|c|$ konvergiert.²⁾ Aus den Differentialgleichungen

$$\begin{aligned} \varphi_1'' + \varphi_1 &= 0, \\ \varphi_2'' + \varphi_2 &= \alpha\varphi_1^2 + 2\beta\varphi_1\varphi_1' + \gamma\varphi_1'^2 \\ &\dots \end{aligned}$$

mit den Anfangsbedingungen

$$\begin{aligned} \varphi_1(0) &= 1, \quad \varphi_1'(0) = 0, \\ \varphi_2(0) &= 0, \quad \varphi_2'(0) = 0, \\ &\dots \end{aligned}$$

ergiebt sich

$$\begin{aligned} \varphi_1 &= \cos t, \\ \varphi_2 &= \frac{\alpha + \gamma}{2} - \frac{\alpha + 2\gamma}{3} \cos t - \frac{2\beta}{3} \sin t - \frac{\alpha - \gamma}{6} \cos 2t + \frac{\beta}{3} \sin 2t, \\ &\dots \end{aligned}$$

wobei zu beachten ist, daß $\varphi_3, \varphi_4, \dots$ außerhalb der trigonometrischen Funktionen t enthalten.

1) Man führt κt als unabhängige Veränderliche ein.

2) Poincaré, Méc. céleste I, S. 58—61.

Wie in § 6 findet man die Ausschläge c_1, c_2 und die Zeiten t_1, t_2 , zu welchen sie erreicht werden:

$$c_1 = -c + \varphi_2(\pi)c^3 + \dots, \quad (\varphi_2(\pi) = \alpha + \gamma)$$

$$c_2 = c + \varphi_3(2\pi)c^3 + \dots;$$

$$t_1 = \pi - \varphi_2'(\pi)c + \dots, \quad (\varphi_2'(\pi) = \frac{4}{3}\beta)$$

$$t_2 = 2\pi + \varphi_3'(2\pi)c^3 + \dots$$

als Potenzreihen von c , welche konvergieren, wenn $|c|$ hinreichend klein ist. Ersetzt man c, c_1, c_2 durch $c_{2n}, c_{2n+1}, c_{2n+2}$, und beachtet man, daß $|c_{2n}| = c_{2n}, |c_{2n+1}| = -c_{2n+1}, |c_{2n+2}| = c_{2n+2}$ ist, wenn c positiv angenommen wird, so hat man

$$|c_{2n+1}| = |c_{2n}| - \varphi_2(\pi) |c_{2n}|^3 + \dots,$$

$$|c_{2n+2}| = |c_{2n}| + \varphi_3(2\pi) |c_{2n}|^3 + \dots,$$

wo die Potenzreihen auf der rechten Seite für hinreichend kleine Werte von $|c_{2n}|$ konvergent sind.

Wir setzen

$$C_n = c_{2n}$$

und schreiben

$$C_{n+1} = C_n + a_3 C_n^3 + a_4 C_n^4 + \dots,$$

wo

$$a_3 = \varphi_3(2\pi)$$

ist.

§ 10.

Die notwendige und hinreichende Bedingung dafür, daß die Bewegung bei hinreichend kleiner Amplitude c periodisch ist, besteht in dem Verschwinden sämtlicher Größen a_3, a_4, \dots

Denn ist diese Bedingung erfüllt, so ist $c_2 = c$; man hat für $t = t_2$ dieselben Werte von x und x' wie für $t = 0$. Soll umgekehrt x eine periodische Funktion von t sein, so muß eine der Größen c_{2n} mit c übereinstimmen; a_2 sei die erste der Größen a_3, a_4, \dots , welche nicht verschwindet; aus $c_2 = c + a_2 c^2 + \dots$ folgt $c_{2n} = c + n a_2 c^2 + \dots$, und die Übereinstimmung von c_{2n} mit c erfordert das Verschwinden von a_2 ; es müssen also sämtliche Größen a_3, a_4, \dots verschwinden.

Die Periode ist

$$T = t_2 = 2\pi + \varphi_3'(2\pi)c^3 + \dots,$$

die Ausschläge sind c und $\bar{c} = c_1$,

$$\bar{c} = -c + \varphi_2(\pi)c^3 + \dots,$$

und die zum Übergang aus der Lage $x = c$ in die Lage $x = \bar{c}$ erforderliche Zeit $t_1 = \pi - \varphi_2'(\pi)c + \dots$.

Wir setzen¹⁾

$$u = \frac{2\pi t}{T},$$

sodafs x als periodische Funktion von u mit der Periode 2π erscheint:

$$x = \sum_{r=1}^{\infty} c^r \psi_r,$$

wo ψ_r eine Funktion von u mit der Periode 2π ist. Um unter Voraussetzung der Periodizität ψ_1, ψ_2, \dots in Verbindung mit T zu berechnen, benutzen wir die Differentialgleichung

$$\frac{4\pi^2}{T^2} \frac{d^2 x}{du^2} + x = F\left(x, \frac{2\pi}{T} \frac{dx}{du}\right),$$

worin

$$\frac{4\pi^2}{T^2} = 1 + \lambda_2 c^2 + \lambda_3 c^3 + \dots$$

ist. Man findet

$$\psi_1 = \cos u$$

und allgemein

$$\psi_\lambda = A_{0\lambda} + A_{1\lambda} \cos u + \dots + A_{\lambda\lambda} \cos \lambda u + B_{1\lambda} \sin u + \dots + B_{\lambda\lambda} \sin \lambda u.$$

Nach Berechnung von $\psi_1, \dots, \psi_{r-1}$ und $\lambda_2, \dots, \lambda_{r-2}$ hat man nämlich für ψ_r eine Differentialgleichung von der Form

$$\psi_r'' + \psi_r + \lambda_2 \psi_{r-2}'' + \dots + \lambda_{r-1} \psi_1'' = \Sigma C \psi_\alpha \psi_\alpha'' \dots \psi_\beta' \psi_\beta'' \dots$$

($\alpha' + \alpha'' + \dots + \beta' + \beta'' + \dots \leq r$)

deren rechte Seite $\psi_1, \dots, \psi_{r-1}$ enthält, aber von λ_{r-1} unabhängig ist. Ist die oben angegebene Form von ψ_λ für $\lambda < r$ nachgewiesen, so hat unsere Differentialgleichung die Gestalt

$$\psi_r'' + \psi_r = \mathfrak{A}_{0r} + (\lambda_{r-1} + \mathfrak{A}_{1r}) \cos u + \dots + \mathfrak{A}_{rr} \cos r u \\ + \mathfrak{B}_{1r} \sin u + \dots + \mathfrak{B}_{rr} \sin r u.$$

Die Periodizität von ψ_r erfordert $\lambda_{r-1} = -\mathfrak{A}_{1r}$, während \mathfrak{B}_{1r} von selbst verschwinden muß. Aus der Differentialgleichung mit den Anfangsbedingungen $\psi_r(0) = 0, \psi_r'(0) = 0$ erhält man für ψ_r einen Ausdruck von der oben angegebenen Form.

Ähnlich wie in § 4 läßt sich x in eine nach \cos und \sin der Vielfachen von u fortschreitende Reihe umwandeln, deren Koeffizienten Potenzreihen von c sind.

Es gibt besondere Fälle, in welchen die Existenz periodischer Lösungen von (C) sich sofort erkennen läßt. Wenn $F(x, x')$ bei einer Zeichenänderung von x' ungeändert bleibt, d. h. wenn die Reihen-

1) Vgl. § 3.

entwicklung von $F(x, x')$ nur gerade Potenzen von x' enthält (z. B. $F(x, x') = \gamma x'^2$), so erkennt man, wie in § 1, daß x und x' für $t = t_1 + t$ dieselben Werte annehmen wie für $t = t_1 - t$. Die Werte $x = c$, $x' = 0$, welche wir für $t = 0$ hatten, treten also für $t = 2t_1$ wieder auf, d. h. die Bewegung ist periodisch.

§ 11.

Es seien jetzt a_3, a_4, \dots nicht sämtlich gleich Null, und zwar sei $a_\lambda (\lambda \geq 3)$ die erste dieser Größen, welche nicht verschwindet. Dann ist unter Beibehaltung der am Ende von § 9 eingeführten Bezeichnung

$$\frac{C_{n+1}}{C_n} = 1 + a_\lambda C_n^{\lambda-1} + a_{\lambda+1} C_n^\lambda + \dots,$$

wo die Reihe rechts für hinreichend kleine Werte der positiven¹⁾ GröÙe C_n konvergent ist. Wir können zwei positive GröÙen r und g so angeben, daß für $C_n \leq r$

$$1 + \frac{a_{\lambda+1}}{a_\lambda} C_n + \frac{a_{\lambda+2}}{a_\lambda} C_n^2 + \dots > g$$

ist. Nun sind zwei Fälle möglich.

1) Ist $a_\lambda > 0$, so ist für $C_n \leq r$

$$\frac{C_{n+1}}{C_n} = 1 + a_\lambda C_n^{\lambda-1} \left(1 + \frac{a_{\lambda+1}}{a_\lambda} C_n + \dots \right) > 1 + g a_\lambda C_n^{\lambda-1} > 1.$$

Man hat also

$$C_0 < C_1 < \dots < C_n < C_{n+1},$$

falls $C_n \leq r$ ist, ferner

$$C_n > C_0 (1 + g a_\lambda C_0^{\lambda-1})^n, \quad C_{n+1} > C_n (1 + g a_\lambda C_0^{\lambda-1}).$$

Man kann mithin, so klein auch C_0 angenommen war, die Zahl m so wählen, daß $C_m \leq r$, $C_{m+1} > r$ wird. Mit anderen Worten, wenn auch die anfängliche positive Amplitude c noch so klein ist, so kann man doch eine Zahl m so angeben, daß c_{2m} , d. i. der Wert von x für $t = t_{2m}$, größer als r ist. D. h. die Gleichgewichtslage $x = 0$ ist instabil. Dabei ist die folgende Definition der Stabilität zu Grunde gelegt: Das Gleichgewicht ist stabil, wenn nach Angabe einer beliebigen kleinen positiven GröÙe ϵ eine positive GröÙe η so gewählt werden kann, daß, wenn die Werte x_0, x'_0 von x und x' für $t = 0$ die Bedingung

$$|x_0| < \eta, \quad |x'_0| < \eta$$

1) In § 9 ist c positiv angenommen.

erfüllen, für alle Werte von $t \geq 0$

$$|x| < \varepsilon, \quad |x'| < \varepsilon$$

bleibt.

2) Ist $\alpha_1 < 0$, etwa $\alpha_1 = -\alpha_2$, $\alpha_2 > 0$, so ist für $C_n \leq r$

$$\frac{C_{n+1}}{C_n} = 1 - \alpha_2 C_n^{\alpha_2 - 1} \left(1 + \frac{\alpha_2 + 1}{\alpha_2} C_n + \dots \right) < 1 - g \alpha_2 C_n^{\alpha_2 - 1} < 1.$$

folglich $C_{n+1} < C_n$. Die abnehmenden Größen

$$C_0, C_1, C_2, \dots$$

besitzen einen positiven oder verschwindenden Grenzwert Γ . Wäre $\Gamma > 0$, so hätte man wegen $C_n > \Gamma$

$$\frac{C_{n+1}}{C_n} < 1 - g \alpha_2 \Gamma^{\alpha_2 - 1},$$

folglich

$$C_n < C_0 (1 - g \alpha_2 \Gamma^{\alpha_2 - 1})^n$$

und demnach

$$\lim_{n \rightarrow \infty} C_n = 0,$$

falls $C_0 \leq r$ war. Bei hinreichend kleiner Anfangsamplitude c ist

$$\lim_{n \rightarrow \infty} c_{2n} = 0;$$

aus

$$c_{2n+1} = -c_{2n} + \varphi_2(\pi) c_{2n}^2 + \dots$$

folgt $\lim_{n \rightarrow \infty} c_{2n+1} = 0$. Das System nähert sich für $t = \infty$ der Gleichgewichtslage $x = 0$, indem es um dieselbe schwingt.

Wir haben folgendes Ergebnis:

Wenn die Bewegungsgleichung (C) besteht, ist $x = 0$ dann und nur dann eine stabile Gleichgewichtslage, wenn entweder sämtliche Größen $\alpha_2, \alpha_3, \dots$ verschwinden oder wenn die erste dieser Größen, welche nicht verschwindet, negativ ist. Bei hinreichend kleiner Amplitude c finden im ersten Falle periodische, im zweiten Falle gedämpfte Schwingungen um die Gleichgewichtslage $x = 0$ statt.

Nachdem man im Falle der gedämpften Schwingungen die aufeinander folgenden Ausschläge c_1, c_2, \dots mittelst der Rekursionsformel

$$c_{k+1} = -c_k + \varphi_2(\pi) c_k^2 + \dots$$

berechnet hat, erhält man die Zeiten t_1, t_2, \dots , zu welchen dieselben erreicht werden, aus

$$t_{k+1} - t_k = \pi - \varphi_2'(\pi) c_k + \dots;$$

zur Darstellung der Bewegung im Zeitintervall $t_k \leq t \leq t_{k+1}$ dient die Gleichung

$$x = c_k \varphi_1(t - t_k) + c_k^2 \varphi_2(t - t_k) + \dots^1)$$

§ 12.

Zum Zwecke gewisser physikalischer Anwendungen bedürfen die bisherigen Entwicklungen einer ähnlichen Modifikation wie in § 8.

Es gelte die Gleichung

$$(C) \quad \frac{d^2 x}{dt^2} + x = F\left(x, \frac{dx}{dt}\right)$$

oder die Gleichung

$$(\bar{C}) \quad \frac{d^2 x}{dt^2} + x = \bar{F}\left(x, \frac{dx}{dt}\right),$$

je nachdem x abnimmt oder zunimmt; es sei

$$F(x, x') = \alpha x^2 + 2\beta x x' + \gamma x'^2 + \dots,$$

$$\bar{F}(x, x') = \bar{\alpha} x^2 + 2\bar{\beta} x x' + \bar{\gamma} x'^2 + \dots$$

Die Lösung von (C) mit den Anfangsbedingungen $t = 0$, $x = c$, $\frac{dx}{dt} = 0$ sei

$$x = \sum_{r=1}^{\infty} c^r \varphi_r(t),$$

die Lösung von (\bar{C}) mit den Anfangsbedingungen $t = 0$, $x = \bar{c}$, $\frac{dx}{dt} = 0$

$$x = \sum_{r=1}^{\infty} \bar{c}^r \bar{\varphi}_r(t);$$

dabei ist $\varphi_1 = \bar{\varphi}_1 = \cos t$.

Für $t \leq t_1$, wo

$$t_1 = \pi - \varphi_1'(\pi)c + \dots$$

ist, hat man

$$x = \sum_{r=1}^{\infty} c^r \varphi_r(t)$$

mit der äußersten Lage für $t = t_1$

$$x = c_1 = -c + \varphi_2(\pi)c^2 + \dots$$

1) Übrigens konvergiert diese Reihe auch für $t_{k+1} < t < t_0$, und zwar ist t_0 um so größer, je kleiner $|c_k|$ ist. (Vgl. die zweite Fußnote zu § 2.)

Für $t_1 \leq t \leq t_2$ ist

$$x = \sum_{r=1}^{\infty} c_1^r \bar{\varphi}_1(t - t_1)$$

mit der äußersten Lage

$$x = c_2 = -c_1 + \bar{\varphi}_2(x) c_1^2 + \dots$$

Usw. Dabei ist die Anfangsamplitude c als positiv vorausgesetzt.

Es sei

$$c_2 = c + a_2 c^2 + a_3 c^3 + \dots$$

mit

$$a_2 = \bar{\varphi}_2(\pi) - \varphi_2(\pi) = \bar{\alpha} - \alpha + \bar{\gamma} - \gamma.$$

Allgemein ist

$$c_{2n+2} = c_{2n} + a_2 c_{2n}^2 + a_3 c_{2n}^3 + \dots$$

und

$$c_{2n+1} = -c_{2n} + \varphi_2(\pi) c_{2n}^2 + \dots$$

Ahnlich wie in § 10 und § 11 findet man, daß die Gleichgewichtslage $x = 0$ dann und nur dann stabil ist, wenn entweder sämtliche Größen a_2, a_3, \dots verschwinden oder wenn die erste dieser Größen, welche nicht verschwindet, negativ ist. Im ersten Falle finden periodische, im zweiten gedämpfte Schwingungen um die Gleichgewichtslage $x = 0$ statt.

Als Beispiel betrachten wir das physische Pendel unter einem dem Quadrat der Geschwindigkeit proportionalen Widerstand. Setzt man in dem Beispiel von § 7 $a = 0$, so erhält man die Bewegungsgleichung

$$m\varrho^2 \frac{d^2 x}{dt^2} = -mgl \sin x \mp b \left(\frac{dx}{dt} \right)^2,$$

und zwar gilt im letzten Glied das Zeichen $-$ oder $+$, je nachdem $\frac{dx}{dt}$ positiv oder negativ ist. Diese Gleichung schreibt sich

$$\frac{d^2 x}{d\left(\frac{\sqrt{gl}}{\varrho} t\right)^2} + x = \mp \frac{b}{m\varrho^2} \left(\frac{dx}{d\left(\frac{\sqrt{gl}}{\varrho} t\right)} \right)^2 + \frac{x^3}{3!} - \dots;$$

in den obigen Formeln hat man

$$\alpha = \bar{\alpha} = \beta = \bar{\beta} = 0, \quad \gamma = -\bar{\gamma} = \frac{b}{m\varrho^2}$$

zu setzen und $\frac{\sqrt{gl}}{\varrho} t$ statt t zu schreiben. Wegen $a_2 = -2\gamma < 0$ treten gedämpfte Schwingungen auf.

§ 13.

Der dritte Abschnitt läßt sich zu den Untersuchungen von Poincaré über die durch Differentialgleichungen definierten Kurven¹⁾ in Beziehung setzen. Wenn wir auch von dieser Beziehung keinen

1) Poincaré, Liouv. Journ. 1885. — Picard, Traité Bd. III. S. 207—227.

Gebrauch gemacht haben, so ist doch ein kurzer Hinweis darauf von Interesse.

Aus dem System

$$(a) \quad \frac{dx}{dt} = x', \quad \frac{dx'}{dt} = -x + F(x, x'),$$

durch welches die Differentialgleichung (C) in § 9 ersetzt werden kann, erhält man durch Elimination von dt die Gleichung

$$(b) \quad \frac{dx}{x'} = \frac{dx'}{-x + F(x, x')},$$

welche den singulären Punkt $x = 0, x' = 0$ besitzt. Ist Φ eine Funktion von x und x' , welche der partiellen Differentialgleichung

$$x' \frac{\partial \Phi}{\partial x} - (x - F(x, x')) \frac{\partial \Phi}{\partial x'} = 0$$

genügt, so ist $\Phi = \text{const.}$ ein Integral von (b). Setzt man für Φ eine Potenzreihe von x, x' ,

$$\Phi = \Phi_0 + \Phi_1 + \dots + \Phi_i + \dots,$$

worin $\Phi_0 = x^2 + x'^2$ und Φ_i eine ganze homogene Funktion i ten Grades ist, so erhält man für Φ_i eine Differentialgleichung

$$x' \frac{\partial \Phi_i}{\partial x} - x \frac{\partial \Phi_i}{\partial x'} = H_i,$$

deren rechte Seite H_i von den $\Phi_n (n < i)$ abhängt. Hat man für $\Phi_n (n < i)$ eine ganze homogene Funktion n ten Grades gefunden, so ergibt sich für Φ_i im Falle eines ungeraden i eine ganze homogene Funktion i ten Grades, im Falle eines geraden $i \geq 4$ jedoch nur dann, wenn eine gewisse Konstante $C_0^{(i)}$ verschwindet.¹⁾

Sind alle Konstanten $C_0^{(i)}$ ($i=4, 6, 8, \dots$) gleich Null, so erhält man für Φ eine Potenzreihe von x, x' , welche für hinreichend kleine Werte von $|x|, |x'|$ konvergent ist; in diesem Falle wird der singuläre Punkt $x=0, x'=0$ der Differentialgleichung (b) von Poincaré als centre bezeichnet. Das System (a) wird durch periodische Funktionen x, x' von t befriedigt, falls die Werte x_0, x'_0 von x, x' für $t=0$ dem absoluten Betrage nach hinreichend klein sind.

Sind die unendlich vielen Bedingungen für das Vorhandensein eines centre nicht erfüllt und ist die erste nicht verschwindende Konstante $C_0^{(i)}$ negativ, so tritt der Punkt (x, x') , welcher sich für $t=0$ in beliebiger Nähe von $O(x=0, x'=0)$ befand, mit wachsendem t aus einer den Anfangspunkt O umgebenden geschlossenen Kurve heraus;

1) Picard, a. a. O. S. 210.

wenn sich t der Grenze $-\infty$ nähert, nähert sich (x, x') auf einer Spirale der Lage O . Ist die erste nicht verschwindende Konstante C_2^0 positiv, so hat man in dem soeben ausgesprochenen Satze nur das Vorzeichen von t zu vertauschen.

Fasst man x, x' als Koordinaten eines Punktes P in der Ebene auf, der sich den Gleichungen (a) zufolge bewegt, so sind die in der Nähe von O verlaufenden Bahnkurven von P in allgemeinen Spiralen mit dem asymptotischen Punkt O (welcher entweder für $t = -\infty$ oder für $t = +\infty$ erreicht wird), im Falle des centre jedoch geschlossene Kurven, welche O umgeben. Es ist also stets ein Schnittpunkt $x = c (c > 0)$, $x' = 0$ der Bahnkurve mit der x -Achse vorhanden; wir können annehmen, daß diesem Schnittpunkt die Zeit $t = 0$ entspricht. Damit ist die in § 9 eingeführte Form der Anfangsbedingungen

$$t = 0, x = c, \frac{dx}{dt} = 0$$

gerechtfertigt. Ohne Bezugnahme auf die soeben kurz zusammengefaßten Resultate von Poincaré erreicht man dieses Ziel auf folgendem Wege.

Die Differentialgleichung (b) geht durch Einführung von Polarkoordinaten, d. h. durch die Substitution

$$x = \rho \cos \theta, \quad x' = \rho \sin \theta,$$

über in

$$\frac{d\rho}{d\theta} = A\rho^2 + B\rho^3 + \dots,$$

wo A, B ganze Funktionen von $\cos \theta, \sin \theta$ sind.¹⁾ Die durch den Punkt

$$x_0 = \rho_0 \cos \theta_0, \quad x'_0 = \rho_0 \sin \theta_0 \quad (0 \leq \theta \leq 2\pi)$$

gehende Integralkurve wird durch die Gleichung

$$\rho = \alpha_1 \rho_0 + \alpha_2 \rho_0^2 + \dots$$

dargestellt, deren rechte Seite eine Potenzreihe von ρ_0 mit von θ abhängigen Koeffizienten dargestellt wird, welche für Werte von ρ_0 unter einer gewissen Grenze konvergiert, wenn θ auf das Intervall $0 \dots 2\pi$ beschränkt wird. Setzt man darin $\theta = 0$ oder $= 2\pi$, so erhält man für ρ einen gewissen Wert c . So ergibt sich $x = c, x' = 0$ als Schnittpunkt der Integralkurve mit der x -Achse, welchem wir die Zeit $t = 0$ zuordnen können.

1) Picard, a. a. O. S. 214.

Über die reduzierten Systeme und die Hauptpunkte der Glieder eines Gelenkmechanismus und ihre Bedeutung für die technische Mechanik.

Von O. FISCHER in Leipzig.

Bei meinen Untersuchungen über die Mechanik des menschlichen Körpers¹⁾ bin ich darauf geführt worden, gewisse Massensysteme und feste Punkte innerhalb der einzelnen Glieder in die Betrachtung herein-zuziehen, welche sowohl in kinematischer, als auch in kinetischer Hin-sicht eine wesentliche Vereinfachung und auch zugleich größere An-schaulichkeit der Untersuchung bedingen. Die an dem speziellen Beispiel des menschlichen Körpers gewonnenen Gesichtspunkte lassen sich leicht für jeden beliebigen Gelenkmechanismus verwerten. Ich entspreche daher gern der an mich ergangenen Aufforderung, dieselben im folgenden auseinander zu setzen, und ihre Anwendbarkeit auf die in der Technik verwendeten Gelenkmechanismen an einigen speziellen Beispielen darzulegen.

A. Das dreigliedrige Gelenksystem.

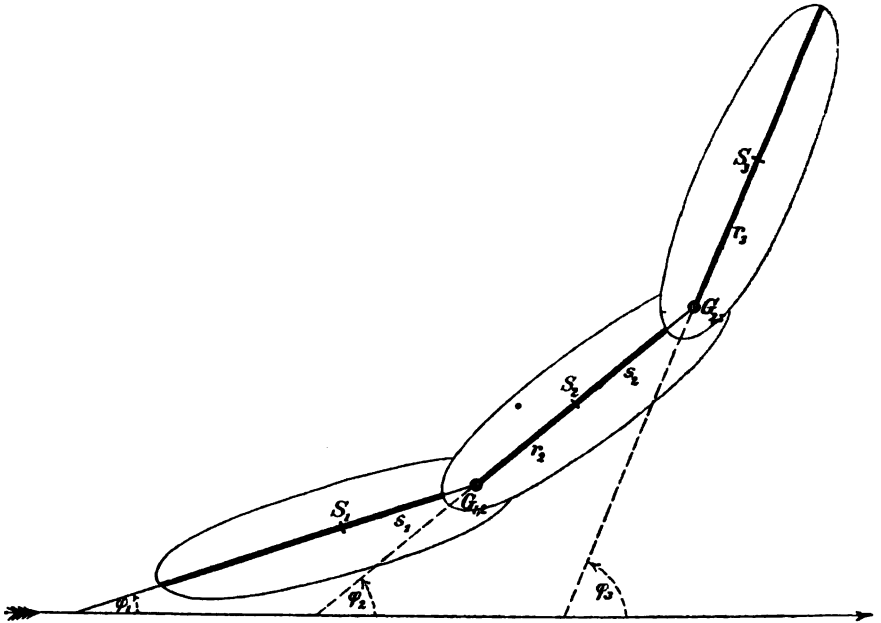
1. Voraussetzungen und Definitionen.

Es möge zunächst ein System von drei Körpern in Betracht ge-zogen werden, bei welchem sowohl der erste und zweite, als auch der zweite und dritte Körper durch je ein Charniergelenk mit einander in Verbindung stehen. Die beiden Gelenkachsen seien gleich gerichtet, und der Schwerpunkt des mittleren Körpers liege mit denselben in einer Ebene. Ferner möge die Ebene, welche man in irgend einer beliebigen Stellung des Systems durch die Schwerpunkte der drei Körper hindurch gelegt denkt, auf der gemeinsamen Richtung der Gelenkachsen senkrecht stehen; dann wird dies in allen anderen Stellungen der Körper zu einander auch der Fall sein. Macht man noch die Voraussetzung, daß die durch die drei Schwerpunkte be-stimmte Ebene im Raum fest bleibt, so vermag das System der drei Körper nur ebene Bewegungen auszuführen. Es genügt daher in diesem Falle, die Projektion der Bewegung auf die feste Ebene zu untersuchen.

1) veröffentlicht in den Abhandlungen der mathematisch-physischen Klasse der Königlich Sächsischen Gesellschaft der Wissenschaften Band XX, XXII, XXIII, XXV und XXVI.

Es sollen nun folgende Bezeichnungen eingeführt werden. Die Massen der drei Körper seien m_1, m_2, m_3 und die Schwerpunkte derselben S_1, S_2, S_3 . Die Durchschnittspunkte der beiden Gelenkachsen mit der festen Ebene mögen die Mittelpunkte der beiden Gelenke heißen und mit $G_{1,2}$ resp. $G_{2,3}$ bezeichnet sein (vgl. Fig. 1). Die Verbindungslinien $\overline{S_1 G_{1,2}}$, $\overline{G_{1,2} G_{2,3}}$ und $\overline{G_{2,3} S_3}$, bezüglich deren Verlängerungen, welche nach der gemachten Voraussetzung immer in die feste Ebene hineinfallen, sollen die Längsachsen der drei Körper genannt sein; die Längsachse des zweiten Körpers wird dann gleichzeitig

Fig. 1.



den Schwerpunkt S_2 enthalten. Es ist nun noch nötig, auf jeder der drei Längsachsen eine positive und eine negative Richtung zu unterscheiden. Die positive Richtung soll diejenige sein, in welcher die Längsachse durchlaufen wird, wenn man von S_1 aus den gebrochenen Linienzug $S_1 G_{1,2} G_{2,3} S_3$ beschreibt. Endlich soll vorausgesetzt werden, daß die Längsachse eines jeden der drei Körper eine Hauptträgheitsachse für seinen Schwerpunkt darstellt, und daß die Trägheitsmomente für alle zur Längsachse senkrechten Achsen durch einen Schwerpunkt gleich groß sind. Dann stellt auch die zu den Gelenkachsen parallele Schwerpunktsachse eines jeden der drei Körper eine Hauptträgheitsachse dar; der zu der letzteren gehörige Trägheitsradius, welcher zu-

nächst allein in Frage kommt, sei für die drei Körper des Systems bezüglich mit $\alpha_1, \alpha_2, \alpha_3$ bezeichnet.

Das Körpersystem besitzt nun im allgemeinsten Falle ebener Bewegung 5 Grade der Freiheit; es muß daher seine Lage im Raume durch 5 allgemeine Koordinaten eindeutig bestimmt werden können. Ist insbesondere die ebene Bewegung noch in der Weise beschränkt, daß dabei ein Punkt des Körpersystems in der festen Ebene seine Lage beibehält, so bleiben dem Gelenkmechanismus nur 3 Grade von Bewegungsfreiheit, so daß also die Anzahl der allgemeinen Koordinaten sich noch um 2 verringert. In diesem speziellen Falle, der gerade in der Technik oft vorkommt, wählt man als allgemeine Koordinaten zweckmäßiger Weise die Winkel $\varphi_1, \varphi_2, \varphi_3$ (Fig. 1), welche die positiven Richtungen der drei Längsachsen mit einer bestimmten Richtung in der festen Ebene bilden. Auch im allgemeinen Falle kann man diese Winkel als drei Koordinaten für das Körpersystem auffassen; man hat denselben dann nur noch zwei Koordinaten hinzuzufügen, welche die Lage irgend eines, etwa in der Ebene der drei Schwerpunkte liegenden Punktes des Systems in dieser festen Ebene eindeutig bestimmen. Dieser Punkt kann beliebig in irgend einem der drei Körper angenommen werden, es genügt aber auch, wenn er eine bestimmt definierte Lage zu den drei Körpern für jede Stellung derselben besitzt. Das letztere trifft z. B. für den Gesamtschwerpunkt S_0 des Körpersystems zu.

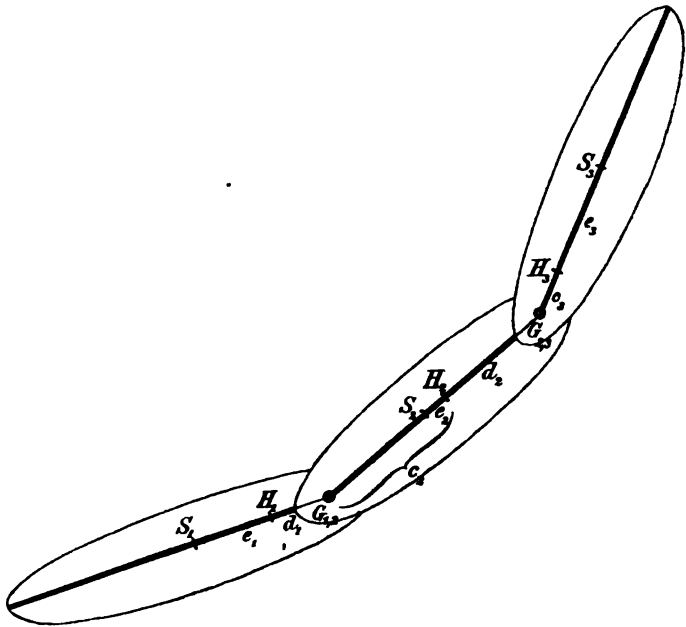
Der auf der Längsachse des ersten Körpers liegende Schwerpunkt S_1 besitze vom Gelenkmittelpunkt $G_{1,2}$ die Entfernung s_1 , der auf der Längsachse des zweiten Körpers liegende Schwerpunkt S_2 von den beiden Gelenkmittelpunkten $G_{1,2}$ und $G_{2,3}$ bezüglich die Entfernungen r_2 und s_2 , und der auf der Längsachse des dritten Körpers liegende Schwerpunkt S_3 endlich vom Gelenkmittelpunkt $G_{2,3}$ die Entfernung r_3 . Bedeutet l_2 den Abstand der beiden Gelenkmittelpunkte von einander, so hat man dann noch die Beziehung $r_2 + s_2 = l_2$. Alle diese Strecken sollen in derselben Richtung wie die Längsachsen selbst, auf denen sie liegen, positiv gerechnet werden.

Ich denke mir nun im Punkte $G_{1,2}$ die Massen m_2 und m_3 konzentriert und dem ersten Körper hinzugefügt, ferner für den zweiten Körper im Punkte $G_{1,2}$ die Masse m_1 und im Punkte $G_{2,3}$ die Masse m_3 konzentriert und ihm hinzugefügt, und endlich im Punkte $G_{2,3}$ die Massen m_1 und m_2 konzentriert und dem dritten Körper hinzugefügt. Dabei ist natürlich sowohl $G_{1,2}$ als auch $G_{2,3}$ das eine Mal als fester Punkt des einen, das andere Mal als fester Punkt des andern der beiden durch das betreffende Gelenk verbundenen Körper aufgefaßt.

Auf diese Weise entstehen drei Massensysteme von der Gesamtmasse $m_0 = m_1 + m_2 + m_3$ des ganzen Körpersystems. Ich bezeichne sie als „*reduzierte Systeme*“, und zwar im vorliegenden Falle als erstes, zweites oder drittes reduziertes System, je nachdem es sich dabei um den durch die beiden anderen Massen belasteten ersten, zweiten oder dritten Körper des gegebenen Systems handelt. Es läßt sich nun ohne weiteres einsehen, daß der Schwerpunkt eines jeden der drei reduzierten Systeme einen unveränderlichen Punkt des zu Grunde gelegten Körpers darstellt, der unter den getroffenen Voraussetzungen über die gegenseitige Lage der Gelenkmittelpunkte der drei Körper auf der Längsachse des betreffenden Körpers liegt. Diese Schwerpunkte der drei reduzierten Systeme nenne ich die „*Hauptpunkte*“ der drei Körper; sie mögen durch H_1, H_2, H_3 bezeichnet sein.

In der folgenden Figur 2 sind die drei Hauptpunkte auf den Längsachsen eingezeichnet worden. Die genaue Lage derselben richtet

Fig. 2.



sich natürlich nach dem Größenverhältnis der drei Massen und der Lage der Schwerpunkte S_1, S_2, S_3 . Führt man folgende Bezeichnungen ein:

$$\begin{aligned} S_1 H_1 &= e_1, & H_1 G_{1,2} &= d_1, & G_{1,2} H_2 &= c_1, \\ S_2 H_2 &= e_2, & H_2 G_{2,3} &= d_2, & G_{2,3} H_3 &= c_2, \\ S_3 H_3 &= e_3, \end{aligned}$$

wobei wieder die einzelnen Strecken in derselben Richtung wie die Längsachsen selbst positiv gerechnet werden sollen, so folgen aus der Bedeutung der Hauptpunkte als Schwerpunkte der drei reduzierten Systeme bei der in Figur 2 angenommenen Lage von H_2 ohne weiteres zwischen diesen Größen die Relationen:

$$(1) \quad \begin{aligned} -m_1 e_1 + (m_2 + m_3) d_1 &= 0 \\ -m_1 c_2 - m_2 e_2 + m_3 d_2 &= 0 \\ -(m_1 + m_2) c_3 + m_3 e_3 &= 0. \end{aligned}$$

Die Strecken d_1 , c_2 , d_2 und c_3 , durch welche die Lage der drei Hauptpunkte zu den beiden Gelenkmittelpunkten bestimmt wird, sollen kurz als *Hauptstrecken* bezeichnet sein. Die Größe derselben gewinnt man mit Hilfe der leicht abzuleitenden Relationen:

$$(2) \quad \begin{aligned} m_0 d_1 &= m_1 s_1 \\ m_0 c_2 &= m_2 r_2 + m_3 l_2 \\ m_0 d_2 &= m_1 l_2 + m_2 s_2 \\ m_0 c_3 &= m_3 r_3 \end{aligned}$$

Für die Entfernung der Hauptpunkte von den zugehörigen Einzelschwerpunkten hat man endlich noch die Relationen:

$$(3) \quad \begin{aligned} m_0 e_1 &= (m_2 + m_3) s_1 \\ m_0 e_2 &= -m_1 r_1 + m_3 s_3 \\ m_0 e_3 &= (m_1 + m_2) r_3. \end{aligned}$$

Aus allen Relationen geht übereinstimmend hervor, daß die Lage des Hauptpunktes eines Gliedes nicht von den absoluten Größen der Massen der drei Glieder des Gelenkmechanismus, sondern nur von deren Verhältnissen abhängt.

Die Hauptpunkte der Glieder eines Gelenkmechanismus spielen nun, wie wir sehen werden, für die Kinetik desselben eine ähnliche Rolle, wie der Schwerpunkt bei einem einzigen starren Körper.

Es wird sich weiterhin zeigen, daß auch die Trägheitsmomente der reduzierten Systeme in Bezug auf ihre Schwerpunktsachsen, d. h. also die durch den Hauptpunkt der einzelnen Glieder gehenden Achsen, für die Bewegung des ganzen Körpersystems eine ähnliche Bedeutung erlangen, wie die Trägheitsmomente eines einzigen starren Körpers.

Bei den das Problem vereinfachenden Voraussetzungen über die Massenverteilung und die Lage des Schwerpunktes in den einzelnen Gliedern ergibt sich zunächst, daß die Längsachse eines jeden Gliedes auch für das entsprechende reduzierte System eine Hauptträgheitsachse darstellt, und daß auch hier das Trägheitsellipsoid ein Rotations-

ellipsoid mit der Längsachse des Gliedes als Rotationsachse ist. Daher stellt auch die zu den Gelenkachsen parallele Hauptpunktsachse eine Hauptträgheitsachse des reduzierten Systems dar. Bezeichnet man den zu letzterer gehörenden Trägheitsradius für die drei Glieder bezüglich mit k_1, k_2, k_3 und beachtet, daß jedes reduzierte System die Gesamtmasse m_0 besitzt, so ergeben sich aus der Zusammensetzung der drei reduzierten Systeme folgende Werte der entsprechenden Trägheitsmomente:

$$(4) \quad \begin{aligned} m_0 k_1^2 &= m_1(x_1^2 + c_1^2) + (m_2 + m_3)d_1^2 \\ m_0 k_2^2 &= m_2(x_2^2 + c_2^2) + m_1 c_2^2 + m_3 d_2^2 \\ m_0 k_3^2 &= m_3(x_3^2 + c_3^2) + (m_1 + m_2)c_3^2. \end{aligned}$$

2. Zusammenhang der Hauptpunkte mit dem Gesamtschwerpunkt.

Zieht man von einem beliebigen Punkte O aus die Verbindungsvektoren nach den drei Einzelschwerpunkten S_k und dem Gesamtschwerpunkt S_0 , so findet bekanntlich die von Leibniz herstammende Relation statt

$$[OS_0] = \frac{1}{m_0} \sum_1^3 m_k [OS_k],$$

wobei die eckige Klammer die Strecken als Vektoren kennzeichnen, und daher das Summenzeichen die geometrische Addition andeuten soll. Läßt man nun den Punkt O der Reihe nach mit H_1, H_2 und H_3 zusammenfallen und ersetzt dabei im ersten Falle die Strecken $[H_1 S_1]$ und $[H_1 S_2]$ durch die Vektorsummen $\bar{d}_1 + \bar{r}_2$ und $\bar{d}_1 + \bar{l}_2 + \bar{r}_3$, im zweiten Falle $[H_2 S_1]$ und $[H_2 S_2]$ durch die Vektorsummen $-\bar{c}_2 - \bar{s}_1$ und $\bar{d}_2 + \bar{r}_3$ und im dritten Falle $[H_3 S_1]$ und $[H_3 S_2]$ durch die Vektorsummen $-\bar{c}_3 - \bar{l}_2 - \bar{s}_1$ und $-\bar{c}_3 - \bar{s}_2$, wobei die nur durch einen einzigen Buchstaben dargestellten Vektoren einfach mit einem über dem Buchstaben befindlichen Strich bezeichnet sind, so erhält man unter Berücksichtigung der Relationen (1) und (2) die einfachen Formeln:

$$(5) \quad [H_1 S_0] = \bar{c}_2 + \bar{c}_3; \quad [H_2 S_0] = -\bar{d}_1 + \bar{c}_3 \quad \text{und} \quad [H_3 S_0] = -\bar{d}_2 - \bar{d}_1.$$

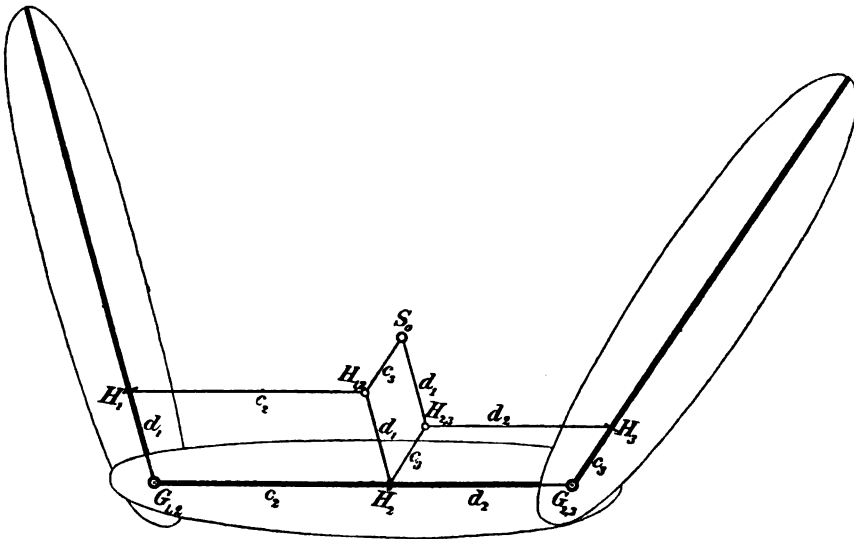
Es gilt also der

Satz: *Man gelangt stets zu dem Gesamtschwerpunkte S_0 des Körpersystems, wenn man von irgend einem Hauptpunkte H_i der drei Körper aus die geometrische Summe der zu den beiden anderen Körpern gehörenden Hauptstrecken bildet, welche innerhalb des gebrochenen Linienzuges*

der drei Längsachsen dem j ten Körper am nächsten liegen, und dabei diese Hauptstrecken in einer von H_j abgewendeten Richtung verwendet.

Führt man die hierdurch gegebene Konstruktion des Gesamtschwerpunktes auf verschiedene Weise aus, wie es in Fig. 3 geschehen ist, so erkennt man auch leicht die Möglichkeit, sich auf automatischem Wege die Lage des Gesamtschwerpunktes für jede Stellung der drei Körper zu einander abzuleiten. Man braucht nur die in Figur 3 eingezeichneten sechs Hauptstrecken, welche von den Hauptpunkten aus zu S_0 hinführen, als starre Stäbe ausgeführt zu denken, die zum Teil in den Hauptpunkten, zum Teil in den Punkten $H_{1,2}$, $H_{2,3}$ und S_0

Fig. 3.



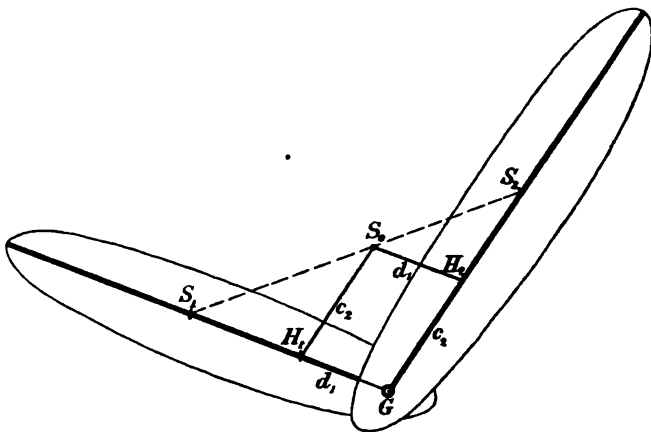
durch Charniergelenke mit den drei Körpern, bezüglich untereinander gelenkig verbunden sind, und der Mechanismus für die automatische Einstellung des Gesamtschwerpunktes ist fertig. Natürlich müssen dabei die Achsen der verschiedenen Charniergelenke zu den Achsen der beiden, die drei Körper untereinander verbindenden Gelenke parallel gerichtet sein.

Hätte man ein System von nur zwei Körpern, die durch ein Gelenk mit dem Mittelpunkt G verbunden sind, so würde sich die Konstruktion des Gesamtschwerpunktes mit Hilfe der Hauptpunkte noch einfacher stellen. Unter den Hauptpunkten der beiden Körper sind dabei wieder die Schwerpunkte der beiden reduzierten Systeme zu verstehen, welche man dadurch erhält, daß man jedem der beiden Körper die im Gelenkmittelpunkt G konzentriert angenommene Masse des

anderen Körpers hinzugefügt denkt. Daraus geht aber hervor, daß der Hauptpunkt H_1 die Strecke $S_1 G$ auf der Längsachse des ersten Körpers (vgl. Figur 4), und der Hauptpunkt H_2 die Strecke $G S_2$ auf der Längsachse des zweiten Körpers im gleichen Verhältnis, nämlich im Verhältnis der beiden Massen m_2 und m_1 teilt.

Da nun auch der Gesamtschwerpunkt S_0 des Systems der zwei Körper die Verbindungsstrecke $S_1 S_2$ der beiden Einzelschwerpunkte in demselben Verhältnis teilt, so ist aus Figur 4 ohne weiteres zu erkennen, daß die vier Punkte S_0 , H_1 , G und H_2 die Ecken eines Parallelogramms darstellen. Bezeichnet man wieder die Hauptstrecke $H_1 G$ mit d_1 und

Fig. 4.



die Hauptstrecke $G H_2$ mit c_2 und rechnet dieselben in der Richtung, in welcher sie von S_1 über G nach S_2 durchlaufen werden, positiv, so ist demnach

$$(6) \quad [H_1 S_0] = + \bar{c}_2 \quad \text{und} \quad [H_2 S_0] = - \bar{d}_1.$$

Es gilt also für das zweigliedrige System der

Satz: Man gelangt zu dem Gesamtschwerpunkt S_0 des Systems zweier Körper, wenn man von einem der beiden Hauptpunkte aus die zum anderen Körper gehörende Hauptstrecke in der von ihm abgewendeten Richtung abträgt.

Mit Hilfe dieses Satzes über das System zweier Körper kann man sich nun leicht Rechenschaft über die Bedeutung der beim dreigliedrigen System in Figur 3 mit $H_{1,2}$ und $H_{2,3}$ bezeichneten Kreuzungspunkte je dreier Hauptstrecken geben.

Denkt man sich nämlich beim dreigliedrigen System einmal die beiden ersten Körper gegen einander festgestellt, so hat man nur

ein Gelenksystem von zwei Körpern mit den Massen $(m_1 + m_2)$ und m_3 vor sich. Die Hauptpunkte H_1 und H_2 verlieren dann ihre Bedeutung, und an ihre Stelle tritt ein einziger Hauptpunkt des aus den beiden ersten Körpern zusammengesetzten starren Systems. Dieser Hauptpunkt ist nun gerade der in Figur 3 mit $H_{1,2}$ bezeichnete Punkt. Davon kann man sich leicht auf folgende Weise überzeugen.

Zunächst ist ersichtlich, daß H_3 nach wie vor seine Bedeutung als Hauptpunkt eines der beiden Körper des nunmehr zweigliedrigen Systems beibehält; denn seine Lage hing ja auch beim dreigliedrigen System nur von der Gesamtmasse $m_1 + m_2$ der beiden anderen Körper, nicht aber von der gegenseitigen Stellung derselben ab. Da ferner $G_{2,3}$ der Mittelpunkt des einzigen Verbindungsgelenks darstellt, so stellt auch c_3 die eine der beiden Hauptstrecken dar. Der Hauptpunkt des aus den ersten beiden Körpern zusammengesetzten starren Systems muß daher nach dem obigen Satze über das zweigliedrige System mit dem Endpunkt des vom Gesamtschwerpunkt S_0 aus in umgekehrter Richtung abgetragenen Vektors \bar{c}_3 , d. h. also mit dem Punkte $H_{1,2}$ zusammenfallen. Gleichzeitig folgt hieraus, daß die zum ersten der beiden Glieder gehörende Hauptstrecke mit der Verbindungsstrecke $H_{1,2}G_{2,3}$ identisch ist, und daß deren Verlängerung durch den Gesamtschwerpunkt $S_{1,2}$ des ersten und zweiten Körpers hindurchgeht, wobei

$$S_{1,2}H_{1,2} : H_{1,2}G_{2,3} = m_3 : (m_1 + m_2).$$

In der That stellt sich auch heraus, daß die Strecke $[H_3S_0]$ gleich der Strecke $[G_{2,3}H_{1,2}]$ ist, wie es nach dem obigen Satze der Fall sein muß.

So lange die beiden ersten der drei Körper gegeneinander festgestellt sind, ist auch $H_{1,2}$ ein fester Punkt in diesem starren System. Wenn dagegen den beiden ersten Körpern wieder Beweglichkeit gegen einander verliehen wird, so ändert der Punkt $H_{1,2}$ bei der Bewegung im ersten Zwischengelenk ($G_{1,2}$) fortwährend seine Lage relativ zu den beiden Körpern, wie ja auch der gemeinsame Schwerpunkt $S_{1,2}$ dieser beiden Körper nicht festliegt. Auch in dem Falle freier Beweglichkeit soll für den Punkt $H_{1,2}$ die Bezeichnung als „Hauptpunkt des Systems der beiden ersten Körper“ beibehalten werden.

Man erkennt nun ohne weiteres, daß der in Figur 3 mit H_2 bezeichnete Punkt den in seiner Lage veränderlichen Hauptpunkt des aus dem zweiten und dritten Körper bestehenden Gelenksystems darstellt. Die zugehörige veränderliche Hauptstrecke ist $G_{1,2}H_{2,3}$; auf ihrer Verlängerung liegt der veränderliche Gesamtschwerpunkt $S_{2,3}$ des zweiten und dritten Körpers, und zwar so, daß

$$G_{1,2}H_{2,3} : H_{2,3}S_{2,3} = (m_2 + m_3) : m_1.$$

Die beiden veränderlichen Systemhauptpunkte $H_{1,2}$ und $H_{2,3}$ lassen sich für jede Gelenkstellung leicht mit Hilfe der Hauptpunkte und Hauptstrecken der drei Körper bestimmen. Um zu $H_{1,2}$ zu gelangen, braucht man nur entweder von H_1 aus den Vektor $+\bar{c}_2$ oder von H_2 aus den Vektor $-\bar{d}_1$ zu ziehen. In entsprechender Weise stellt sich $H_{2,3}$ als Endpunkt des von H_2 aus gezogenen Vektors $+\bar{c}_3$ oder des von H_3 aus gezogenen Vektors $-\bar{d}_2$ dar. Man gewinnt also den veränderlichen Hauptpunkt eines Systems zweier durch ein Gelenk verbundenen Körper auf ganz entsprechende Weise wie den Gesamtschwerpunkt dieses zweigliedrigen Systems. Man hat dabei nur nicht außer Acht zu lassen, daß die dem System der drei Körper angehörigen Hauptpunkte H_1 und H_2 natürlich nicht mit den Hauptpunkten zusammenfallen, welche man für die beiden ersten Körper erhält, wenn man den dritten Körper ganz vom System abgelöst denkt. Die letzteren sind es aber, welche der Konstruktion des Gesamtschwerpunktes $S_{1,2}$ der beiden ersten Körper zu Grunde gelegt werden müssen. Ebenso wenig darf man bei der Konstruktion des Gesamtschwerpunktes $S_{2,3}$ des zweiten und dritten Körpers von den dem System der drei Körper angehörigen Hauptpunkten H_2 und H_3 ausgehen, sondern von den Hauptpunkten, die man nach Abtrennen des ersten Körpers erhält. Man hat eben immer im Auge zu behalten, daß der Hauptpunkt eines Körpers nicht allein durch die Massenverteilung innerhalb desselben, sondern auch durch den Zusammenhang dieses Körpers mit allen anderen Körpern des Gelenksystems bestimmt wird. Scheidet ein Körper aus dem System aus, so verlieren die sämtlichen Hauptpunkte ihre Bedeutung und sind durch andere, den abgeänderten Verhältnissen entsprechende, zu ersetzen.

3. Bestimmung der Bewegung des Gesamtschwerpunktes mit Hilfe der Hauptpunkte und Hauptstrecken.

Der enge Zusammenhang zwischen dem Gesamtschwerpunkt und den Hauptpunkten ermöglicht nun eine sehr einfache Ableitung sowohl der Bahnkurve, als auch der Geschwindigkeiten und Beschleunigungen des Gesamtschwerpunktes. Die Bewegung des letzteren kann nach den Erörterungen des vorigen Abschnittes (vgl. Figur 3) z. B. aufgefaßt werden als die Resultante, aus der Bewegung des Hauptpunktes H_1 , der Bewegung des Systemhauptpunktes $H_{1,2}$ relativ zu H_1 und der Bewegung des Gesamtschwerpunktes S_0 relativ zu $H_{1,2}$. Natürlich könnte man auch von der Bewegung des zweiten oder dritten Hauptpunktes ausgehen und würde dann zu ganz entsprechenden Ergebnissen

gelangen. Die Bewegung von $H_{1,2}$ relativ zu H_1 findet auf einem Kreise mit dem Radius c_2 , und die Bewegung von S_0 relativ zu $H_{1,2}$ auf einem Kreise mit dem Radius c_3 statt. Dabei besitzt $H_{1,2}$ relativ zu H_1 dieselbe Winkelgeschwindigkeit und Winkelbeschleunigung, mit der die Längsachse des zweiten Körpers im Raume ihre Richtung ändert. Desgleichen dreht sich S_0 und $H_{1,2}$ mit der gleichen Winkelgeschwindigkeit und Winkelbeschleunigung, mit welcher die Längsachse des dritten Körpers im Raume ihre Richtung verändert. Dies ergibt sich einfach aus dem Umstande, daß während irgend einer Bewegung des Körpersystems stets $H_1 H_{1,2} \parallel G_1,2 H_2$ und $H_{1,2} S_0 \parallel G_2,3 H_3$ (vgl. Figur 3) bleiben muß.

Macht man nun noch die bei Problemen der Technik vielfach verwirklichte Annahme, daß ein Punkt O der Längsachse des ersten Körpers festbleibt, und also der erste Körper nur Drehungen um eine zu den übrigen beiden Gelenkachsen parallele Achse durch O auszuführen vermag, so ist auch der Hauptpunkt H_1 auf einen Kreis um O gezwungen.

Die auf der Längsachse des ersten Körpers liegende Strecke $[OH_1]$ sei kurz durch \bar{c}_1 bezeichnet und ebenfalls eine Hauptstrecke des ersten Körpers genannt. Dann hat man zunächst für den veränderlichen Vektor \bar{c}_0 zwischen O und dem Gesamtschwerpunkt S_0

$$(7) \quad \bar{c}_0 = \sum_1^3 \bar{c}_k.$$

Ferner ergeben sich ohne weiteres für die Geschwindigkeit \bar{v}_0 und die Beschleunigung \bar{b}_0 des Gesamtschwerpunktes die Formeln

$$(8) \quad \bar{v}_0 = \sum_1^3 \bar{c}_k \varphi_k'$$

und

$$(9) \quad \bar{b}_0 = \sum_1^3 [\bar{c}_k \varphi_k'^2 + \bar{c}_k \varphi_k''],$$

unter φ_k' und φ_k'' die Winkelgeschwindigkeit und Winkelbeschleunigung der Drehung des k ten Körpers verstanden. Dabei ist zu beachten, daß jede lineare Geschwindigkeit $\bar{c}_k \varphi_k'$ ebenso wie jede Tangentialbeschleunigung $\bar{c}_k \varphi_k''$ senkrecht zu c_k , dagegen jede Normalbeschleunigung $\bar{c}_k \varphi_k'^2$ entgegengesetzt wie diese Hauptstrecke gerichtet ist.

Es möge nun O zum Anfangspunkt eines rechtwinkligen Koordinatensystems (XY) innerhalb der im Raume festen Ebene der drei

Mit Hilfe des Ausdruckes (9) für die Beschleunigung von S_0 läßt sich nun in verhältnismäßig einfacher Weise der resultierende Druck D zur Darstellung bringen, welcher ausschließlich infolge der Massenbewegung der drei Körper des Systems auf die Achse in O , bezüglich auf das Fundament, mit welchem das System in O drehbar verbunden ist, ausgeübt wird. Dieser „*totale Massendruck*“, wie man ihn in der Technik nennt, wird durch das Produkt aus der Gesamtmasse m_0 des Systems in die Beschleunigung b_0 des Gesamtschwerpunktes gemessen und besitzt eine dieser Beschleunigung entgegengesetzte Richtung. Man hat daher für denselben

$$(10) \quad D = -m_0 \bar{b}_0 = -m_0 \sum_1^3 [\overline{c_k \varphi_k'^2} + \overline{c_k \varphi_k''}]$$

und für seine Komponenten X , Y in der Richtung der Koordinatenachsen

$$(10) \quad \begin{aligned} X &= m_0 \sum_1^3 [c_k \cos \varphi_k \cdot \varphi_k'^2 + c_k \sin \varphi_k \cdot \varphi_k''] \\ Y &= m_0 \sum_1^3 [c_k \sin \varphi_k \cdot \varphi_k'^2 - c_k \cos \varphi_k \cdot \varphi_k'']. \end{aligned}$$

Es ist bemerkenswert, daß in diesen Ausdrücken die Einzelmassen m_k gar nicht auftreten, sondern nur die Gesamtmasse m_0 . Der Einfluß, welchen die Einzelmassen auf die Größe des Massendruckes ausüben, kommt ausschließlich in der Größe der Hauptstrecken c_k zur Geltung.

4. Der resultierende Massendruck am Schubkurbelgetriebe.

Die in der Technik verwendeten ebenen dreigliedrigen Gelenkmechanismen unterscheiden sich von dem bisher in Betracht gezogenen System von drei Körpern im wesentlichen nur dadurch, daß ihre Bewegungsfreiheit auf einen Grad beschränkt ist. Die Stellung des Systems muß daher schon durch eine einzige Koordinate eindeutig bestimmt werden können. Im übrigen lassen sich aber die bisher erhaltenen Resultate ohne weiteres auf jeden derartigen speziellen Mechanismus anwenden.

Als Beispiel möge das *Schubkurbelgetriebe* in Betracht gezogen werden, da über die Kinetik desselben sehr eingehende Arbeiten¹⁾ vorliegen, und man daher besser in der Lage ist, sich über die Bedeutung

1) Man vergl. insbesondere H. Lorenz, Dynamik der Kurbelgetriebe. Zeitschrift für Mathematik und Physik, 44. Band, 1899 und 45. Band 1900.

Länge der Kurbel und unter l_2 , wie früher, der Abstand der beiden Gelenkmittelpunkte $G_{1,2}$ und $G_{2,3}$ verstanden werden soll. Nimmt man φ_1 als Koordinate für die Stellung des ganzen Mechanismus, so hat man also in den bisher aufgestellten Formeln zu setzen

$$(11) \quad \sin \varphi_2 = -\frac{l_1}{l_2} \sin \varphi_1 \quad \text{und} \quad \cos \varphi \sqrt{1 - \frac{l_1^2}{l_2^2} \sin^2 \varphi_1},$$

wozu noch kommt

$$(11') \quad \sin \varphi_3 = 0 \quad \text{und} \quad \cos \varphi_3 = 1.$$

Unter dem *Hauptpunkt* H_1 der Kurbel hat man im Falle der Nichtberücksichtigung der Massen von Schwungrad und Welle den Schwerpunkt des Massensystems zu verstehen, welches man dadurch erhält, daß man die Massen m_2 der Schubstange und m_3 des Gleitstücks im Punkt $G_{1,2}$ der Kurbel hinzugefügt denkt. Die zwischen O und H_1 sich hinziehende Hauptstrecke der Kurbel sei, wie früher, mit \bar{c}_1 bezeichnet. Den *Hauptpunkt* H_2 der Schubstange erhält man als Schwerpunkt des aus der Schubstange durch Hinzufügen der Masse m_1 von Kurbel und Kurbelzapfen im Punkte $G_{1,2}$ und der Masse m_3 des Gleitstücks im Punkte $G_{2,3}$ entstehenden Massensystems. Die Hauptstrecke $[G_{1,2} H_2]$ sei wieder durch \bar{c}_2 bezeichnet. Endlich erhält man den *Hauptpunkt* H_3 des Gleitstücks, indem man in $G_{2,3}$ die Massen m_1 und m_2 dem Gleitstück hinzugefügt denkt und von diesem fingierten Massensystem den Schwerpunkt aufsucht. Die Hauptstrecke $[G_{2,3} H_3]$ des Gleitstücks sei \bar{c}_3 .

Die geometrische Addition der drei Hauptstrecken \bar{c}_1 , \bar{c}_2 und \bar{c}_3 von O aus führt sofort zu dem Gesamtschwerpunkt S_0 des Schubkurbelgetriebes (mit Ausnahme von Schwungrad und Welle). Soweit sind die Verhältnisse wie beim allgemeinen Gelenksystem von drei Körpern. Geht man nun aber zu den Koordinaten x_0 und y_0 des Gesamtschwerpunktes über, so stellen sich doch wesentliche Vereinfachungen gegenüber dem allgemeinen Falle ein. Verlängert man nämlich die zur X -Achse parallele Verbindungsstrecke $S_0 H_{1,2}$ über $H_{1,2}$ hinaus bis zum Schnittpunkt J_1 mit $OG_{1,2}$ (vgl. Fig. 6), so läßt sich leicht einsehen, daß dieser Punkt J_1 infolge der Ähnlichkeit der Dreiecke $J_1 H_1 H_{1,2}$ und $OG_{1,2} G_{2,3}$ eine feste Lage auf der Längsachse der Kurbel besitzt. Sein Abstand von H_1 ist $\frac{l_1}{l_2} c_2$, und daher der von O gleich $c_1 - \frac{l_1}{l_2} c_2$; der letztere möge kurz durch i_1 bezeichnet sein.

Der Punkt J_1 besitzt nun stets dieselbe Ordinate, und infolgedessen auch dieselben y -Komponenten der Geschwindigkeit und Beschleunigung

wie der Gesamtschwerpunkt S_0 . Es ergibt sich daher ohne weiteres für die letzteren

$$y_0 = i_1 \sin \varphi_1$$

$$y'_0 = i_1 \cos \varphi_1 \cdot \varphi'_1$$

$$y''_0 = -i_1 \sin \varphi_1 \cdot \varphi_1'^2 + i_1 \cos \varphi_1 \cdot \varphi_1''.$$

Infolgedessen erhält man für die Komponente des totalen Massendrucks in der Richtung der positiven Y -Achse den Wert:

$$(13) \quad Y = m_0 i_1 [\sin \varphi_1 \cdot \varphi_1'^2 - \cos \varphi_1 \cdot \varphi_1'']$$

wobei $i_1 = c_1 - \frac{l_1}{l_2} c_2$ ist, und φ'_1 die Winkelgeschwindigkeit, dagegen φ''_1 die Winkelbeschleunigung darstellt, mit denen sich die Kurbel um O dreht.

In der Richtung der X -Achse gestalten sich die Verhältnisse zwar nicht ganz so einfach wie in der Y -Richtung, aber doch auch wesentlich einfacher als beim allgemeinen dreigliedrigen Gelenksystem. Da c_3 bei allen Bewegungen der X -Achse parallel bleibt, so muß der Hauptpunkt $H_{1,2}$ der ersten beiden Körper in jeder Beziehung genau die gleiche Bewegung ausführen wie der Gesamtschwerpunkt S_0 . Die Bahnkurve des letzteren ist nur um den Vektor \bar{c}_3 gegen die von $H_{1,2}$ verschoben. Dagegen sind die Geschwindigkeiten und Beschleunigung für den ganzen Ablauf der Bewegung bei beiden Punkten gleich. Man kann daher der Bestimmung der X -Komponente des totalen Massendrucks den Punkt $H_{1,2}$ zu Grunde legen. Führt man im Interesse der Einfachheit der Darstellung zunächst noch den von φ_1 abhängigen Winkel φ_2 , sowie auch die Winkelgeschwindigkeit φ'_2 und die Winkelbeschleunigung φ''_2 in die Formeln ein, so erhält man für den Gesamtschwerpunkt S_0

$$x_0 = c_1 \cos \varphi_1 + c_2 \cos \varphi_2 + c_3$$

$$(14) \quad x'_0 = -c_1 \sin \varphi_1 \cdot \varphi'_1 - c_2 \sin \varphi_2 \cdot \varphi'_2$$

$$x''_0 = -c_1 \cos \varphi_1 \cdot \varphi_1'^2 - c_2 \cos \varphi_2 \cdot \varphi_2'^2 - c_1 \sin \varphi_1 \cdot \varphi_1'' - c_2 \sin \varphi_2 \cdot \varphi_2''$$

und daraus für den totalen Massendruck in der Richtung der positiven X -Achse

$$X = m_0 c_1 (\cos \varphi_1 \cdot \varphi_1'^2 + \sin \varphi_1 \cdot \varphi_1'') + m_0 c_2 (\cos \varphi_2 \cdot \varphi_2'^2 + \sin \varphi_2 \cdot \varphi_2'').$$

Hierbei sind nun noch der Winkel φ_2 und seine Ableitungen vermöge der Relation $l_2 \sin \varphi_2 = -l_1 \sin \varphi_1$ durch den Winkel φ_1 , bezüglich dessen Ableitungen, auszudrücken.

Durch wiederholte Differentiation dieser Relation und geeignete Zusammenfassung erhält man schliesslich als Wert der X-Komponente des totalen Massendrucks beim Schubkurbelgetriebe:

$$(15) \quad X = m_0 \left\{ c_1 \cos \varphi_1 + c_2 \frac{l_1^2}{l_2^2} \left(1 - \frac{l_1^2}{l_2^2} \sin^2 \varphi_1 \right)^{-\frac{3}{2}} \left(\cos 2\varphi_1 + \frac{l_1^2}{l_2^2} \sin^4 \varphi_1 \right) \right\} \varphi_1'^2 \\ + m_0 \left\{ c_1 \sin \varphi_1 + c_2 \frac{l_1^2}{2l_2^2} \left(1 - \frac{l_1^2}{l_2^2} \sin^2 \varphi_1 \right)^{-\frac{3}{2}} \sin 2\varphi_1 \right\} \varphi_1''.$$

Nach Angabe von H. Lorenz¹⁾ besitzt bei den in der Praxis vorkommenden Getrieben das Verhältnis $l_1 : l_2$ in der Regel einen so kleinen Wert, dass die höheren Potenzen dieses Verhältnisses nur einen sehr geringen Einfluss auf die Grösse des Massendrucks ausüben. Denkt man sich daher in dem Ausdruck für die X-Komponente des totalen Massendrucks die beiden Potenzen mit gebrochenen Exponenten nach dem Vorgange von H. Lorenz in Reihen entwickelt, die angegebenen Multiplikationen ausgeführt, darauf nach Potenzen von $\frac{l_1}{l_2}$ geordnet, und schliesslich alle Glieder, welche eine höhere als die zweite Potenz dieses Verhältnisses enthalten, vernachlässigt, so erhält man die Annäherungsformel

$$(15') \quad X = m_0 \left[c_1 \cos \varphi_1 + c_2 \frac{l_1^2}{l_2^2} \cos 2\varphi_1 \right] \varphi_1'^2 + m_0 \left[c_1 \sin \varphi_1 + c_2 \frac{l_1^2}{2l_2^2} \sin 2\varphi_1 \right] \varphi_1''.$$

Dieser steht zur Seite die absolut genaue Formel für die Y-Komponente des totalen Massendrucks

$$(13') \quad Y = m_0 \left(c_1 - \frac{l_1}{l_2} c_2 \right) (\sin \varphi_1 \cdot \varphi_1'^2 - \cos \varphi_1 \cdot \varphi_1'').$$

Diese beiden Formeln stimmen natürlich mit den von H. Lorenz auf weniger einfachem Wege gewonnenen Formeln (23) und (24) auf Seite 9 der zitierten Arbeit genau überein. Man kann sich leicht unter Berücksichtigung der Bedeutung der Hauptpunkte davon überzeugen, dass die in der letzteren auftretenden Ausdrücke

$$\frac{1}{g} [Ks'' + (G + P) r], \quad \frac{1}{g} [G(l - s') + Pl] \quad \text{und} \quad \frac{1}{g} [Ks'' + G \frac{r}{l} s']$$

bezüglich mit den Grössen $m_0 c_1$, $m_0 c_2$ und $m_0 i_1$ identisch sind.

Mit Hilfe der Hauptpunkte kann man nun auch in einfacher und vor allen Dingen sehr anschaulicher Weise, ohne alle Rechnung, die Bedingungen für den Ausgleich der Massendrücke darstellen.

1) a. a. O. Seite 5.

Der totale Massendruck verschwindet im vorliegenden Falle nur dann, wenn der Gesamtschwerpunkt S_0 bei allen Bewegungen des Systems seinen Ort im Raume beibehält. Dazu ist keineswegs unbedingt erforderlich, daß S_0 bei allen Stellungen des Systems mit dem festen Drehpunkte O zusammenfällt. Es wird nach den obigen Darlegungen S_0 auch dann im Raume fest bleiben, wenn der Hauptpunkt $H_{1,2}$ des Systems von Kurbel und Schubstange (vgl. Fig. 6) nach O fällt und während des Ablaufs der Bewegung diesen Ort unverändert beibehält. *Hierfür ist aber die notwendige und hinreichende Bedingung die, daß der Hauptpunkt H_1 der Kurbel mit dem Drehpunkt O , und der Hauptpunkt H_2 der Schubstange mit dem Gelenkmittelpunkt $G_{1,2}$ zusammenfällt*, d. h. also mit anderen Worten, daß die beiden Hauptstrecken c_1 und c_2 die Länge Null besitzen. Die Erfüllung dieser Bedingung ist theoretisch wohl möglich, sie erfordert nach dem Zusammenhang der Hauptpunkte mit den Massen, Dimensionen und der Lage der Schwerpunkte der einzelnen Glieder nur, daß

$$m_1 r_1 + (m_2 + m_3) l_1 = 0$$

und

$$m_2 r_2 + m_3 l_2 = 0$$

ist, unter r_1 den Abstand des Schwerpunktes der Kurbel (incl. Kurbelzapfen) von O und unter r_2 den Abstand des Schwerpunktes der Schubstange von $G_{1,2}$ verstanden.

Die erste Bedingung wird erfüllt, wenn der Schwerpunkt S_1 der Kurbel nicht auf dem Kurbelradius $OG_{1,2}$ selbst, sondern auf dessen Rückwärtsverlängerung über O hinaus, und zwar in der Entfernung $\frac{m_2 + m_3}{m_1} l_1$ liegt. Die zweite Bedingungsgleichung verlangt dagegen, daß der Schwerpunkt S_2 der Schubstange nicht zwischen $G_{1,2}$ und $G_{2,3}$, sondern auf der Rückwärtsverlängerung der Längsachse der Schubstange über $G_{1,2}$ hinaus, und zwar in der Entfernung $\frac{m_3}{m_2} l_2$ liegt. Um diese Forderung zu realisieren, müßte sich also sowohl die Kurbel weit über O hinaus als auch die Schubstange weit über $G_{1,2}$ hinaus fortsetzen. Es müßte auch der grössere Teil der Masse der Kurbel einerseits und der Schubstange andererseits auf diesen, der Funktion der beiden Glieder des Mechanismus nicht zugute kommenden, Fortsätzen verteilt sein. Sollen dabei die für die Energieübertragung in erster Linie in Frage kommenden Teile $OG_{1,2}$ und $G_{1,2}G_{2,3}$ von Kurbel und Schubstange nicht an Festigkeit einbüßen, so folgt aus einer derartigen Massenverteilung, daß sowohl das Gewicht $m_1 g$ der Kurbel incl. Fortsatz als auch das Gewicht $m_2 g$ der Schubstange incl. Fortsatz verhältnismässig groß sein müssen.

Es mag dahingestellt bleiben, ob eine derartige Umgestaltung der Kurbel und der Schubstange in der Praxis ausführbar ist, und nicht etwa beträchtliche Nachteile anderer Art für die Maschine im Gefolge hat. So viel geht aber aus den bisherigen Erörterungen hervor, *dafs rein theoretisch betrachtet ein vollkommener Ausgleich des totalen Massendrucks schon bei einem einzigen Schubkurbelbetriebe sehr wohl möglich ist.* Allerdings läfst sich die vollständige Ausgleichung nicht dadurch erzielen, dafs man nur der Kurbel gegenüber auf der Welle eine Masse anbringt, und dadurch gewissermassen die Kurbel über die Welle hinaus fortsetzt, sondern man mufs auch gleichzeitig die Schubstange über den Kurbelzapfen hinaus bedeutend verlängern und durch beträchtliche Massen beschweren. Eine so starke einseitige Belastung der Schubstange würde aber wohl aussergewöhnlich hohe Anforderungen an die Festigkeit derselben stellen, da es sich ja hier im Wesentlichen um hin- und hergehende Bewegungen der einzelnen Massenteilchen, und nicht blofs um fortlaufende Rotation handelt.

Wäre es praktisch durchführbar, auf die beschriebene Weise den totalen Massendruck zum Verschwinden zu bringen, so würde der Gesamtschwerpunkt S_0 bei der Bewegung einen festen Ort auf der Verlängerung der Gleitbahn zwischen O und $G_{2,3}$ einnehmen. Seine Entfernung von O wäre dann gerade c_3 .

Schliesslich ist es theoretisch möglich, wenn auch für die Praxis kaum von grossem Wert, den Gesamtschwerpunkt S_0 nach der Wellenachse O selbst zu verlegen. Dazu wäre nur nötig, dafs der Schwerpunkt S_3 des Gleitstücks im Mittelpunkt $G_{2,3}$ des Kreuzkopfzapfens liegt, eine Forderung, welche durch Verlängerung der Kolbenstange über den Kreuzkopfzapfen hinaus und Anbringung neuer Massen auf dieser Verlängerung verwirklicht werden könnte. Dann würde auch der Hauptpunkt H_3 des Gleitstücks nach $G_{2,3}$ fallen, und die Hauptstrecke c_3 , d. h. also die Entfernung des Gesamtschwerpunktes S_0 von O , wäre in der That auf Null gebracht.

In gleich anschaulicher Weise wie für den vollkommenen Ausgleich kann man auch Bedingungen der nur teilweise stattfindenden Ausgleichung der Massendrücke aufstellen. Soll z. B. nur die Komponente des totalen Massendrucks in der Richtung der Y -Achse verschwinden, so ist die hierfür notwendige und hinreichende Bedingung, dafs der Punkt J_1 auf dem Kurbelradius (vgl. Fig. 6) mit dem Drehpunkt O zusammenfällt. Dies ist der Fall, wenn

$$i_1 = c_1 - \frac{l}{l_1} c_2 = 0$$

wird. Damit befindet sich aber die Forderung von H. Lorenz (a. a. O.

Seite 10), der Kurbel gegenüber auf der Welle eine Masse vom Moment $G\frac{r}{l}s' + K''s''$ anzubringen, in genauem Einklang. Die Erfüllung dieser Bedingung bewirkt nun im allgemeinen nicht auch gleichzeitig das Verschwinden der X -Komponente des totalen Massendrucks. Die für letztere auf Seite 445 angegebene Näherungsformel (15') erhält aber jetzt die einfachere Form

$$(15'') \quad X = m_0 c_1 \left\{ \left(\cos \varphi_1 + \frac{l_1}{l_2} \cos 2\varphi_1 \right) \varphi_1' + \left(\sin \varphi_1 + \frac{l_1}{2l_2} \sin 2\varphi_1 \right) \varphi_1'' \right\}.$$

Bei allen bisherigen Erörterungen über das Schubkurbelgetriebe waren die Massen der Welle und des Schwungrades außer Betracht gelassen worden. Die Untersuchung gestaltet sich nun in keiner Weise dadurch komplizierter, daß man diese mit der Kurbel starr verbundenen Massen hinzunimmt. Es möge dabei nur die Voraussetzung gemacht werden, daß der in die Wellenachse fallende gemeinsame Schwerpunkt von Welle und Schwungrad in der Ebene der Schwerpunkte der übrigen Teile des Mechanismus, d. h. also direkt im Punkte O angenommen werden darf. Diese Voraussetzung ließe sich beispielsweise durch zwei symmetrisch zu O verteilte Schwungräder und gekröpfte Achse streng verwirklichen.

Das Hinzufügen der neuen Massen bewirkt zunächst eine Änderung in der Lage der Hauptpunkte aller drei Glieder des Mechanismus; denn dieselben hängen ja nicht nur von der Verteilung der Masse innerhalb des Gliedes ab, dem sie angehören, sondern sie werden auch durch die Verteilung der Gesamtmasse des ganzen Systems auf die drei Glieder beeinflusst; die letztere ist aber sofort geändert, wenn nur einem der drei Glieder neue Masse hinzugefügt wird. Es ist auch leicht einzusehen, daß jetzt alle Hauptpunkte innerhalb des gebrochenen Linienzuges der drei Längsachsen der Glieder dem Drehpunkt O näher rücken; denn für alle drei reduzierten Systeme tritt in dem O am nächsten liegenden Gelenkmittelpunkt des zu Grunde liegenden Gliedes die Masse der Welle mit dem Schwungrad hinzu. Man braucht nun nicht erst wieder auf die Einzelschwerpunkte der drei Glieder zurückzugreifen, um die Lage der neuen Hauptpunkte zu bestimmen. Man kann vielmehr gleich von den alten Hauptpunkten H_1, H_2, H_3 ausgehen. Bezeichnet man die neuen Hauptpunkte mit H_1', H_2', H_3' (vgl. Fig. 7), und die Masse der Welle mit dem Schwungrad durch m_s , so stellt sich H_1' dar als Schwerpunkt der in O und H_1 konzentriert gedachten Massen m_s und m_0 . Desgleichen bildet H_2' den Schwerpunkt der in $G_{1,2}$ und H_2 konzentriert angenommenen Massen m_s und m_1 , und endlich H_3' den Schwerpunkt der in $G_{2,3}$ und H_3 konzentriert

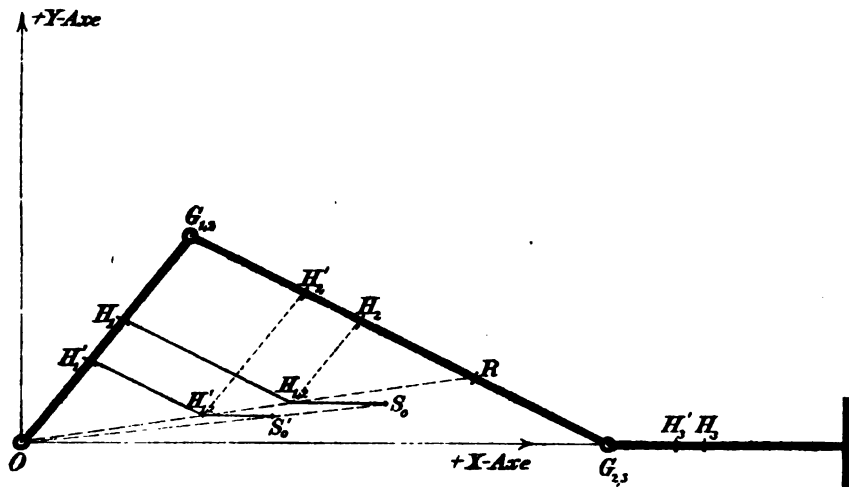
gedachten Massen m_s und m_0 . Die drei neuen Hauptpunkte sind daher auch wieder auf den Längsachsen der drei Glieder des Mechanismus zu suchen.

Bedeutend c'_1, c'_2, c'_3 die neuen Hauptstrecken $OH'_1, G_{1,2}H'_2$ und $G_{2,3}H'_3$ und m'_0 die Summe der Massen m_0 und m_s , d. h. also die Gesamtmasse des Systems der drei Körper nach Hinzufügen der Massen der Welle und des Schwungrades, so hat man demnach die Relationen

$$(16) \quad m'_0 c'_1 = m_0 c_1; \quad m'_0 c'_2 = m_0 c_2 \quad \text{und} \quad m'_0 c'_3 = m_0 c_3.$$

Beachtet man nun, daß man unter Zugrundelegung der neuen Hauptstrecken und der neuen Gesamtmasse natürlich zu Formeln für die

Fig. 7.



Komponenten des totalen Massendrucks gelangt, welche sich von den Formeln (13), (15), (13'), (15') und (15'') nur dadurch unterscheiden, daß an Stelle der Größen m_0, c_1, c_2, c_3 die neuen Größen m'_0, c'_1, c'_2, c'_3 getreten sind, so erhält man in Rücksicht auf (16) das Resultat, daß der totale Massendruck durch das Hinzutreten der Massen der Welle und des Schwungrades in seiner Größe nicht geändert wird. Daher war es erlaubt, zum Zwecke der Ableitung des Massendrucks zunächst ganz von der Welle und dem Schwungrad abzusehen.

Während der totale Massendruck von diesen beiden Teilen des Gelenkmechanismus unabhängig ist, wird natürlich die Lage des Gesamtschwerpunktes des Systems sehr wesentlich durch dieselben beeinflusst. Der neue Gesamtschwerpunkt S'_0 wird mit Hilfe der neuen Hauptpunkte auf dieselbe Art gefunden, wie S_0 unter Zugrundelegung der

alten Hauptpunkte (vgl. Fig. 7). Gleichzeitig wird man bei der Konstruktion desselben auf den neuen Hauptpunkt $H'_{1,2}$ des Systems der ersten beiden Glieder geführt. Da nach (16)

$$OH'_1 : OH_1 = G_{1,2}H'_2 : G_{1,2}H_2 = G_{2,3}H'_3 : G_{2,3}H_3 = m_0 : m'_0,$$

so erkennt man aus Figur 7, daß $H'_{1,2}$ auf $OH_{1,2}$ und S'_0 auf OS_0 liegen muß, und zwar so, daß auch

$$OH'_{1,2} : OH_{1,2} = OS'_0 : OS_0 = m_0 : m'_0.$$

Zu diesem Resultat gelangt man noch auf einfachere Weise, wenn man beachtet, daß infolge der Bedeutung von $H_{1,2}$ und $H'_{1,2}$ der letztere Punkt den Schwerpunkt der in O und $H_{1,2}$ konzentriert gedachten Massen m_1 und m_0 , und ferner auch S'_0 den Schwerpunkt der in O und S_0 konzentrierten Massen m_1 und m_0 bilden muß. Man erkennt hieraus auch, daß die Punkte $H'_{1,2}$ und S'_0 bei der Bewegung des Systems Bahnen beschreiben, welche den Bahnen der Punkte $H_{1,2}$ und S_0 ähnlich, und zwar im Verhältnis $m_0 : m'_0$ verkleinert, sind.

Endlich soll noch auf eine Thatsache hingewiesen werden, welche unter Umständen eine praktische Bedeutung gewinnen kann. Denkt man sich nämlich die Verbindungslinie $OH'_{1,2}H_{1,2}$ über $H_{1,2}$ hinaus verlängert bis zum Schnittpunkt R mit der Längsachse $G_{1,2}G_{2,3}$ der Schubstange (vgl. Fig. 7), so läßt sich leicht einsehen, daß die Lage dieses Punktes von der jeweiligen Gelenkstellung des Mechanismus ganz unabhängig ist, und daß sein Abstand von O in einem ganz bestimmten Verhältnis zu $OH'_{1,2}$ bezüglich $OH_{1,2}$ steht. Man hat nämlich einfach

$$(17) \quad OR = \frac{l_1}{c'_1} \cdot OH'_{1,2} = \frac{l_1}{c_1} \cdot OH_{1,2}.$$

Da nun die Bewegung von $H'_{1,2}$ genau mit der von S'_0 und die Bewegung von $H_{1,2}$ genau mit der von S_0 übereinstimmt, so folgt hieraus, daß die Bewegung des Punktes R sowohl ähnlich der Bewegung des Gesamtschwerpunktes S'_0 des ganzen Systems incl. Welle und Schwungrad, als auch ähnlich der Bewegung des Gesamtschwerpunktes S_0 des Systems ohne Welle und Schwungrad ist. *Man kann also an der Bewegung des auf der Längsachse der Schubstange festen Punktes R , für den ich bei einer anderen Gelegenheit den Namen „Richtpunkt“ eingeführt habe, direkt die Bewegung des Gesamtschwerpunktes des Systems, und zwar sogar in vergrößertem Maßstabe, erkennen.* Die Bahnkurve von R erscheint nämlich im Verhältnis $l_1 : c'_1$ größer als die von S'_0 , und im Verhältnis $l_1 : c_1$ größer als die von S_0 .

Die praktische Bedeutung, welche dieses Ergebnis gewinnen kann, scheint mir darin zu liegen, daß man dadurch in den Stand gesetzt

wird, die Bewegung des Gesamtschwerpunktes bei irgend einem Schubkurbelgetriebe auf graphischem oder auch auf photographischem Wege zu registrieren. Man könnte z. B. an der Stelle R der Schubstange in sehr kurzen aber genau abgemessenen Zeitintervallen kleine elektrische Funken erzeugen, oder ein kleines Geißlersches Röhrchen intermittierend aufleuchten lassen, und würde dann beim Photographieren im verdunkelten Raume mit offenstehender Camera die Bewegung von R auf der lichtempfindlichen Platte in einer grossen Anzahl von Bewegungsphasen aufgezeichnet finden. Diese Methode, welche wir seiner Zeit für die photographische Registrierung des menschlichen Ganges¹⁾ verwendet haben, giebt sehr genaue Resultate. Sie liefert nicht nur die Bahnkurve des Punktes, sondern sie ermöglicht sogar eine ziemlich genaue Bestimmung der Geschwindigkeiten und Beschleunigungen desselben für den ganzen Ablauf der Bewegung. Vorbedingung hierfür ist nur ein äusserst genaues Regulieren der Unterbrechungen am Induktionsapparat. Dies läßt sich aber durch Anwendung eines Stimmgabelunterbrechers erreichen. Hat man auf diese Weise die zu jedem Moment gehörende Beschleunigung des Gesamtschwerpunktes abgeleitet, so hat man damit auch ein Maß für den totalen Massen-
druck im ganzen Verlaufe der Bewegung gewonnen.

5. Die lebendige Kraft des Systems.

Wenn das in den Abschnitten 1. bis 3. betrachtete allgemeine System von drei Körpern in beliebiger Bewegung begriffen ist, so kann die lebendige Kraft desselben als Summe zweier Bestandteile aufgefaßt werden. Der eine Teil ist gleich der lebendigen Kraft der im Gesamtschwerpunkt S_0 vereinigt gedachten Gesamtmasse; bezeichnet v_0 die Geschwindigkeit von S_0 , so hat dieser Beitrag zur lebendigen Kraft die GröÙe $\frac{1}{2}m_0v_0^2$. Der andere Teil stellt sich als Summe der lebendigen Kräfte dar, welche den auf den Gesamtschwerpunkt bezogenen relativen Bewegungen der einzelnen Körper des Systems entsprechen.

Wie die Geschwindigkeit v_0 des Gesamtschwerpunktes, und damit der eine Bestandteil der gesamten lebendigen Kraft, auf verhältnismäßig einfache Weise mit Hülfe der Hauptpunkte gewonnen werden kann, so stellt sich nun auch heraus, daß die Hauptpunkte sehr wesentliche Dienste bei der Bestimmung des zweiten Bestandteiles der lebendigen Kraft leisten.

1) Abhandlungen der mathematisch-physischen Klasse der Königlich Sächsischen Gesellschaft der Wissenschaften. Bd. XVII Nr. II und Bd. XXI Nr. IV.

Die Bewegung, welche jeder der drei Körper des Systems relativ zum Gesamtschwerpunkt S_0 besitzt, kann man zerlegt denken in eine Translation von der Geschwindigkeit v_A seines Einzelschwerpunktes S_A relativ zu S_0 und eine Rotation um eine zu den Gelenkachsen parallele Achse durch S_A von der Winkelgeschwindigkeit φ'_A . Die lebendige Kraft jedes einzelnen Körpers relativ zum Gesamtschwerpunkt stellt sich infolgedessen ebenfalls als Summe zweier Bestandteile dar. Der eine Bestandteil ist die lebendige Kraft, welche die Masse m_A des Körpers besitzt, wenn sie sich mit der Geschwindigkeit v_A bewegt, die der Einzelschwerpunkt S_A relativ zum Gesamtschwerpunkt S_0 besitzt, der andere Bestandteil ist die lebendige Kraft, welche aus der Winkelgeschwindigkeit φ'_A des Körpers um die Achse durch S_A resultiert.

Nimmt man vorläufig an, daß der Gesamtschwerpunkt fest bleibt, so ist eine beliebige unendlich kleine Verrückung des Systems dadurch eindeutig charakterisiert, daß die drei Winkel $\varphi_1, \varphi_2, \varphi_3$ bestimmte unendlich kleine Änderungen $d\varphi_1, d\varphi_2, d\varphi_3$ erfahren. Eine solche Verrückung kann man sich in drei Schritte zerlegt denken. Bei dem ersten soll nur der Winkel φ_1 der Änderung $d\varphi_1$ unterworfen werden, während die beiden anderen Winkel φ_2 und φ_3 konstant bleiben, beim zweiten und dritten Schritte soll die Verrückung nur in einer Änderung von φ_2 bezüglich φ_3 um die GröÙe $d\varphi_2$ bezüglich $d\varphi_3$ bestehen, während jedesmal die beiden anderen Winkel ihren Wert beibehalten. Es kommt also jeder der drei Schritte darauf hinaus, einem der drei Körper eine unendlich kleine Rotation zu erteilen, während die beiden anderen, welche infolge des Zusammenhangs der Körper dabei nicht in Ruhe bleiben können, gleichzeitig nur Translationen ausführen dürfen. Die Translation jedes der anderen beiden Körper ist gegeben durch die Translation desjenigen Gelenkpunktes, welcher die unmittelbare oder mittelbare Verbindung des betreffenden Körpers mit dem in Rotation begriffenen darstellt.

Soll nun bei der unendlich kleinen Rotation $d\varphi_A$ eines der drei Körper, verbunden mit Translationen der beiden anderen Körper, der Gesamtschwerpunkt S_0 des Systems seinen Ort im Raume beibehalten, so muß diese Rotation um die zu den Gelenkachsen parallele Achse durch den Hauptpunkt des betreffenden Körpers stattfinden. Dies lehrt ein Blick auf Figur 3 (Seite 435). Dreht man beispielsweise das ganze System um eine zu den Gelenkachsen parallele Achse durch H_1 in der Weise, daß dabei der zweite und dritte Körper nur Translationen ausführen, so behalten die Längsachsen der letzteren beiden Körper bei der Bewegung ihre Richtung im Raume bei, und der gebrochene Linienzug $H_1 H_2, S_0$ nimmt infolgedessen an der Bewegung nicht teil.

Dreht man dagegen um die zu den Gelenkachsen parallele Achse durch H_1 bezüglich H_2 und läßt dabei den ersten und dritten bezüglich ersten und zweiten Körper nur Translationen ausführen, so bleibt dabei der gebrochene Linienzug $H_1 H_2, S_0$ bezüglich $H_1 H_2, S_0$ fest liegen. Es behält also in allen drei Fällen der Gesamtschwerpunkt S_0 seine Lage im Raume bei. Es ist dabei auch ganz gleichgültig, ob die Rotation um einen unendlich kleinen oder um einen beliebigen endlichen Winkel stattfindet.

Man hat daher den

Satz: Jede Verrückung des Systems der drei Körper relativ zum Gesamtschwerpunkt S_0 aus der Lage $\varphi_1, \varphi_2, \varphi_3$ in die unendlich benachbarte $\varphi_1 + d\varphi_1, \varphi_2 + d\varphi_2, \varphi_3 + d\varphi_3$ kann zerlegt werden in drei unendlich kleine Rotationen um Achsen durch die drei Hauptpunkte verbunden mit Translationen der beiden anderen Körper, welchen der betreffende Hauptpunkt nicht angehört.

Infolge dieser drei Verrückungen des Systems, welche bezüglich einer alleinigen Änderung eines der drei Winkel $\varphi_1, \varphi_2, \varphi_3$ entsprechen, erleidet jeder der Einzelschwerpunkte drei unendlich kleine Verschiebungen, deren geometrische Summe die Gesamtverschiebung des betreffenden Einzelschwerpunktes relativ zum Gesamtschwerpunkt S_0 darstellt. Beachtet man, daß die Abstände von den Hauptpunkten positiv oder negativ zu rechnen sind, je nachdem sie in positiver oder negativer Richtung auf den Längsachsen verlaufen, so ergibt sich demnach bei der in Figur 2 (Seite 432) angenommenen Lage der Hauptpunkte gegenüber den Einzelschwerpunkten für die

$$(18) \quad \begin{array}{llll} \text{Verschiebung von } S_1 \text{ relativ zu } S_0: & -\overline{e_1 \cdot d\varphi_1} - \overline{c_2 \cdot d\varphi_2} - \overline{c_3 \cdot d\varphi_3} \\ \text{,,} & \text{,,} & S_2 & \text{,,} & \text{,,} & S_0: & +\overline{d_1 \cdot d\varphi_1} - \overline{e_2 \cdot d\varphi_2} - \overline{c_3 \cdot d\varphi_3} \\ \text{,,} & \text{,,} & S_3 & \text{,,} & \text{,,} & S_0: & +\overline{d_1 \cdot d\varphi_1} + \overline{d_2 \cdot d\varphi_2} + \overline{e_3 \cdot d\varphi_3} \end{array}$$

wobei wieder die Striche über den Buchstaben die geometrische Addition andeuten sollen. Dabei sind alle von der unendlich kleinen Rotation $d\varphi_1$ herrührenden Verschiebungskomponenten senkrecht zur Längsachse des ersten Körpers, die mit $d\varphi_2$ bezüglich $d\varphi_3$ zusammenhängenden Verschiebungskomponenten senkrecht zur Längsachse des zweiten bezüglich dritten Körpers gerichtet. Die drei Komponenten der Verschiebung eines Einzelschwerpunktes besitzen daher dieselben Richtungsunterschiede wie die drei Längsachsen. Es bilden also die erste und zweite den Winkel $\varphi_1 - \varphi_2$, die erste und dritte den Winkel $\varphi_1 - \varphi_3$ und die zweite und dritte den Winkel $\varphi_2 - \varphi_3$ mit einander.

Indem man durch Division der in einem bestimmten Moment stattfindenden unendlich kleinen Verschiebungen der Einzelschwerpunkte relativ zum Gesamtschwerpunkt mit dem Zeitdifferential dt zu den Geschwindigkeiten v_k der Punkte S_k relativ zu S_0 übergeht, kann man leicht den Beitrag angeben, welchen jeder Schwerpunkt infolge seiner Geschwindigkeit v_k zu dem Ausdruck für die lebendige Kraft des Systems relativ zum Gesamtschwerpunkt liefert. Derselbe besitzt die GröÙe $\frac{1}{2} m_k v_k^2$. Außerdem hat man nur noch den Einfluß zu berücksichtigen, den die Rotation eines jeden der drei Körper um seinen Schwerpunkt S_k auf die GröÙe der lebendigen Kraft ausübt. Bezeichnet man allgemein mit κ_k den Trägheitsradius des k ten Körpers in Bezug auf die zu den Gelenkachsen parallele Achse durch seinen Schwerpunkt S_k , so ist der von der Winkelgeschwindigkeit φ'_k des k ten Körpers herrührende Beitrag zur lebendigen Kraft

$$\frac{1}{2} m_k \kappa_k^2 \cdot \varphi_k'^2.$$

Bezeichnet man die lebendige Kraft des ganzen Systems relativ zum Gesamtschwerpunkt mit T_r , so hat man demnach

$$T_r = \frac{1}{2} \sum_1^3 m_k [v_k^2 + \kappa_k^2 \cdot \varphi_k'^2].$$

Berechnet man auf Grund von (18) die Werte von v_k^2 , so ergibt sich nach einiger Umformung unter Berücksichtigung der Relationen (1) und (4) für die lebendige Kraft des ganzen Systems relativ zum Gesamtschwerpunkt S_0 der verhältnismäÙig einfache Wert

$$\begin{aligned} (19) \quad T_r = & \frac{1}{2} m_0 k_1^2 \cdot \varphi_1'^2 + \frac{1}{2} m_0 k_2^2 \cdot \varphi_2'^2 + \frac{1}{2} m_0 k_3^2 \cdot \varphi_3'^2 \\ & + m_0 d_1 c_2 \cos(\varphi_1 - \varphi_2) \cdot \varphi_1' \varphi_2' + m_0 d_1 c_3 \cos(\varphi_1 - \varphi_3) \cdot \varphi_1' \varphi_3' \\ & + m_0 d_1 c_3 \cos(\varphi_2 - \varphi_3) \varphi_2' \varphi_3'. \end{aligned}$$

Es ist zu beachten, daÙ auch hierbei die einzelnen Massen m_k gar nicht explizit auftreten. Dies ist wieder der Einführung der reduzierten Systeme und Hauptpunkte zu verdanken. Denn die GröÙen der Trägheitsradien k_k und der Hauptstrecken c_k und d_k hängen ja hauptsächlich von der Masse und Massenverteilung der einzelnen Körper ab, und der Einfluß, den die einzelnen Massen auf den Wert der lebendigen Kraft ausüben, macht sich allein in der Länge dieser Strecken geltend.

Bisher war nur die lebendige Kraft relativ zum Gesamtschwerpunkt S_0 in Betracht gezogen worden. Bleibt nun der letztere nicht fest, sondern bewegt er sich mit der Geschwindigkeit v_0 im Raume fort, so kommt bekanntlich zu der relativen lebendigen Kraft noch die

lebendige Kraft $\frac{1}{2}m_0v_0^2$ der Bewegung des Gesamtschwerpunktes hinzu. Bezeichnet man die totale lebendige Kraft mit T , so hat man demnach

$$T = T_r + \frac{1}{2}m_0v_0^2.$$

Für den schon im dritten Abschnitt in Betracht gezogenen speziellen Fall, daß bei der ebenen Bewegung des Systems ein Punkt O der Längsachse des ersten Körpers (Figur 5) festbleibt, läßt sich nach (8) v_0 leicht durch die drei Winkelgeschwindigkeiten ausdrücken. Berücksichtigt man, daß die drei in Formel (8) auf der rechten Seite auftretenden Geschwindigkeitskomponenten wieder senkrecht zu den drei Längsachsen gerichtet sind, so erhält man

$$(20) \quad v_0^2 = c_1^2 \cdot \varphi_1'^2 + c_2^2 \varphi_2'^2 + c_3^2 \varphi_3'^2 + 2c_1c_2 \cos(\varphi_1 - \varphi_2) \varphi_1' \varphi_2' \\ + 2c_1c_3 \cos(\varphi_1 - \varphi_3) \varphi_1' \varphi_3' + 2c_2c_3 \cos(\varphi_2 - \varphi_3) \varphi_2' \varphi_3'.$$

Setzt man diesen Wert und den aus (19) sich ergebenden Wert von T_r in den Ausdruck für T ein, so läßt sich der letztere wieder durch geeignete Zusammenfassung auf sechs Glieder reduzieren. Das ist natürlich immer der Fall, denn die lebendige Kraft ist ja eine homogene Funktion zweiten Grades der drei Winkelgeschwindigkeiten. Die jetzt auftretenden Klammerausdrücke haben nun auch wieder sehr bemerkenswerte Bedeutung. Der erste ist, wie man leicht sieht, $(m_0k_1^2 + m_0c_1^2)$. Derselbe drückt nichts anderes als das Trägheitsmoment des ersten reduzierten Systems in Bezug auf die durch O gehende zu den Gelenkachsen parallele Achse aus; denn H_1 ist ja der Schwerpunkt des ersten reduzierten Systems und c_1 der Abstand des Punktes O von H_1 (Figur 5). Bezeichnet man den auf die Achse durch O bezogenen Trägheitsradius mit λ_1 , so läßt sich also der Klammerausdruck durch $m_0\lambda_1^2$ ersetzen. Die beiden nächsten Klammerausdrücke sind

$$(m_0k_2^2 + m_0c_2^2) \text{ und } (m_0k_3^2 + m_0c_3^2).$$

Dieselben sind die Trägheitsmomente des zweiten und dritten reduzierten Systems in Bezug auf die Gelenkachsen $G_{1,2}$ und $G_{2,3}$. Man kann für dieselben daher auch $m_0\lambda_2^2$ und $m_0\lambda_3^2$ schreiben, unter λ_2, λ_3 die zugehörigen Trägheitsradien verstanden. Beachtet man noch, daß $c_1 + d_1$ durch l_1 und $c_2 + d_2$ durch l_2 ersetzt werden können, so hat man für die totale lebendige Kraft in dem speziellen Falle bedingter Beweglichkeit von drei Graden der Freiheit

$$(21) \quad T = \frac{1}{2}m_0\lambda_1^2 \cdot \varphi_1'^2 + \frac{1}{2}m_0\lambda_2^2 \cdot \varphi_2'^2 + \frac{1}{2}m_0\lambda_3^2 \cdot \varphi_3'^2 \\ + m_0l_1c_2 \cos(\varphi_1 - \varphi_2) \varphi_1' \varphi_2' + m_0l_1c_3 \cos(\varphi_1 - \varphi_3) \varphi_1' \varphi_3' \\ + m_0l_2c_3 \cos(\varphi_2 - \varphi_3) \varphi_2' \varphi_3'.$$

Bei einem System von nur zwei durch ein Charniergelenk mit einander verbundenen Körpern nimmt die lebendige Kraft relativ zum Gesamtschwerpunkt, wie man leicht erkennt, die einfachere Form an

$$(19') \quad T_r = \frac{1}{2} m_0 k_1^2 \cdot \varphi_1'^2 + \frac{1}{2} m_0 k_2^2 \cdot \varphi_2'^2 + m_0 d_1 c_2 \cos(\varphi_1 - \varphi_2) \varphi_1' \varphi_2'.$$

Ist insbesondere ein Punkt O der ersten Längsachse fest, so hat man für die totale lebendige Kraft

$$(21') \quad T = \frac{1}{2} m_0 \lambda_1^2 \cdot \varphi_1'^2 + \frac{1}{2} m_0 \lambda_2^2 \cdot \varphi_2'^2 + m_0 l_1 c_2 \cos(\varphi_1 - \varphi_2) \varphi_1' \varphi_2'.$$

Die vorstehende Gleichung (21') liefert z. B. sofort den Ausdruck für die lebendige Kraft eines Doppelpendels, d. h. eines durch ein Zwischengelenk mit zur Aufhängungsachse paralleler Achse gegliederten Pendels. Sie erfordert nur die Bestimmung der Trägheitsradien λ_1 und λ_2 der beiden reduzierten Systeme und der Hauptstrecke c_2 des zweiten Körpers. Die Formel behält auch dann ihre Richtigkeit, wenn der Schwerpunkt des ersten Körpers nicht auf der Längsachse desselben, sondern auf deren Verlängerung über das Zwischengelenk hinaus liegt, wie es z. B. in dem System Glocke mit Klöppel der Fall ist. Endlich giebt auch die Formel (21') direkt die *lebendige Kraft für das Schubkurbelgetriebe* an, trotzdem es sich hier um ein dreigliedriges System handelt. Denn in dem speziellen Fall des Schubkurbelgetriebes ist ja die Winkelgeschwindigkeit φ_2' des Gleitstücks konstant gleich Null. Infolgedessen geht aber die hier eigentlich anzuwendende Formel (21) in die einfachere Formel (21') über. Man darf dabei nur nicht außer Acht lassen, daß die reduzierten Systeme, deren Trägheitsradien λ_1 und λ_2 hier allein in Frage kommen, sich auf das dreigliedrige System mit der Gesamtmasse m_0 und nicht etwa auf das nach Lostrennen des Gleitstücks übrig bleibende zweigliedrige System beziehen. Das Gleiche gilt für die Hauptstrecke c_2 . Der Einfluss, welchen die Bewegung des Gleitstücks auf die lebendige Kraft T ausübt, kommt dann eben in den Werten für λ_1 , λ_2 und c_2 und dem Umstand, daß in m_0 auch die Masse des Gleitstücks enthalten ist, zur Geltung.

Natürlich muß sich beim Schubkurbelgetriebe die lebendige Kraft auch allein als Funktion von $\varphi_1'^2$, d. h. des Quadrates der Kolbengeschwindigkeit darstellen lassen. Dies läßt sich leicht auf Grund der schon früher verwendeten Relationen (11) zwischen den beiden Winkeln φ_1 und φ_2 erreichen. Man erhält dann zunächst den genauen Wert

$$(22) \quad T = \frac{1}{2} m_0 \left[\lambda_1^2 + \frac{l_1^2}{l_2^2} \cdot \frac{\cos^2 \varphi_1}{1 - \frac{l_1^2}{l_2^2} \sin^2 \varphi_1} \lambda_2^2 - 2 \frac{l_1}{l_2} \cdot \frac{\cos^2 \varphi_1}{1 - \frac{l_1^2}{l_2^2} \sin^2 \varphi_1} l_1 c_2 + 2 \frac{l_1^2}{l_2^2} \cdot \frac{\sin^2 \varphi_1 \cos \varphi_1}{\sqrt{1 - \frac{l_1^2}{l_2^2} \sin^2 \varphi_1}} l_1 c_2 \right] \varphi_1'^2.$$

Denkt man sich in diesem etwas unbequemen Ausdruck die Potenzen

$$\left(1 - \frac{l_1^2}{l_2^2} \sin^2 \varphi_1\right)^{-1} \quad \text{und} \quad \left(1 - \frac{l_1^2}{l_2^2} \sin^2 \varphi_1\right)^{-\frac{1}{2}}$$

in Reihen entwickelt, darauf nach Potenzen von $\frac{l_1}{l_2}$ geordnet, und schliesslich in Rücksicht auf den kleinen Wert des Verhältnisses $l_1 : l_2$ wieder alle höheren als die zweite Potenz von $\frac{l_1}{l_2}$ vernachlässigt, so erhält man den Näherungswert:

$$(22') \quad T = \frac{1}{2} m_0 \left[\lambda_1^2 + \frac{l_1^2}{l_2^2} \cos^2 \varphi_1 \cdot \lambda_2^2 - 2 \frac{l_1}{l_2} \left(\cos^2 \varphi_1 - \frac{l_1}{2 l_2} \sin \varphi_1 \sin 2 \varphi_1 \right) l_1 c_2 \right] \varphi_1'^2.$$

A. Das allgemeine Gelenksystem.

Die an dem speziellen Beispiel eines dreigliedrigen Gelenkmechanismus abgeleiteten Resultate lassen sich nun leicht für jedes beliebige System von Körpern, welche in irgend einer Weise durch Drehgelenke von 1, 2 oder 3 Graden der Freiheit mit Mittelpunkt verbunden sind, verallgemeinern. Es ist dabei nicht einmal nötig, daß die Glieder des Mechanismus in einer Reihe hintereinander geschaltet sind, sodaß sich jeder Körper mit höchstens zwei anderen in Gelenkverbindung befindet, sondern es dürfen an einem Körper beliebig viele andere eingelenkt sein. Ein solches allgemeineres Gelenksystem stellt z. B. der menschliche Körper dar, wo der Rumpf mit vier Extremitäten und mit dem Kopf durch Gelenke verbunden ist, wenn man von den innerhalb des Rumpfes selbst liegenden Gelenken zwischen Wirbeln und Rippen ganz absieht. Ferner liefern auch die mehrkurbeligen Maschinen ein hierher gehörendes Beispiel; denn das aus Welle, Schwungrad und Kurbel zusammengesetzte starre System (Kurbelsystem), welches hier nur ein Glied des ganzen Mechanismus repräsentiert, ist mit so viel Schubstangen gelenkig verbunden, als Kurbeln vorhanden sind.

Nur eine einzige Voraussetzung muß im Interesse der Eindeutigkeit der Untersuchung für das System gemacht werden. Bilden nämlich mehrere Körper des Systems eine geschlossene Kette, so muß man sich an einem Gelenk innerhalb dieser Kette die Verbindung gelöst denken, und die Sache so auffassen, als ob bei den Bewegungen des ganzen Systems die dieses Gelenk bildenden Enden der beiden in Frage kommenden Körper immer gerade identische Bewegungen ausführten, ohne mit einander in direktem Zusammenhange zu stehen. Durch diese Annahme wird erreicht, daß man von irgend einem Glied

des Systems zu irgend einem anderen immer nur auf einem einzigen Wege im Innern des Systems gelangen kann, und daß, wenn man die sämtlichen Gelenkverbindungen eines bestimmten Körpers gelöst denkt, die einzelnen Teile, in welche der Mechanismus dann zerfällt, und welche im allgemeinen immer noch kleinere Gelenksysteme darstellen, nicht mehr mit einander in Zusammenhang stehen. Diese Bedingung findet man z. B. im Bau des menschlichen Körpers ohne weitere Voraussetzung erfüllt; denn zertrennt man etwa die fünf Hauptgelenke des Rumpfes, so löst man dadurch den Kopf und die vier Extremitäten vom Rumpfe, und es zeigt sich dann, daß diese abgetrennten fünf Körperteile auch nicht mehr mit einander im Zusammenhang stehen. Auch bei den mehrkurbligen Maschinen trifft, wie man leicht sieht, im allgemeinen, wenn man von kleineren mehr accessorischen Teilen absieht, diese Voraussetzung zu. Natürlich darf man dabei nicht, wie es Reuleaux aus rein kinematischen Rücksichten thut, das Maschinenbett als Glied des Gelenkmechanismus auffassen.

Zu jedem Glied eines derartigen allgemeinen Gelenksystems kann man nun wieder in ganz entsprechender Weise wie beim dreigliedrigen System ein *reduziertes System* konstruieren. Man braucht sich zu diesem Zwecke nur im Mittelpunkt eines jeden Gelenks des betreffenden Gliedes die Masse des Teilsystems konzentriert zu denken, welches sich beim Trennen dieser Gelenkverbindung vom ganzen Mechanismus ablösen würde. So erhält man z. B. beim menschlichen Körper das „reduzierte Rumpfsystem“, wenn man im Mittelpunkt des Kopfgelenks die Masse des Kopfes, im Mittelpunkte eines jeden Schultergelenks die Masse eines ganzen Armes und im Mittelpunkt eines jeden Hüftgelenks die Masse eines ganzen Beins konzentriert denkt und dem Rumpfe hinzufügt. Oder man gelangt zu dem rechten „reduzierten Oberschenkel-system“, wenn man im Mittelpunkt des rechten Kniegelenks die Massen des rechten Unterschenkels und rechten Fußes, dagegen im Mittelpunkt des rechten Hüftgelenks die ganze Masse, welche dem menschlichen Körper nach Amputation des rechten Beins im Hüftgelenk noch bleiben würde, konzentriert annimmt und dem rechten Oberschenkel hinzufügt. Beim Mehrkurbelgetriebe erhält man das „reduzierte Kurbelsystem“, wie ich es kurz nennen will, indem man im Mittelpunkte eines jeden Kurbelzapfens die Massen der zugehörigen Schubstange und des zugehörigen Gleitstücks konzentriert denkt, und dem aus Welle, Schwungrad und Kurbeln bestehenden starren System hinzufügt.

Es ist ersichtlich, daß auch die reduzierten Systeme des allgemeinen Gelenksystems stets als Masse die Gesamtmasse des ganzen beweglichen Systems besitzen.

Der Schwerpunkt eines jeden reduzierten Systems stellt nun wieder, wie man ohne Weiteres einsieht, einen festen Punkt des dem reduzierten System zu Grunde liegenden Gliedes des Mechanismus dar. Derselbe soll auch beim allgemeinen Gelenksystem den Namen *Hauptpunkt* des betreffenden Gliedes führen. Ferner mögen wieder alle Strecken, welche den Hauptpunkt eines Gliedes mit den Mittelpunkten der an dem Glied befindlichen Gelenke verbinden, als *Hauptstrecken* bezeichnet sein. Man hat demnach im allgemeinen Falle unter Umständen mehr als zwei Hauptstrecken in einem Glied. Der Rumpf besitzt z. B. fünf Hauptstrecken, das aus Welle, Schwungrad und Kurbeln bestehende Glied eines Mehrkurbelgetriebes so viele, als Kurbeln vorhanden sind.

Die reduzierten Systeme und Hauptpunkte spielen nun für die Kinetik der allgemeineren Gelenksysteme die entsprechende Rolle wie beim dreigliedrigen System. Den Beweis hierfür im einzelnen Falle zu erbringen, unterliegt nach den, vielleicht mehr als unbedingt nötig, ausführlichen Darlegungen der Verhältnisse beim dreigliedrigen System keinen prinzipiellen Schwierigkeiten. Es sollen daher im folgenden nur rein historisch die wesentlichsten Verallgemeinerungen der beim dreigliedrigen System erlangten Resultate kurz angeführt, und im übrigen auf meine Abhandlung: „Die Arbeit der Muskeln und die lebendige Kraft des menschlichen Körpers¹⁾“ verwiesen werden; in letzterer sind die erforderlichen Beweise für das verhältnismäßig komplizierte System des menschlichen Körpers erbracht. Ich kann mich bei der vorliegenden Schrift um so mehr mit einigen kurzen Andeutungen begnügen, als ich mit derselben vorläufig nur den Zweck verbinde, auf die Bedeutung aufmerksam zu machen, welche die Einführung der reduzierten Systeme und Hauptpunkte für zahlreiche Untersuchungen der technischen Mechanik, insbesondere die kinetische Untersuchung der Kurbelgetriebe hat.

Es ergibt sich nun zunächst, daß auch beim allgemeinen Gelenksystem die Hauptpunkte der einzelnen Glieder in sehr engem Zusammenhang mit dem Gesamtschwerpunkt S_0 des Systems stehen. Man kann die Beziehungen zwischen den ersteren und dem letzteren in den ganz allgemein giltigen Satz zusammenfassen:

Satz: Man gelangt bei jedem Gelenksystem immer zu dem Gesamtschwerpunkte S_0 , wenn man von dem Hauptpunkte H_j des beliebig zu wählenden j ten Gliedes aus die geometrische Summe der zu den übrigen Gliedern gehörenden Hauptstrecken bildet, auf welche man in jedem

1) Abhandl. der math.-phys. Klasse der Königl. Sächs. Gesellsch. d. W. Bd. XX, Nr. I.

Glieder zuerst stößt, wenn man von H_1 aus nach den verschiedenen Richtungen hin je einen über die Hauptpunkte der betreffenden Glieder hinweggehenden gebrochenen Linienzug jedesmal bis ans Ende führt.

Legt man beispielsweise beim Mehrkurbelgetriebe für die Konstruktion des Gesamtschwerpunktes den Hauptpunkt des Kurbelsystems zu Grunde, so hat man von diesem aus nur die der Welle innerhalb des ganzen Systems am nächsten liegenden Hauptstrecken der sämtlichen Schubstangen und Gleitstücke in irgend einer Reihenfolge geometrisch zu addieren, um den Gesamtschwerpunkt als Endpunkt dieses Streckenzuges zu erhalten. Es kommen also dabei irgend welche Hauptstrecken des Kurbelsystems, d. h. also des aus Welle, Schwungrad und Kurbeln bestehenden starren Systems, gar nicht zur Verwendung. Besteht nun das Mehrkurbelgetriebe aus lauter Schubkurbelgetrieben, welche sich in parallelen Ebenen bewegen, die alle zur Wellenachse senkrecht stehen, so erkennt man ohne weiteres, daß der zum Gesamtschwerpunkt führende Zug der Hauptstrecken von Schubstangen und Gleitstücken auch vollständig in eine Ebene hineinfällt. Diese Ebene geht durch den Schwerpunkt des Kurbelsystems und steht ebenfalls auf der Wellenachse in einem Punkte O derselben senkrecht; sie soll der Kürze der Darstellung halber die *Hauptebene* des in Betracht gezogenen Mehrkurbelgetriebes genannt werden.

Numeriert man die n Schubkurbelgetriebe, welche den mehrkurbeligen Mechanismus zusammensetzen, fortlaufend von 1 bis n , und giebt den Hauptstrecken c_1 und c_2 der Schubstange und des Gleitstücks eines jeden Schubkurbelgetriebes noch die Nummer des letzteren als zweiten Index hinzu, bezeichnet man ferner die in der Hauptebene liegende kürzeste Verbindungsstrecke OH_1 zwischen der Wellenachse und dem Hauptpunkt H_1 mit c_1 , so hat man für die ebenfalls in der Hauptebene liegende kürzeste Verbindungsstrecke OS_0 zwischen der Wellenachse und dem Gesamtschwerpunkt S_0 , welche mit c_0 bezeichnet sein soll, die geometrische Summe

$$(23) \quad \overline{c_0} = \overline{c_1} + \sum_1^n \overline{c_{2A}} + \sum_1^n \overline{c_{3A}}.$$

Dabei ist zu beachten, daß die Hauptstrecken c_{2A} und c_{3A} des h ten Schubkurbelgetriebes nicht identisch mit den entsprechenden Hauptstrecken c'_{2A} und c'_{3A} des isoliert in Betracht gezogenen Schubkurbelgetriebes sind; sie besitzen kleinere, aber proportionale Längen und gleiche Richtung wie diese. Das Verkleinerungsverhältnis ist für die beiden Hauptstrecken eines Getriebes dasselbe, und zwar gleich

$m_{0h} : m_0$; dabei bedeutet m_{0h} die Masse des h ten Schubkurbelgetriebes (ohne die Massen von Welle und Schwungrad) und m_0 die Gesamtmasse des ganzen Mehrkurbelgetriebes, die Massen der Welle und des Schwungrades, bezüglich der Schwungräder, mit einbegriffen.

Die Hauptstrecke c_1 des aus Welle, Schwungrad und den n Kurbeln bestehenden starren Systems hängt in sehr einfacher Weise mit den Hauptstrecken c_{1h} der Kurbeln sämtlicher isoliert in Betracht gezogenen Schubkurbelgetriebe (mit Hinweglassung der Welle und des Schwungrades) zusammen. Denkt man sich eine jede dieser Hauptstrecken ebenfalls im Verhältnis $m_{0h} : m_0$ verkleinert, so stellt c_1 , wie man nach den früheren Auseinandersetzungen beim dreigliedrigen System leicht einsehen wird, einfach die vom Punkte O der Wellenachse aus genommene geometrische Summe dieser n im Verhältnis $m_{0h} : m_0$ verkleinerten Hauptstrecken c_{1h} dar. Denkt man sich einmal die sämtlichen Kurbeln nicht fest, sondern drehbar mit der Welle verbunden, so hätte man dieselben als selbständige Glieder des ganzen Mechanismus mit besonderen Hauptpunkten H_{1h} aufzufassen. Die Hauptstrecken c_{1h} , welche den auf der Wellenachse und in der Ebene des betreffenden Schubkurbelgetriebes liegenden Drehpunkt O_h einer jeden Kurbel mit ihrem Hauptpunkt H_{1h} verbinden, wären dann aber gerade die im Verhältnis $m_{0h} : m_0$ verkleinerten Hauptstrecken c_{1h} der isolierten Schubkurbelgetriebe. Man erhält daher c_1 auch als geometrische Summe dieser fingierten n Hauptstrecken c_{1h} .

Mit Hilfe des obigen Satzes über die Gewinnung des Gesamtschwerpunktes kann man in ganz entsprechender Weise wie beim dreigliedrigen System die Geschwindigkeiten und Beschleunigungen des Gesamtschwerpunktes, bezüglich deren Projektionen auf die drei Achsen eines rechtwinkligen räumlichen Koordinatensystems, ableiten.

Beim Mehrkurbelgetriebe vereinfacht sich insbesondere diese Untersuchung einerseits dadurch, daß die Bewegungen aller Punkte parallel einer zur Wellenachse senkrechten Ebene, z. B. der Hauptebene, stattfinden, und andererseits durch den Umstand, daß die Hauptstrecken c_{3h} sämtlicher Gleitstücke auch bei diesem allgemeineren Getriebe keinen Einfluß auf die Geschwindigkeiten und Beschleunigungen des Gesamtschwerpunktes ausüben. Dies gilt auch dann, wenn die einzelnen Gleitbahnen ganz verschiedene Richtungen besitzen. Denn denkt man sich die Konstruktion des Gesamtschwerpunktes mit Hilfe der Hauptstrecken in der durch Formel (23) angedeuteten Reihenfolge ausgeführt, so ist der aus den letzten n Hauptstrecken $\overline{c_{3h}}$ gebildete Vektor konstant. Denkt man sich daher rückwärts vom Gesamtschwerpunkte S_0 aus den ent-

gegengesetzt gleichen Vektor $-\sum_1^n \overline{c_{3k}}$ abgetragen, so gelangt man zu

einem Punkte, welcher in Bezug auf Geschwindigkeiten und Beschleunigungen genau die gleiche Bewegung ausführt, wie der Gesamtschwerpunkt S_0 selbst. Man kann daher jenen an Stelle von diesem zur Untersuchung des Bewegungszustandes verwenden. Ferner erkennt man auch leicht, daß jener Punkt den veränderlichen Hauptpunkt des aus dem Kurbelsystem und den sämtlichen Schubstangen bestehenden Teiles des ganzen Gelenkmechanismus darstellt. Er entspricht also dem Punkte $H_{1,2}$ (Figg. 3, 5 und 6) beim dreigliedrigen System.

Man hat demnach für die Geschwindigkeit v_0 des Gesamtschwerpunktes S_0 beim Mehrkurbelgetriebe die aus $n + 1$ Gliedern bestehende geometrische Summe:

$$(24) \quad v_0 = \overline{c_1} \varphi'_1 + \sum_1^n \overline{c_{2k}} \varphi'_{2k}.$$

Dabei bedeutet φ'_1 die Drehungsgeschwindigkeit der Welle und allgemein φ'_{2k} die Winkelgeschwindigkeit, mit der die Längsachse der k ten Schubstange ihre Richtung im Raume ändert. Die linearen Geschwindigkeiten $c_1 \varphi'_1$ und $c_{2k} \varphi'_{2k}$ sind natürlich stets senkrecht zu den Hauptstrecken c_1 und c_{2k} gerichtet. Da das ganze System nur einen Grad von Bewegungsfreiheit besitzt, so müssen sich die sämtlichen Winkelgeschwindigkeiten φ'_{2k} durch die Drehungsgeschwindigkeit φ'_1 der Welle ausdrücken lassen. Dies kann man nach dem Früheren auch leicht erreichen; man darf nur nicht außer Acht lassen, daß die Längsachsen der Kurbeln und die verschiedenen Gleitbahnen zwar alle parallel der Hauptebene verlaufen sollen, im übrigen aber im allgemeinen ihre Richtung ganz beliebig sein darf. Bezeichnet man die Winkel, welche die Längsachsen der Kurbeln mit einer bestimmten zur Hauptebene parallelen Richtung bilden, mit φ_{1k} und die entsprechenden Winkel für die Schubstangen mit φ_{2k} , so werden die Beziehungen zwischen denselben und zwischen ihren, die Winkelgeschwindigkeiten und Winkelbeschleunigungen messenden ersten und zweiten Differentialquotienten auch die Winkel enthalten, welche die Richtungen der Gleitbahnen bestimmen. Ferner werden die φ_{1k} sich untereinander nur durch konstante Winkel unterscheiden, so daß man leicht alle φ_{1k} und dadurch alle φ_{2k} und ihre Differentialquotienten durch den Richtungswinkel φ_1 einer bestimmten Kurbel ausdrücken kann. Insbesondere erkennt man, daß die Winkelgeschwindigkeiten φ'_{1k} der einzelnen Kurbeln alle gleich der Winkelgeschwindigkeit φ'_1 sind. Es lassen sich daher die in Frage stehenden Relationen nach dem Früheren leicht aufstellen.

Endlich erhält man in Verallgemeinerung der für das dreigliedrige System angestellten Betrachtungen als Beschleunigung \bar{b}_0 des Gesamtschwerpunktes S_0 beim Mehrkurbelgetriebe die aus $2n + 2$ Gliedern bestehende geometrische Summe

$$(25) \quad \bar{b}_0 = \overline{c_1 \varphi_1'^3} + \overline{c_1 \varphi_1''} + \sum_1^n [\overline{c_{2h} \varphi_{2h}'^3} + \overline{c_{2h} \varphi_{2h}''}]$$

und hieraus für den totalen, in Wirklichkeit auf verschiedene Stellen der Wellenachse verteilten Massendruck des Mehrkurbelgetriebes

$$(26) \quad D = -m_0 [\overline{c_1 \varphi_1'^3} + \overline{c_1 \varphi_1''}] - m_0 \sum_1^n [\overline{c_{2h} \varphi_{2h}'^3} + \overline{c_{2h} \varphi_{2h}''}].$$

Man ist weiterhin auch imstande, ohne alle Rechnung die Bedingungen anzugeben, unter denen der totale Massendruck die Gröfse Null erhält. Dazu ist offenbar hinreichend und notwendig, dafs einerseits der Hauptpunkt des aus Welle, Schwungrad und Kurbeln bestehenden starren Systems in die Wellenachse, und andererseits die Hauptpunkte sämtlicher Schubstangen in die Achsen der entsprechenden Kurbelzapfen hineinfallen.

Damit der Hauptpunkt des ersteren Systems in die Wellenachse fällt, ist nun keineswegs erforderlich, dafs auch die weiter oben mit H_{1n} bezeichneten Hauptpunkte der einzelnen Kurbeln für den Fall, dafs die letzteren mit der Welle nicht fest, sondern gelenkig verbunden wären, in die Wellenachse hineinfallen. Oder mit anderen Worten: Für das Verschwinden des totalen Massendrucks ist nicht erforderlich, dafs die Massendrucke der einzelnen Schubkurbelgetriebe für sich zu Null werden. Es läfst sich daher die erste Bedingung, dafs H_1 in die Achse fällt, leicht durch geeignete Stellung der Kurbeln erreichen. Man hat dieselben nur so gegen einander zu richten, dafs die oben mit c_{1h} bezeichneten Strecken die Vektorsumme Null ergeben, also ein geschlossenes Polygon zusammensetzen. Bei drei Schubkurbelgetrieben läfst sich dies immer erreichen, falls die Summe der absoluten Längen je zweier c_{1h} nicht kleiner als die Länge der dritten Strecke ist. Bei vier und mehr Schubkurbelgetrieben kann man dagegen im allgemeinen auf sehr verschiedene Arten den Hauptpunkt H_1 nach der Wellenachse bringen.

Die zweite Bedingung, dafs der Hauptpunkt einer jeden Schubstange in den Mittelpunkt des Kurbelzapfens fällt, liefse sich auf die schon früher beim dreigliedrigen System angegebene Weise im Prinzip auch erreichen. Ob dies praktisch ausführbar ist, soll vollständig dahingestellt bleiben, *jedenfalls ist auch beim Mehrkurbelgetriebe eine Ausgleichung der Gröfsen der einzelnen Massendrucke theoretisch möglich.*

Hat man die GröÙe des totalen Massendruckes zum Verschwinden gebracht, so werden nun im allgemeinen damit noch nicht die Drehungsmomente für Achsen, welche der Hauptebene parallel laufen, vermieden sein. Es werden sich dann in der Regel die von den verschiedenen Schubkurbelgetrieben hervorgerufenen Massendrucke zu einem einzigen Kräftepaar zusammensetzen, dessen Achse aber auf der Wellenachse senkrecht steht. Zur Bestimmung des Momentes dieses Kräftepaares muß man sich daher zunächst für jedes Schubkurbelgetriebe mit Hilfe der beiden Hauptstrecken c_{1h} und c_{2h} in der früher beschriebenen Weise den Massendruck aufsuchen. Dann läßt sich unter Berücksichtigung der Abstände der einzelnen Getriebeebenen leicht das Moment des resultierenden Kräftepaares berechnen. Dadurch wird man aber in den Stand gesetzt, die Bedingungen anzugeben, unter denen auch noch dieses Kräftepaar zum Verschwinden gebracht werden kann, und somit ein vollständiger Ausgleich aller Massenwirkungen erreicht ist.

Handelt es sich um eine für die Praxis genügend genaue Annäherung an den vollkommenen Ausgleich der Massendrucke, für welche die Bedingungen von H. Lorenz in der zitierten Arbeit aufgestellt worden sind, so gestatten die Hauptpunkte in vielen Fällen eine geometrische Interpretation. So sagen beispielsweise die oberen beiden Bedingungsgleichungen (I) und (II) von H. Lorenz (Seite 16), welche die GröÙen a nicht enthalten, in ihrer Vereinigung nichts anderes aus, als daß das Polygon sämtlicher Hauptstrecken c_{1h} geschlossen sein, d. h. also, daß der Hauptpunkt H_1 auf die Wellenachse fallen muß u. s. w.

Die Ableitung des Ausdruckes für die lebendige Kraft kann mit Hilfe der Hauptpunkte und Hauptstrecken auch beim allgemeinen Gelenksystem im Prinzip auf ganz dieselbe Weise wie beim dreigliedrigen System geschehen. Es gestalten sich nur die Verhältnisse dadurch verwickelter, daß die Glieder des Systems unter Umständen durch Gelenke von zwei oder drei Graden der Freiheit verbunden sein können, und infolgedessen die Bewegungsfreiheit des ganzen Systems eine viel größere ist, als wenn zwei benachbarte Körper immer nur durch ein Charniergelenk mit einander verbunden wären. Hat man n Glieder, und besitzen alle Verbindungsgelenke drei Grade der Freiheit, so hat das ganze System selbst $3n + 3$ Grade der Freiheit. Man braucht dann ebensoviel allgemeine Koordinaten zur eindeutigen Bestimmung der Stellung des Systems im Raume, nämlich drei räumliche Koordinaten für einen Punkt, etwa den Gesamtschwerpunkt des Systems, und je 3 Winkel $\varphi, \vartheta, \varphi$, zur Bestimmung der Orientierung im Raume für einen jeden der n Körper, welche das System zusammensetzen.

Man kann dann bei festgehaltenem Gesamtschwerpunkt das ganze

System aus einer Stellung in eine unendlich benachbarte dadurch überführen, daß man demselben successive unendlich kleine Verrückungen erteilt, bei welchen jeweilig nur die drei Winkel φ_j , ϑ_j , ϱ_j des j ten Gliedes geändert werden, während die zu den übrigen Gliedern gehörenden Winkel konstant bleiben. *Es gilt nun der folgende*

Satz: Für eine solche Verrückung muß das j te Glied bei gleichzeitiger Translation aller übrigen eine unendlich kleine, durch $d\varphi_j$, $d\vartheta_j$, $d\varrho_j$ charakterisierte Rotation um eine Achse durch seinen Hauptpunkt H_j erfahren, wenn der Gesamtschwerpunkt des Systems während der Verrückung an seiner Stelle bleiben soll.

Dieser Satz ist die direkte Verallgemeinerung des Satzes vom Dreikörpersystem für eine größere Anzahl durch Gelenke verbundener Körper, größere Freiheit von Gelenken und beliebige Richtung der Rotationsachse. Er ermöglicht es, die Verschiebung des Schwerpunktes eines jeden Gliedes relativ zum Gesamtschwerpunkt für jede beliebige Verrückung des ganzen Systems festzustellen. Zieht man dann noch die Rotation eines jeden Gliedes um eine Achse durch seinen Schwerpunkt in Betracht, so hat man alle Mittel, um die lebendige Kraft T , des ganzen Systems relativ zum Gesamtschwerpunkt ableiten zu können. Man erhält auf diese Weise wieder den Ausdruck für T , in der knappsten Form. Trotzdem enthält er natürlich sehr viel Glieder, denn T , muß sich ja als eine homogene Funktion zweiten Grades der Winkelgeschwindigkeiten φ'_j , ϑ'_j , ϱ'_j darstellen. Ausser den Quadraten und Produkten dieser Winkelgeschwindigkeiten und den Winkeln φ_j , ϑ_j , ϱ_j selbst treten in dem fertigen Ausdruck nur noch die Trägheitsradien der sämtlichen reduzierten Systeme in Bezug auf Achsen durch die Hauptpunkte, ferner Hauptstrecken der einzelnen Glieder und die Gesamtmasse m_0 des Systems auf. Die Massen m_j der einzelnen Glieder und Strecken, welche sich auf die Lage des Schwerpunktes innerhalb eines einzelnen Gliedes beziehen, kommen in dem auf die beschriebene Weise gewonnenen Ausdruck für T , nicht vor; denn sie sind nur insofern bestimmend für die Größe von T , als sie einen Einfluss auf die Trägheitsradien der reduzierten Systeme und die Schwerpunkte der letzteren, d. h. aber die Hauptpunkte der Glieder besitzen.

Für die gesamte lebendige Kraft T des Systems kommt zu T , noch die lebendige Kraft $\frac{1}{2}m_0v_0^2$, welche aus der Bewegung des Gesamtschwerpunktes resultiert, hinzu.

Bleibt ein Punkt irgend eines Gliedes bei der Bewegung des Systems fest, so hat dasselbe im allgemeinsten Falle nur noch $3n$ Grade der Freiheit, und es genügen die $3n$ Winkel φ_j , ϑ_j , ϱ_j zur eindeutigen Charakterisierung der Stellung des ganzen Systems. Dies kommt bei

der Ableitung der lebendigen Kraft dadurch zum Ausdruck, daß die Koordinaten x_0, y_0, z_0 des Gesamtschwerpunktes sich als Funktionen der Winkel $\varphi, \vartheta, \varphi$, unter Verwendung der Hauptstrecken darstellen, und also durch dieselben ersetzen lassen. In dem fertigen Ausdruck für die totale lebendige Kraft T findet man jetzt nicht mehr die Trägheitsradien der reduzierten Systeme auf Achsen durch die Hauptpunkte, sondern auf Gelenkachsen bezogen, wie sich das schon beim dreigliedrigen Systeme [Formel (21)] herausgestellt hatte.

Beim Mehrkurbelgetriebe gestaltet sich das Problem der Ableitung der lebendigen Kraft infolge des Umstandes, daß alle Glieder durch Gelenke von 1 Grad der Freiheit mit parallelen Achsen verbunden sind, viel einfacher. Es fallen die Winkel ϑ , und φ , vollständig bei der Untersuchung fort, und man hat nur Verrückungen in Betracht zu ziehen, welche einer unendlich kleinen Veränderung eines Winkels φ , entsprechen. Trotzdem besitzt der Ausdruck für die lebendige Kraft auch in diesem Falle eine ziemlich ausgedehnte Form. Es mag derselbe daher hier nicht hergeschrieben, sondern auf meine schon oben angeführte Abhandlung: „Über die Arbeit der Muskeln und die lebendige Kraft des menschlichen Körpers“ verwiesen werden. Dasselbst findet sich für ein ganz ähnliches System, nämlich den menschlichen Körper, für den Fall, daß derselbe nur ebene, zur Medianebene des Körpers parallele Bewegungen ausführt, der Ausdruck für die lebendige Kraft in extenso aufgeführt (Seite 71 und 75).

Schließlich sei noch erwähnt, daß man aus dem Werte der lebendigen Kraft nun ohne weiteres die Lagrangeschen Bewegungsgleichungen der zweiten Form ableiten kann. Die letzteren finden sich in jener Abhandlung ebenfalls angegeben (Seite 54, 80—83), so daß auch in dieser Hinsicht auf dieselbe verwiesen werden kann. Es zeigt sich auch bei den Bewegungsgleichungen recht deutlich, wie viel die Formeln bei Anwendung der Trägheitsradien der reduzierten Systeme und der Hauptstrecken an Ausdehnung verlieren, dafür aber an Klarheit und Anschaulichkeit gewinnen. Dies tritt um so mehr hervor, je größer die Anzahl der Glieder ist, welche den Mechanismus zusammensetzen.

Diese kurzen Andeutungen über den Nutzen der reduzierten Systeme und ihrer Schwerpunkte für die Kinetik der Gelenkmechanismen allgemeinsten Art mögen genügen. Es kam mir dabei weniger darauf an, ausgedehnte Formeln mitzuteilen, als vielmehr die Methode zu ihrer Ableitung anzugeben, und dadurch vielleicht auch das Interesse der Techniker für die reduzierten Systeme zu erwecken.

Über ein Konstruktionsprinzip und seine Verwertung bei der Schattenbestimmung an Drehflächen.

Von O. UNGER in Breslau.

Monge, der geniale Begründer der „géométrie descriptive“ weist seiner Wissenschaft einen zweifachen Zweck zu: Erstens soll sie die Methoden liefern, um auf einem Zeichenblatte alle Raumgebilde abzubilden, vorausgesetzt, daß diese Gebilde streng definiert werden können, und zweitens soll sie das Verfahren lehren, um aus einer genauen Zeichnung die Gestalt der Raumgebilde erkennen und alle Sätze, welche aus der Gestalt und der gegenseitigen Lage der Raumgebilde folgen, ableiten zu können.¹⁾

Prüft man an der Hand dieses Programms den Weg, den die Entwicklung der darstellenden Geometrie in den hundert Jahren ihres Bestehens genommen hat, so zeigt sich, daß besonders jener Teil, welcher die zweite der Mongeschen Forderungen in sich begreift, in ganz hervorragender Weise weiter entwickelt worden ist.

Weniger intensiv erscheint mir, — mindestens so weit die veröffentlichte Litteratur darüber Auskunft giebt —, dasjenige Gebiet bearbeitet zu sein, welches uns die Methoden liefern soll, um die Konstruktionen des Raumes auf dem Zeichenblatte *wirklich*, d. h. mit dem Zirkel und Bleistift in der Hand, zur Darstellung zu bringen, insbesondere wenn dabei *Genauigkeit* und *Einfachheit* als unerläßliche Bedingungen hingestellt werden.²⁾

1) Siehe: „Darstellende Geometrie von Gaspard Monge“ (1798), übersetzt und herausgegeben von R. Haussner, (Ostwalds Klassiker), Leipzig 1900, Seite 3.

2) Wie hoch selbst Mathematiker von dem Range eines Steiner diese reelle Seite des Konstruierens bewerten, darüber vergleiche man dessen Bemerkung in der Abhandlung: „Die geometrischen Konstruktionen, ausgeführt mittelst der geraden Linie und eines festen Kreises“, wo er im § 19 unter anderem sagt: „— — — daß es eine ganz andere Sache sei, die Konstruktionen in der That, d. h. mit den Instrumenten in der Hand, oder — — — bloß mittelst der Zunge auszuführen. Es läßt sich gar leicht sagen: ich thue das, und dann das, und dann jenes; allein die Schwierigkeit, und man kann in gewissen Fällen sagen, die Unmöglichkeit, Konstruktionen, welche in einem hohen Grade zusammengesetzt sind, wirklich zu vollenden, verlangt, daß man bei einer vorgelegten Aufgabe genau erwäge, welches von den verschiedenen Verfahren bei der gänzlichen Ausführung das einfachste, oder welches unter besonderen Umständen das zweckmäßigste sei, und wie viel von dem, was die Zunge etwas leichtfertig ausführt, zu umgehen sei, wenn es darauf ankommt, alle überflüssige Mühe zu sparen, oder

Abgesehen davon, daß eine Anzahl wertvoller Konstruktionen existieren mag, welche nicht die ihnen gebührende allgemeine Verbreitung gefunden haben, so dürfte auch manche der gebräuchlichen Darstellungsmethoden noch nicht bis zu jenem Grade der Verfeinerung fortentwickelt worden sein, die sie befähigt, sich all den vielgestaltigen Anforderungen des modernen technischen Zeichnens ungezwungen anzupassen. Auch sollten wir nicht darauf verzichten, immer wieder von neuem die uns im Laufe der Zeit bekannt werdenden Konstruktionsverfahren darauf hin zu prüfen, ob sie sich durch Hervorheben gemeinsamer Hauptgedanken zu allgemeinen Zeichenmethoden zusammenfassen lassen, oder zu untersuchen, wie weit es möglich ist, einzelne, der stillen Arbeit am Reißbrette entsprungene Zeichenvorteile und Kunstgriffe zu allgemein verwertbaren Konstruktionsprinzipien zu erweitern.

Auf einen derartigen Zeichenvorteil, der meiner Meinung nach es verdient, zu einem bewußt angewandten Konstruktionsprinzip erhoben zu werden, möchten auch die nachfolgenden Zeilen aufmerksam machen. Es sei gestattet, die Entstehung und Verwendbarkeit des Prinzips an jenen Aufgaben zu erläutern, die mich zu dessen Aufstellung führten.

1. Das im technischen Zeichnen am häufigsten verwendete orthogonale Grund- und Aufrisverfahren arbeitet mit zwei, auf dem Zeichenblatte räumlich getrennten Projektionen. Für den Theoretiker sind beide Projektionen vollständig gleichwertig; dem praktischen Konstrukteur hingegen ist es nicht selten um die Erlangung nur *einer* Ansicht (meist des Aufrisses) des darzustellenden Gegenstandes zu thun. Die andere Projektion (der Grundriss) wird in diesem Falle zu einer Hilfsfigur, die man am liebsten ganz umgehen möchte.¹⁾

Eine nahe liegende Lösung für diese, zunächst einem Bedürfnisse des praktischen Zeichnens entsprungene Aufgabe wird dadurch erhalten, daß man *die Konstruktionslinien des Grundrisses an passender Stelle in den Aufriss einzeichnet*.

Um zu zeigen, worin die Vorteile bestehen, die durch diese Abänderung eines gebräuchlichen Konstruktionsverfahrens erzielt werden, soll die Aufgabe gelöst werden: Für den Parallelkreis p einer Dreh-

die größte Genauigkeit zu erreichen, oder den Plan (das Papier), worauf gezeichnet wird, möglichst zu schonen, u. s. w. . .“ —

J. Steiners Gesammelte Werke, Berlin 1881, Bd. I, Seite 510. —

1) Vergleiche z. B. diese Zeitschrift 46 (1901), S. 244: Eine Schattenkonstruktion, von R. Mehmke. Dasselbst wird in einer Anmerkung darauf hingewiesen, daß J. Pillet in seinem mir leider unzugänglichen „*Traité de Perspective* . . .“ Schattenkonstruktionen für Drehungsflächen angiebt, die ebenfalls allein im Aufriss ausführbar sind.

Der Wert dieses Konstruktionsgedankens beschränkt sich nicht darauf, daß damit die Möglichkeit gegeben ist, Konstruktionen (scheinbar!) *ohne Benutzung einer zweiten Projektion* durchzuführen. Für die von mir befürwortete allgemeinere Verwendung¹⁾ kommt vielmehr in Betracht, daß durch das Ineinanderschieben der Konstruktionslinien die Länge der Ordinaten (z. B. $P'P''$ in Fig. 1) zumeist bedeutend reduziert und so die *Genauigkeit* der Zeichnung erhöht wird, und daß es in vielen Fällen gelingt, durch Ausnützung des Zusammenfallens von Punkten und Linien die Zeichenarbeit bedeutend zu *vereinfachen*.²⁾ Genauigkeit und Einfachheit in der Durchführung sind aber, wie schon eingangs erwähnt, zwei Anforderungen, auf die der zeichnende Techniker keinesfalls verzichten kann. — Auch ist es möglich auf Grund der einfachen Lagebeziehungen Konstruktionen abzuleiten, denen eine gewisse Selbständigkeit inne wohnt, so daß sich damit unser Konstruktionsgedanke —, wenn es erlaubt ist, sich dieses Ausdruckes zu bedienen —, als *Methode bildender Faktor* erweist. —

2. Die Entfernung der durch die angeführte Konstruktion erhaltenen Punkte P_0 und P'' ist gleich dem Abstände des Punktes P von der Hauptmeridianebene. Von jedem Punkte P , welcher zur Ermittlung der Selbstschattengrenze c bestimmt wird, erhält man also die vertikale Projektion P'' und unmittelbar daran angetragen die Ordinate $P''P_0$. Diese Lage der Punkte P'' und P_0 erweist sich als besonders geeignet, um daraus eine *schiefe Projektion* abzuleiten.³⁾ Wird nämlich mit $A_0A''A$, (Fig. 2) das Projektionsdreieck der schiefen Projektion bezeichnet, so hat man nur durch P'' eine Parallele zu $A''A$, und durch P_0 eine Parallele zu A_0A , zu ziehen; der Schnittpunkt P_s dieser Geraden ist die schiefe Projektion des Punktes P . Wird das Projektions-

1) Auch mein Studien- und Fachgenosse E. Müller in Königsberg i. Pr. hat anlässlich der Besprechung des „Lehrbuches der darst. Geometrie von Rohn und Papperitz“ die Verwendung dieses Konstruktionsprinzipes empfohlen. — Vergleiche Zeitschrift für Math. und Physik, Band 44, Histor.-litterarische Abteilung, Seite 177.

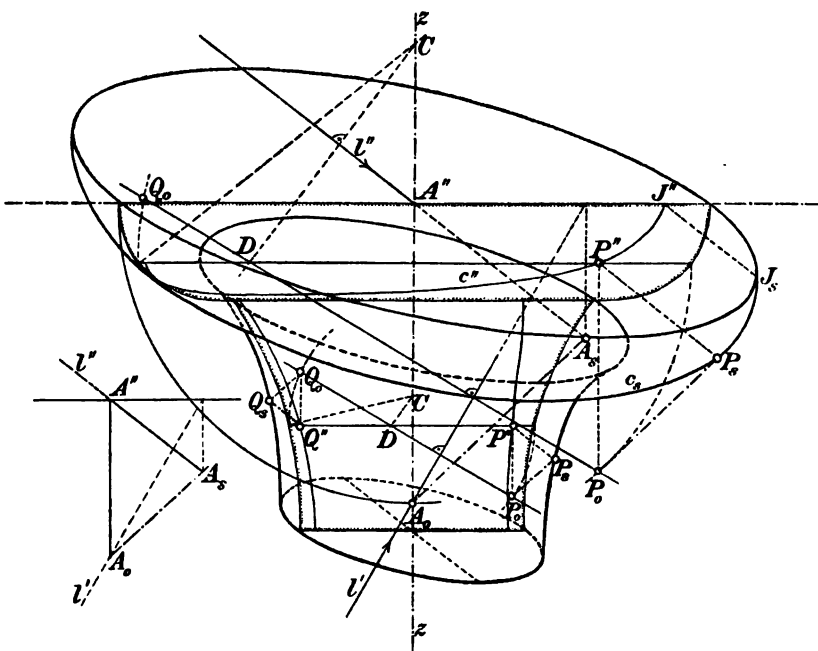
2) Bei Monge, a. a. O. Seite 57, finde ich folgende Stelle: „Die Lösung hätten wir viel eleganter gestalten können, wenn wir die Projektionsebenen durch den Kugelmittelpunkt gelegt hätten. Dann würden die beiden Projektionen der Kugel *in ein und denselben Kreis gefallen und die geraden Linien weniger lang zu ziehen* gewesen sein.“ — Daraus geht hervor: Das Ineinanderlegen der Projektionen mit seinen Folgen —, kurze Ordinatenlinien und zusammenfallende Zeichenelemente —, hat auch Monge schon gekannt; für uns eine um so größere Verpflichtung, seine Anregungen auch zu verwerten.

3) Vergl. Schlesinger, die darstellende Geometrie im Sinne der neueren Geometrie (Wien 1870), Seite 223.

dreieck für $l'l''$ als Richtung der Sehstrahlen abgeleitet, so ist c_s (die schiefe Projektion von c) der scheinbare Umriss der Drehfläche \mathcal{A} .

In Figur 2 ist die Bestimmung des scheinbaren Umrisses einer Drehfläche nach dieser Methode durchgeführt. Bemerkt sei hierzu, daß man nicht nötig hat, all die Konstruktionslinien, die das Verfahren erläutern sollen, bei der Anwendung auf dem Reißbrette zu zeichnen. Es dürfte genügen, für jeden benutzten Parallelkreis die Linie der

Fig. 2.



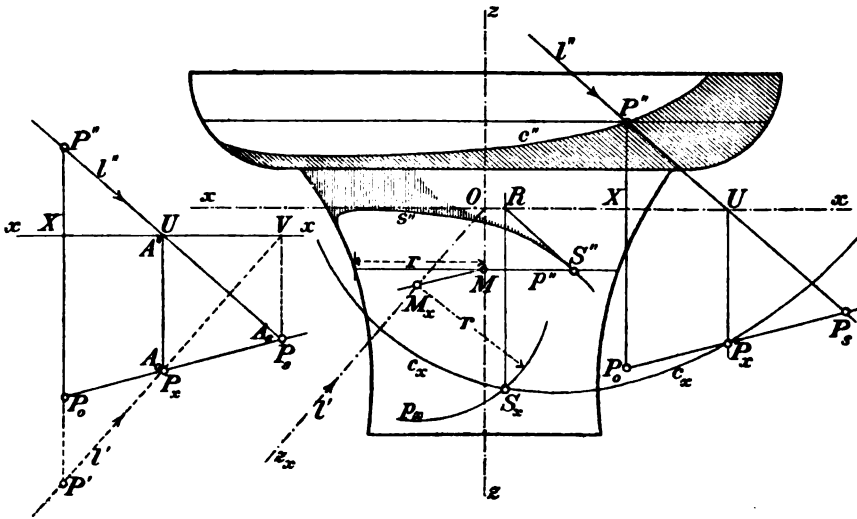
Punkte P_0Q_0 zu ziehen; alle übrigen Punkte lassen sich durch Einschneiden fixieren. In der Figur sind die entbehrlichen Linien durch Striche (----) angedeutet.

3. Der scheinbare Umriss c_s in schiefer Projektion ist identisch mit dem Schlagschatten der Drehfläche auf die Hauptmeridianebe M , für $l''l'$ als Richtung der Lichtstrahlen. Figur 2 kann also auch aufgefaßt werden als *orthogonale* Projektion einer Drehfläche, für welche die Schattenkonstruktion durchgeführt wurde. Figur 3 bringt diese Auffassung zur Anschauung. Zum vollständigen Abschluß der Schattenkonstruktion fehlt noch der Schlagschatten s , den die Selbstschattengrenze c des Wulstes auf den darunter befindlichen Teil des Rotationskörpers wirft. Die Frage liegt nahe, ob es nicht möglich

sondern S , bzw. S'' , abzuleiten aus S_x , dem Schnittpunkte von p_0 mit der zu c affinen Kurve c_x . Da die Schlagschatten aller Parallelkreise Ellipsen sind, die ein Paar konjugierte Durchmesser parallel zu p'' , bzw. $A''A$, haben, so werden denselben im System der Kurve c_x (Σ_x) durchweg Kreise entsprechen. Die Konstruktion ist damit zurückgeführt auf die Ermittlung der Schnittpunkte von Kreisen mit einer Kurve c_x . — Im folgenden soll dieses abgeänderte Verfahren noch näher erläutert und dabei gezeigt werden, wie man c_x direkt erhalten kann, ohne c darstellen zu müssen.

4. Die affine Beziehung zwischen dem direkten Schattensystem Σ und dem System Σ_x ist nach 3. dadurch hergestellt worden, daß wir

Fig. 4.



A , und A_0 als zwei entsprechende Punkte erkannten (Fig. 3 und Nebenfigur von Fig. 4). Es entspricht also der Richtung A_0A'' ($\parallel l''$) in Σ , die Richtung A_0A'' ($\parallel s s$) in Σ_x , und ebenso A_0V ($\parallel s s$) in Σ , die Richtung A_0V ($\parallel l'$) in Σ_x .

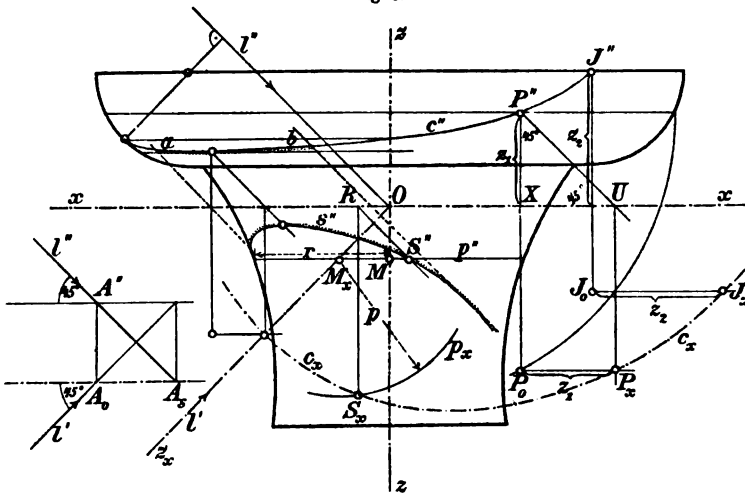
Sind $P''P_0$ (Fig. 4) die beiden zusammengehörigen Punkte, wie sie sich nach 1 ergeben, und ist P_s der Schatten von P auf die Hauptmeridianebene M , so sind die Seiten des Dreiecks $P_0P''P_s$ parallel den Seiten des Projektionsdreiecks $A_0A''A_s$. Daraus folgt unter Berücksichtigung der oben angeführten affinen Beziehungen, daß wir den Punkt P_x der Kurve c_x erhalten können, wenn wir durch U , den Schnittpunkt der Geraden $P''P_s$ mit der Affinitätsachse xx^1) eine

1) Die Achse xx ist horizontal, im übrigen aber beliebig anzunehmen.

zu l'' gezogenen Geraden n_2 . Die Richtigkeit des Verfahrens erkennt man ohne weiteres aus den Symmetrieverhältnissen der Fig. 5 bezüglich der Geraden p'' .

Wir könnten den Beweis aber auch so führen: Denken wir die horizontale Ebene Π_1 des Parallelkreises p , zusammen mit der horizontalen Projektion l' des Lichtstrahls, entgegen dem gewöhnlichen Gebrauch, dadurch mit der Zeichenebene vereinigt, daß wir den vorderen Teil von Π_1 nach *oben* umklappen, so stimmt die Richtung von l' überein mit l'' , und es fällt mithin die durch C gezogene Normale n_2 ($\perp l''$), zusammen mit der durch D zu ziehenden Normalen n_0 ($\perp l'$)

Fig. 6.



Die Vereinfachungen für die *Schlagschattenkonstruktion* (Fig. 6) ergeben sich aus folgenden speziellen Lagen von Zeichenelementen:

a) Die Richtung der Affinitätsstrahlen (A_0A_s) wird parallel zu xx ; die Geraden P_0P_x lassen sich mithin bequem mit der Reißschiene ziehen. Da $P''XU$ ein gleichschenkliges, rechtwinkliges Dreieck bildet, kann P_x auch erhalten werden, indem man die Strecke XP'' von P_0 aus bis P_x aufträgt.

b) Aus der horizontalen Richtung der Affinitätsstrahlen folgt weiter, daß M_x in die Gerade p'' fällt, sich also als Schnitt von s_x mit der vertikalen Projektion p'' des zugehörigen Parallelkreises ergibt.

Fassen wir den Konstruktionsvorgang, soweit er sich auf den *Schlagschatten* s bezieht, noch einmal kurz zusammen (Fig. 6):

Wir ziehen die *Achse* x horizontal, aber sonst beliebig und legen durch deren Schnitt O mit z eine *Parallele* s_x zu l' .

Die *Kurve* c_x erhalten wir, indem wir für jeden nach 1 bestimmten Selbstschattenpunkt $P''P_0$ durch P_0 eine Parallele zu x ziehen und $P_0P_x = XP''$ machen.

Sind s_x und c_x gezeichnet, so erhält man den *Schattenpunkt* S'' , den c auf einen beliebigen Parallelkreis p wirft, wie folgt: Kreisbogen aus $M_x (= s_x \times p')$ mit Radius r schneidet c_x in S_x ; durch S_x ein Lot bis R in x ; durch R eine Parallele zu l'' giebt S'' in p'' . —

6. Ist, wie dies häufig vorkommt, die schattenwerfende Kurve ein *Parallelkreis* (Randkreis) k der Drehfläche, so tritt an Stelle der Kurve c_x ein Kreis k_x . In diesem Falle läßt man zweckmäÙig die Achse x mit der vertikalen Projektion von k zusammenfallen und erhält dann die Konstruktion so, wie in Fig. 7 angegeben.*) Einer besonderen Erklärung bedarf dieselbe nach dem vorhergesagten wohl nicht.

Jedoch kann unter Umständen das Ergebnis folgender Betrachtung für den Zeichner von Wert sein.

Wenn l' und l'' mit der Projektionsachse Winkel von 45° einschließen, so liegen die Punkte 1 und 2 in einer Horizontalen, und es ist $\overline{MS''} = \overline{M_23}$. — S'' können wir demnach auch durch *wiederholtes Abgreifen* mit dem Zirkel wie folgt erhalten: Radius r in den Zirkel nehmen; von M_x nach S_x in k_x stechen; von S_x die Entfernung bis z abgreifen; mit dieser Zirkelöffnung von M bis 3 stechen und sofort $3\overline{M_x}$ abgreifen; endlich diese Strecke von M nach S'' abtragen. Wenn man auf diese Weise S'' ermittelt, brauchen also *nur* k_x , s_x und die einzelnen p'' gezeichnet werden.¹⁾

Nicht unterlassen möchte ich es, noch darauf hinzuweisen, daß bei Schattenkonstruktionen, wie sie Figur 6 zeigt, jener Teil der schattenwerfenden Selbstschattengrenze c , welcher den sichtbaren Schlagschatten s veranlaßt, sich häufig nur über *sehr nahe* liegende Parallelkreise erstreckt (vergleiche z. B. das flache Kurvenstück ab in Fig. 6).

Dann ist es in Fällen, wo es nicht auf vollständige Genauigkeit ankommt, möglich, anstatt der Kurve c_x den Schatten k_x jenes Parallelkreises zu verwenden, der in unmittelbarer Nähe des, für die Schattenkonstruktion in Betracht kommenden Teiles von c'' verläuft. Ob und wann diese *Näherungskonstruktion* zulässig erscheint, wird der Zeichner in jedem besonderen Falle leicht beurteilen können.

*) Bei dieser Figur sind die Konstruktionslinien, welche bei der Ausführung durch Einschnitte ersetzt werden können, punktiert gezeichnet.

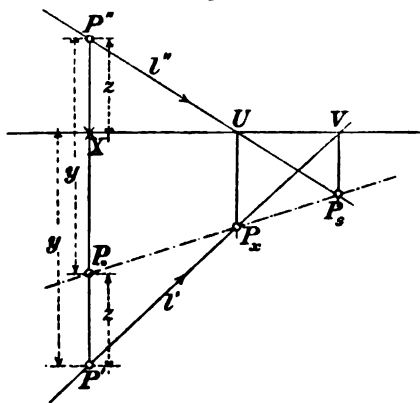
1) Das gleiche Verfahren kann auch bei dem allgemeineren Fall (Fig. 6; angewandt werden; da ja auch dort die Bedingung, daß $\left. \begin{matrix} l' \\ l'' \end{matrix} \right\} 45^\circ$, erfüllt ist.

Denken wir uns in Figur 4, bezw. deren Nebenfigur, die Strecke $P''P_0$ von X aus auf der Verlängerung der XP_0 über P_0 hinaus aufgetragen, so erhalten wir einen Punkt, den wir in Hinblick auf die Achse x als horizontale Projektion von P auffassen können und daher mit P' bezeichnen wollen. Ziehen wir durch P'' und P' die Projektionen des Lichtstrahles und suchen den Schnitt mit der durch xx gelegten horizontalen Ebene Π_1 , so würden wir ebenfalls zu P_x gelangt sein. c_x ist demnach identisch mit dem Schatten von c auf Π_1 , und ebenso sind die Kreise p_x die Schatten der p auf diese Ebene. Der Übergang vom Schattensystem Σ auf Σ_x stellt sich nach dieser Auffassung dar als eine Ableitung der Schatten auf die Π_1 aus den Schatten auf Π_2 .

Die Bemerkung, daß P_x als Schatten von P auf eine, durch die (in den Aufrifs verlegte) Achse x bestimmte horizontale Ebene Π_1 aufgefaßt werden kann, führt im Zusammenhang mit den unter 4 gegebenen Beziehungen der Punkte P_0P_xP , zu einem Ergebnis, das sich allgemein so aussprechen läßt:

(Figur 8): Bestimmt man von einem durch Aufrifs P'' und Grundrifs P' gegebenen Punkt P den Schatten P_s auf die Aufrisebene

Fig. 8.



und den Schatten P_x auf die Grundrifebene, so liegt in der Geraden P_xP_s auch P_0 , der um P' in die Gerade $P'P''$ umgelegte Punkt P (also $P''P_0 = XP'$).¹⁾ — Die Richtung der Geraden $P_0P_xP_s$ (Affinitätsstrahlen!) ist dabei nur abhängig von der Richtung der Lichtstrahlen, nicht aber von der Lage des Punktes P . —

Diese geometrische Thatsache, die sich uns als Folge ergeben hat, läßt sich auch unabhängig von allem vorangegangenen, unmittelbar

aus Figur 8, bezw. deren räumlicher Deutung ableiten und könnte dann benutzt werden, um aus dem durch $P''P_0$ gegebenen Selbstschattenpunkt den Schatten auf Π_1 (also Punkt P_x) zu bestimmen. Man würde dabei genau dieselben Linien zu ziehen haben, wie bei der unter 4 gegebenen Konstruktion; zur Erklärung würden wir aber

1) P_0 ist auch der um P' in die Gerade $P'P''$ umgelegte Punkt P ($P'P_0 = XP''$).

weder die Schatten auf die Hauptmeridianebene, noch deren affine Transformation benötigt haben.

Es mag unentschieden bleiben, welcher von den beiden Auffassungen¹⁾ man den Vorzug geben soll. Jedenfalls ist ersichtlich, daß im einen wie im anderen Falle, der Konstruktionsgedanke vom „*Ineinanderlegen der Projektionen*“ die Methode wesentlich bedingt und die Einfachheit und Genauigkeit der Zeichenarbeit erhöht hat; daß somit dieser Konstruktionsgedanke, dessen Ursprung wir nach der Anmerkung 2 auf Seite 470 bis auf Monge zurückführen können, der Beachtung nicht unwert erscheint, die wir ihm durch diese Zeilen verschaffen wollten. —

Über Körper von kinetischer Symmetrie.

Von ROBERT MAYR in München.

(Auszug aus des Verfassers Inaugural-Dissertation.)

Mit einer Doppeltafel (VI).

I. Einführung.

Mit dem Problem, Körper zu bestimmen, welche *für alle Axen durch den Schwerpunkt gleiche Trägheitsmomente* besitzen, haben sich gegen Ende des 18. Jahrhunderts Laplace und Legendre²⁾ beschäftigt. Die von diesen beiden Mathematikern gefundenen, aber noch nicht untersuchten Resultate sollen im Folgenden einer Untersuchung unterzogen werden.

Körper der eben definierten Art nennt man „*Körper von kinetischer Symmetrie*“. Siehe theoretische Physik von Thomson u. Tait.

Einfache Körper dieser Art sind alle Körper, welche in Bezug auf drei zu einander senkrechte Ebenen in vollkommen gleicher Weise symmetrisch gebaut sind, so z. B. Würfel, Kugel, reguläres Oktaeder,

1) Da es in der vorliegenden Abhandlung nicht so sehr darauf ankam, auf möglichst kurzem Wege Konstruktionen für die Schattenbestimmung an Drehflächen abzuleiten, sondern vielmehr gezeigt werden sollte, wie der Gedanke vom „*Ineinanderlegen der Projektionen*“ als Grundlage zur Ausgestaltung von Zeichenmethoden verwertet werden kann, so habe ich nicht Anstand genommen, auf beide Auffassungen ein- und desselben Konstruktionsvorganges hinzuweisen.

2) Laplace: „*Mémoire sur la figure de la terre*“ in den *Mém. der Pariser Akademie* für 1788, p. 17—46. Legendre: „*Suite des Recherches sur la figure des planètes par M. Le Gendre*“ in den *Mém. der Pariser Akademie* für 1789 (publ. 1793), p. 372—455.

Pyramidenwürfel u. s. w., vorausgesetzt, daß sie aus homogener Masse bestehen.

Laplace und Legendre haben nun, beide in prinzipiell gleicher Weise, eine sehr allgemeine Gleichung abgeleitet, welche eine unendliche Reihe von Flächen darstellt, die homogene Körper von kinetischer Symmetrie umschließen. Die *Idee* der Ableitung ist, wenn man sich auf homogene Körper beschränkt, kurz folgende:

Die Koordinatenachsen xyz seien die durch den Anfangspunkt der Koordinaten laufenden Trägheitsachsen des Körpers. Dann müssen bekanntlich die Gleichungen bestehen:

$$(1) \quad \int xy dM = 0, \quad \int xz dM = 0, \quad \int yz dM = 0.$$

dM bedeutet das Massenelement. Da ferner der Körper kinetische Symmetrie besitzen soll, so müssen auch folgende Gleichungen gelten:

$$(2) \quad \int x^2 dM = \int y^2 dM = \int z^2 dM.$$

In diese Bedingungsgleichungen sind nun Polarkoordinaten einzuführen:

$$x = r \cdot \cos \psi, \quad y = r \cdot \sin \psi \cos \vartheta, \quad z = r \cdot \sin \psi \sin \vartheta.$$

Sodann ist der Radius Vektor r der Oberfläche, welcher als obere Grenze in den Integralen erscheint und als Funktion von den Winkeln ψ und ϑ aufzufassen ist, auszudrücken durch die Reihe

$$r^5 = Y_0 + Y_1 + Y_2 + Y_3 + \dots,$$

wobei die Y die Kugelfunktionen der zwei Variablen ψ und ϑ sind. Mit Hilfe der Sätze über Kugelfunktionen ergibt sich dann aus den Bedingungen 1 und 2, daß in der Reihe das Glied Y_2 verschwinden muß, so daß man folgende Gleichung erhält:

$$\begin{aligned} r^5 = & a + b \cdot X_1 + \frac{dX_1}{dx} \sin \psi (b' \cos \vartheta + b'' \sin \vartheta) \\ & + c \cdot X_3 + \frac{dX_3}{dx} \sin \psi (c' \cos \vartheta + c'' \sin \vartheta) \\ & + \frac{d^2 X_3}{dx^2} \sin^3 \psi (c''' \cos 2\vartheta + c'''' \sin 2\vartheta) \\ & + \frac{d^3 X_3}{dx^3} \sin^3 \psi (c^v \cos 3\vartheta + c^{vi} \sin 3\vartheta) \\ & + d \cdot X_4 + \frac{dX_4}{dx} \sin \psi (d' \cos \vartheta + d'' \sin \vartheta) \\ & + \dots \end{aligned}$$

In dieser Gleichung, welche die gesuchten Oberflächen darstellt, sind a, b, b' etc. willkürliche Konstanten. X_n ist die Kugelfunktion n . Grades von einer Variablen.

Also:

$$X_n = \frac{1 \cdot 3 \cdot 5 \cdots (2n-1)}{1 \cdot 2 \cdot 3 \cdots n} \cdot \left[x^n - \frac{n(n-1)}{2(2n-1)} x^{n-2} + \frac{n(n-1)(n-2)(n-3)}{2 \cdot 4(2n-1)(2n-3)} x^{n-4} - \dots \right],$$

wobei die Reihe bis x^0 oder x^1 läuft, und $x = \cos \psi$ zu nehmen ist. ψ bedeutet (nach Legendre) den Winkel des Radius Vektor gegen die x -Achse, ϑ den Winkel der Ebene rx gegen die Ebene xy .

Bei obiger Gleichung ist nun noch nicht beachtet, daß der Anfangspunkt der Koordinaten auch Schwerpunkt sein soll. Man sieht aber leicht ein, daß dies eintritt, sobald jede durch den Anfangspunkt laufende Gerade die Fläche in zwei vom Anfangspunkt gleich weit entfernten Punkten trifft, und daß diese Bedingung wiederum erfüllt ist, sobald alle Glieder, welche Kugelfunktionen mit ungeradem Index enthalten, wegfallen. Man erhält dann

$$A \dots \left\{ \begin{aligned} r^5 &= a + d \cdot X_4 + \frac{d X_4}{dx} \sin \psi (d' \cos \vartheta + d'' \sin \vartheta) \\ &\quad + \frac{d^2 X_4}{dx^2} \sin^2 \psi (d''' \cos 2\vartheta + d'''' \sin 2\vartheta) \\ &\quad + \frac{d^3 X_4}{dx^3} \sin^3 \psi (d^V \cos 3\vartheta + d^{VI} \sin 3\vartheta) \\ &\quad + \frac{d^4 X_4}{dx^4} \sin^4 \psi (d^{VII} \cos 4\vartheta + d^{VIII} \sin 4\vartheta) \\ &\quad + f \cdot X_6 + \dots \end{aligned} \right.$$

Legendre giebt aber schließlicb nicht diese Gleichung an, sondern folgende speziellere:

$$B \dots \left\{ \begin{aligned} r^5 &= A + B X_4 + B' \frac{d^2 X_4}{dx^2} \sin^2 \psi \cos 2\vartheta \\ &\quad + B'' \frac{d^4 X_4}{dx^4} \sin^4 \psi \cos 4\vartheta \\ &\quad + C X_6 + C' \frac{d^2 X_6}{dx^2} \sin^2 \psi \cos 2\vartheta \\ &\quad + \dots \end{aligned} \right.$$

Das Fehlen der Glieder mit $\sin n\vartheta$ und der Glieder mit ungeraden Potenzen von $\sin \psi$ bewirkt, daß die durch B dargestellten Flächen orthogonal symmetrisch werden in Bezug auf die drei Koordinatenebenen.

Wir wollen A die „allgemeine Legendresche Gleichung“ nennen und B die „spezielle Legendresche Gleichung“.

Jede dieser Gleichungen stellt eine unendliche Reihe von Flächen dar. Jeder von einer solchen Fläche umschlossene homogene Körper hat kinetische Symmetrie. Er hat für jede Achse durch seinen Schwer-

punkt das Trägheitsmoment $\rho \cdot \frac{8\pi}{15} \cdot a$ bzw. $\rho \cdot \frac{8\pi}{15} A$, wenn ρ seine spez. Dichte ist. Das Trägheitsmoment hängt somit nur vom ersten (konstanten) Glied ab und ist gleich dem einer Kugel vom Radius $\sqrt[3]{a}$ bzw. $\sqrt[3]{A}$ und gleicher Dichte.

II. Diskussion der in den Legendreschen Gleichungen enthaltenen einfachsten Formen.

Der Radius Vektor darf nie sein Zeichen ändern. Liefse man dies nämlich zu, was a priori wohl denkbar ist, so würden die Integrale falsche Trägheitsmomente liefern, da statt Addition aller Elementarträgheitsmomente eine teilweise Subtraktion einträte. Die Konstanten in den Gleichungen müssen also so bestimmt werden, daß r stets positiv oder stets negativ bleibt.

Ferner soll nur eine *endliche* Anzahl von Gliedern in Betracht gezogen werden. Die Gleichung hat dann die Form $r^5 = C + F(\psi, \vartheta)$, wobei C eine Konstante und $F(\psi, \vartheta)$ eine ganze rationale Funktion von $\sin \psi$, $\cos \psi$, $\sin n\vartheta$, $\cos n\vartheta$ ist. Man beachte auch, daß gemäß der Ableitung ϑ von 0 bis 2π , ψ von 0 bis π variieren muß.

Zur Untersuchung der Gestalt der Flächen legen wir ebene Schnitte durch die x -Achse. Einen solchen Schnitt erhält man, wenn man dem ϑ einen konstanten Wert giebt. Seine Gleichung hat die Form $r^5 = C + f(\psi)$. Man findet, daß eine solche Kurve an Singularitäten nur Spitzen und Doppelpunkte im Anfangspunkt aufweisen kann.

Wir wollen nun die *einfachsten* der Flächen in der angegebenen Weise untersuchen.

A. Die allgemeine Legendresche Gleichung.

Läßt man in Gleichung A alle Koeffizienten gleich Null werden bis auf a , so hat man $r^5 = a$. Das ist eine Kugel. Als einfachsten Körper von kinetischer Symmetrie erhält man somit hier die Kugel. Trägheitsmoment $= \rho \frac{8\pi}{15} a = \rho \frac{8\pi}{15} r^5$.

Die nächst einfache Fläche ergiebt sich, wenn man nur die ersten beiden Koeffizienten von 0 verschieden wählt. Die erhaltene Gleichung $r^5 = a + dX_4$ stellt eine *Rotationsfläche* dar, da r von ϑ unabhängig ist. Rotationsachse ist die x -Achse. Da die *Form* der Fläche nur vom Verhältnis $d:a$ abhängt, kann man ohne Spezialisierung $d = \frac{6}{5}$ setzen und a allein willkürlich lassen. Setzt man $a + \frac{3}{5} = c$, so lautet die Gleichung $r^5 = c + 7 \cos^4 \psi - 6 \cos^2 \psi$. Den Ver-

lauf der Funktion $f(\psi) = 7 \cos^4 \psi - 6 \cos^2 \psi$ stellt Tabelle I dar. Die Fläche bzw. ihre Meridiankurve erscheint in 4 Typen, je nach dem Wert von c . Sie seien dargestellt für $c = 3$, $c = 9/7$, $c = -1$, $c = -2$. Fig. 1—4 zeigen diese vier Typen der Meridiankurve. Der mit eingezeichnete Kreis hat den Radius $\sqrt[5]{c}$. Statt der halben Kurve (ψ variiert nur von 0 bis π) ist die ganze gezeichnet. Läßt man die Kurven um die x -Achse rotieren, so erhält man die Flächen. Das Trägheitsmoment des Körpers ist $\varrho \frac{8\pi}{15} (c - \frac{8}{5})$.

ψ	$f(\psi)$
0	1 (Max.)
$\alpha = 22^\circ$	0
$\mu = 49^\circ$	-9/7 (Min.)
$\pi/2$	0
$\pi - \mu$	-9/7 (Min.)
$\pi - \alpha$	0
π	1 (Max.)

Tab. I.

Um die nächst einfache Form zu erhalten, nehmen wir in unserer Gleichung den ersten und dritten Koeffizienten von Null verschieden an. Die Gleichung lautet dann: $r^5 = a + d' \cdot \frac{dX_1}{dx} \sin \psi \cos \vartheta$. Wir setzen wieder ohne Spezialisierung $d' = \frac{2}{5}$ und bekommen $r^5 = a + (7 \cos^2 \psi - 3) \cos \psi \sin \psi \cos \vartheta$. Den Verlauf der Funktion $\varphi(\psi)$ $= (7 \cos^2 \psi - 3) \cos \psi \sin \psi$ giebt Tabelle II. Schreibt man die Gleichung in der Form $r = \sqrt[5]{a + \cos \vartheta \cdot \varphi(\psi)}$, so sieht man leicht, daß auf der Fläche vier Kreise liegen, welche von der xz -Ebene, der yz -Ebene und dem Kreiskegel mit der Öffnung 2α und der x -Achse als Achse aus der Fläche ausgeschnitten werden. Diese 4 Kreise liegen gleichzeitig auf der konzentrischen Kugel vom Radius $\sqrt[5]{a}$ und schneiden sich in 6 Punkten. In diesen 6 Punkten *berühren sich Fläche und Kugel*.

ψ	$\varphi(\psi)$
0	0
$\mu = 24^\circ$	1,056 (Max.)
$\alpha = 49^\circ$	0
$\mu' = 69^\circ$	-0,703 (Min.)
$\pi/2$	0
$\pi - \mu'$	0,703 (Max.)
$\pi - \alpha$	0
$\pi - \mu$	-1,056 (Min.)
π	0

Tab. II.

Die Form der Fläche hängt noch von a ab. Damit r stets positiv oder stets negativ sei, muß $a \geq 1,056$ oder $a \leq -1,056$ sein. Für negative a erhält man hier dieselben Flächen, wie für positive. Daher hat man nur zwei Typen, welche durch die Werte $a = 1,5$ und $a = -1,056$ dargestellt seien.

Wir legen durch die x -Achse die Schnittebenen für $\vartheta = 0, \frac{\pi}{4}, \frac{\pi}{2}, \frac{3\pi}{4}, \pi, \frac{5\pi}{4}, \frac{3\pi}{2}, \frac{7\pi}{4}$. Je zwei solche Halbschnitte setzen sich zu einer *stetigen* Kurve zusammen.

1. $a = 1,5$. — Fig. 5 gibt den Schnitt mit Ebene xy ($\vartheta = 0$ und $\vartheta = \pi$).

Fig. 6 gibt den Schnitt für $\vartheta = \frac{\pi}{4}$ und $\vartheta = \frac{5\pi}{4}$, gleichzeitig aber auch für $\vartheta = \frac{3\pi}{4}$ und $\vartheta = \frac{7\pi}{4}$, wenn man rechts und links vertauscht. Bei beiden Figuren ist der Schnittkreis mit der sechsfach berührenden Kugel mitgezeichnet. Der Schnitt mit Ebene xz ($\vartheta = \frac{\pi}{2}$, $\vartheta = \frac{3\pi}{2}$) ist, wie schon erwähnt, ein Kreis.

Fig. 7 gibt eine Ansicht des ganzen Körpers (Parallelprojektion). Die Kurven 1, 3, 4 und 5 sind die 4 Kreise.

2. $a = 1,056$. — Fig. 8 gibt den Schnitt mit Ebene xy . Man erkennt aus ihm, daß sich die Fläche für eine in der Ebene xy von der x -Achse um 24° abweichende Richtung trichterförmig zum Anfangspunkt hineinzieht. Im übrigen unterscheidet sie sich von der vorigen Fläche nur durch stärkere Aus- und Einbuchtungen.

B. Die spezielle Legendresche Gleichung.

Zunächst erhält man auch hier die Kugel $r^5 = A$ und die Rotationsfläche $r^5 = A + BX_4$. Erst, wenn man den ersten und dritten Koeffizienten von Null verschieden wählt, erhält man eine neue Fläche, nämlich:

$$r^5 = A + B' \frac{d^3 X_4}{dx^3} \sin^2 \psi \cos 2\vartheta.$$

Ohne weitere Spezialisierung kann man $B' = \frac{2}{15}$ setzen und erhält somit die Gleichung:

$$r^5 = A + (7 \cos^2 \psi - 1) \sin^2 \vartheta \cos 2\vartheta.$$

Die Funktion $\chi(\psi) = (7 \cos^2 \psi - 1) \sin^2 \psi$ ist durch Tabelle III dargestellt. Schreibt man die Gleichung

ψ	$\chi(\psi)$
0	0 (Min.)
$\mu = 41^\circ$	9/7 (Max.)
$\alpha = 68^\circ$	0
$\pi/2$	-1 (Min.)
$\pi - \alpha$	0
$\pi - \mu$	9/7 (Max.)
π	0 (Min.)

Tab. III.

in der Form $r = \sqrt[5]{A + \chi(\psi) \cdot \cos 2\vartheta}$, so erkennt man leicht, daß auf der Fläche 4 Kreise liegen, welche von den Ebenen $\vartheta = \frac{\pi}{4}$, $\frac{5\pi}{4}$ und $\vartheta = \frac{3\pi}{4}$, $\frac{7\pi}{4}$ und von dem Kreiskegel mit der Öffnung 2α und der x -Achse als Achse aus der Fläche ausgeschnitten werden. Diese vier Kreise liegen gleichzeitig auf der konzentrischen Kugel vom Radius $\sqrt[5]{A}$ und schneiden sich in 10 Punkten,

von welchem zwei in die Endpunkte der x -Achse fallen. In diesen 10 Punkten berühren sich Fläche und Kugel.

Die Form der Fläche hängt von A ab. Es muß $A \geq 9/7$ oder $A \leq -9/7$ sein. Im 2. Fall kommen dieselben Flächen, wie im ersten Fall. Wir betrachten die Fläche für $A = 1,5$ und $A = 9/7$.

1. $A = 1,5$. — Fig. 9 gibt den Schnitt mit Ebene xy , Fig. 10 den Schnitt mit Ebene xz , Fig. 11 den Schnitt mit Ebene yz . Fig. 12 gibt eine Ansicht des ganzen Körpers. Die Kurven 4, 5, 6 sind drei Kreise, der vierte fällt zum Teil mit der Kontur zusammen.

2. $A = 9/7$. — Fig. 13 gibt den Schnitt mit Ebene xz . Man sieht daraus, daß sich diese Fläche längs der zwei in der xz -Ebene gegen die x -Achse um 41° geneigten Richtungen trichterförmig zum Anfangspunkt hineinzieht. Sonst unterscheidet sie sich von der vorigen wieder nur durch stärkeres Hervortreten der charakteristischen Form.

Fig. 14 gibt eine Ansicht dieses Körpers. Die 4 Kreise liegen wie bei Figur 12.

Zum Schlusse sei noch bemerkt, daß die Legendreschen Gleichungen noch unendlich viele Rotationsflächen enthalten. Läßt man nämlich alle Glieder mit ϑ weg, so bleibt die Gleichung $r^5 = A + BX_4 + CX_6 + DX_8 + \dots$, welche nur Rotationsflächen darstellt.

III. Körper von kinetischer Symmetrie in Bezug auf eine Achse.

Körper von kinetischer Symmetrie in Bezug auf eine Achse nennt man solche Körper, bei welchen eine Achse in der Weise ausgezeichnet ist, daß für alle Achsen, welche durch einen Punkt der ausgezeichneten Achse laufen und zu ihr senkrecht stehen, die Trägheitsmomente gleich groß sind. Einfache Beispiele solcher Körper sind gerade Prismen mit regulärem Viereck, Achteck, Zwölfeck u. s. f. als Basis und alle Rotationsflächen.

Läuft die ausgezeichnete Achse durch den Schwerpunkt, was bei den angegebenen Beispielen der Fall ist, so muß man den Körper so abstützen können, daß das Trägheitsmoment für die ausgezeichnete Achse gleich wird dem Trägheitsmoment für die Achsen, welche im Schwerpunkt auf ihr senkrecht stehen, d. h. daß der Körper kinetische Symmetrie für den Schwerpunkt bekommt. Dieses Problem soll für *Rotationskörper* durchgeführt werden.

Die Hauptträgheitsachsen eines Rotationskörpers sind die Rotationsachse und zwei zu ihr im Schwerpunkt senkrechte Achsen. Diese Hauptträgheitsachsen seien unsere Koordinatenachsen, und zwar die Rotationsachse die z -Achse. r sei der senkrechte Abstand von ihr, gemessen in irgend einer Richtung. $r = \varphi(z)$ sei die Gleichung der (halben) Meridiankurve, ϑ der Winkel der Meridianebene gegen die xz -Ebene.

Damit der Anfangspunkt auch wirklich Schwerpunkt ist, setzen wir fest, daß die Meridiankurve orthogonal symmetrisch zur r -Achse sei, daß also $\varphi(z)$ eine *gerade* Funktion von z sei.

Durch das Abstützen darf die schon vorhandene Symmetrie nicht zerstört werden. Daher muß mit einer Rotationsfläche, welche dieselbe Rotationsachse hat, abgestützt werden. Damit auch der Schwerpunkt unverrückt bleibt, muß die abstützende Fläche auch orthogonal-symmetrisch zur xy -Ebene sein. Als die *einfachsten* Flächen kommen somit in Betracht: 1. Zwei zur Rotationsachse senkrechte, vom Anfangspunkt gleich weit entfernte Ebenen, 2. eine Rotationscylinderfläche.

Beide Fälle sollen behandelt werden.

a. Abstützen durch zwei Ebenen.

Die beiden Ebenen sollen vom Anfangspunkt den Abstand d haben. Es muß dann, da das Trägheitsmoment des abgestützten Körpers für die Rotationsachse gleich sein muß seinem Trägheitsmoment für die x -Achse (oder y -Achse, was gleich ist), folgende Gleichung bestehen (*homogene* Körper vorausgesetzt):

$$\int_0^{2\pi} \int_{-d}^{+d} \int_0^{\varphi(z)} r^3 dr dz d\vartheta = \int_0^{2\pi} \int_{-d}^{+d} \int_0^{\varphi(z)} (z^2 + r^2 \sin^2 \vartheta) r dr dz d\vartheta \quad (\text{s. Fig. 15}),$$

oder:

$$\int_0^{2\pi} \int_{-d}^{+d} \int_0^{\varphi(z)} z^2 r dr dz d\vartheta = \int_0^{2\pi} \int_{-d}^{+d} \int_0^{\varphi(z)} r^3 \cos^2 \vartheta dr dz d\vartheta.$$

Integriert man über r und ϑ , so kommt:

$$4 \int_{-d}^{+d} [\varphi(z)]^3 \cdot z^2 dz = \int_{-d}^{+d} [\varphi(z)]^4 dz.$$

Da $\varphi(z)$ eine gerade Funktion von z ist, kann man auch schreiben

$$4 \int_0^d [\varphi(z)]^3 z^2 dz = \int_0^d [\varphi(z)]^4 dz.$$

Diese Bedingung muß erfüllt sein, damit der abgestützte Körper kinetische Symmetrie besitzt.

Beispiele: 1. Rotationsellipsoid:

$$\frac{x^2 + y^2}{a^2} + \frac{z^2}{b^2} = 1.$$

Hier ist

$$r = \varphi(z) = \frac{a}{b} \sqrt{b^2 - z^2}.$$

Setzt man dies in die Bedingungsgleichung ein, so bekommt man eine Gleichung zur Berechnung von d und es ergibt sich:

$$d = 0 \text{ und } d^2 = \frac{5b^2(a^2 + 2b^2)}{3(a^2 + 4b^2)} \pm \frac{2b^2}{3(a^2 + 4b^2)} \sqrt{25b^4 - 20b^2a^2 - 5a^4}.$$

Die zwei letzten Werte von d sind nur reell, wenn $b > a$ ist, das heisst wenn das Rotationsellipsoid ein gestrecktes ist.

2. Kreiscylinder.

$$r = \varphi(z) = c.$$

Die Bedingungsgleichung wird:

$$4 \int_0^d c^2 z^2 dz = \int_0^d c^4 dz.$$

Hieraus

$$d = \pm \frac{c}{2} \sqrt{3}. \text{ Siehe Figur 16.}$$

3. Kreiskegel.

$$r = \varphi(z) = z \cdot \operatorname{tg} \alpha \text{ (Fig. 17).}$$

Man findet

$$\frac{4}{5} \operatorname{tg}^2 \alpha \cdot d^5 = \frac{1}{5} \operatorname{tg}^4 \alpha \cdot d^5.$$

d fällt hinaus und es mu \ddot{u} s $\operatorname{tg} \alpha = \pm 2$ sein. D. h. man kann nur einen Kegel von der halben \ddot{O} ffnung $\alpha = 63^\circ 26' 6''$ durch zwei zur Achse senkrechte Ebenen so abstutzen, da \ddot{s} s man einen Körper von kinetischer Symmetrie erhält. Bei diesem Kegel ist aber dann gleichgiltig, in welchem Abstand d vom Anfangspunkt die Ebenen liegen.

b. Abstutzen durch einen Kreiscylinder.

Die Gleichung der Meridiankurve habe die Form $z = \chi(r)$. Diese Gleichung stelle nur den oberhalb der r -Achse gelegenen Teil der Kurve dar. Der unterhalb gelegene Teil hat dann die Gleichung $z = -\chi(r)$, da die Kurve orthogonal symmetrisch zur r -Achse sein soll. Das Trägheitsmoment für die x -Achse mu \ddot{u} s wieder dem für die z -Achse gleich sein. Man hat also, wenn c der Radius des schneidenden Cylinders ist, die Bedingungsgleichung

$$\int_0^{2\pi} \int_0^c \int_{-\chi(r)}^{\chi(r)} z^2 r dz dr d\vartheta = \int_0^{2\pi} \int_0^c \int_{-\chi(r)}^{\chi(r)} r^3 \cos^2 \vartheta dz dr d\vartheta,$$

oder nach Integration über z und ϑ :

$$\frac{2}{3} \int_0^c [\chi(r)]^3 r dr = \int_0^c \chi(r) \cdot r^3 dr.$$

Beispiele: 1. Rotationsellipsoid (abgeplattet). Man erhält zur Bestimmung von c eine allgemein nicht lösbare Gleichung 5. Grades.

2. Der durch 2 parallele, zur z -Achse senkrechte, im gleichen Abstand d vom Anfangspunkt liegende Ebenen begrenzte Raum soll durch den Cylinder so abgeschnitten werden, daß ein Körper (Cylinder) von kinetischer Symmetrie entsteht. — Man hat hier $\chi(r) = d$. Dann ergibt sich $c = \frac{2}{3} d \sqrt{3}$, was mit dem Resultat unter a,2 übereinstimmt.

3. Der von einer Kreiskegelfläche begrenzte, nach *außen* sich erstreckende, d. h. außerhalb des Kegelkörpers gelegene Raum soll ebenso abgeschnitten werden.

Man hat $z = r \cdot \operatorname{ctg} \alpha$ (Fig. 18). Daraus ergibt sich

$$\frac{2}{15} c^5 \operatorname{ctg}^3 \alpha = \frac{1}{5} c^5 \operatorname{ctg} \alpha.$$

c fällt hinaus und es muß $\operatorname{ctg} \alpha = \sqrt{\frac{3}{2}}$ sein. Der Kegel muß also die bestimmte halbe Öffnung $\alpha = 39^\circ 13' 55''$ haben. Dann kann man aber mit beliebigem Cylinder abschneiden. Das erhaltene Stück hat die Form eines Kreiscylinders, aus welchem die beiden von den Grenzkreisen zum Mittelpunkt sich hineinziehenden Kreiskegel herausgebohrt sind.

Kleinere Mitteilungen.

Der Rechenschieber in Deutschland.

Man begegnet häufig der Meinung, der logarithmische Rechenschieber sei in Deutschland noch nicht lange bekannt. So steht in der Schrift von A. Göring, Der Rechenstab aus dem mechanisch-mathematischen Institut von Dennert & Pape, Altona 1873, auf S. 31: „Die erste Hinweisung auf den Rechenstab dürfte in Deutschland durch die Beschreibung desselben von Redlich in der Zeitschrift für Bauwesen, 1859, erfolgt sein“. Ferner ist dort gesagt, der Rechenschieber habe, bevor die Firma Dennert & Pape seine Herstellung in Deutschland übernahm (1871), nur aus Frankreich bezogen werden können. Andere verfolgen das Auftreten des Rechenschiebers in Deutschland nicht einmal so weit zurück. Deshalb erscheint es nicht überflüssig, hier einige Thatsachen zusammenzustellen, die aufs deutlichste zeigen, wie irrig die obige Meinung ist. Sehen wir auch davon ab, daß der deutsche Doktor der Rechte J. M. Biler 1696 wahrscheinlich zuerst gegen einander drehbare kreisförmige logarithmische Skalen angewendet hat — W. Oughtred scheint 1627 bloß eine feste kreisförmige Skala mit zwei drehbaren Zeigern benützt zu haben —, daß in des Leipziger Mathematikers J. Leupold bekanntem Theatrum arithmetico-geometricum von 1727 nicht nur Bilers Instrument, sondern auch ein unseren heutigen schon sehr ähnlicher Rechenschieber beschrieben und abgebildet ist, daß ferner des berühmten J. H. Lambert „Beschreibung und Gebranch der logarithmischen Rechenstäbe . . .“ von 1761 (neue Auflage 1772) heute noch eine der besten Anleitungen bildet und Lambert in dem Vorbericht zu dieser Schrift mitteilt, der Mechanikus G. F. Brander in Augsburg fertige Rechenstäbe von vier Schuh Länge nach seiner Angabe aus Holz oder Metall an¹⁾, so ist doch aus der ersten Hälfte des 19. Jahrhunderts folgendes zu berichten. In den ältesten Bänden des 1820 von J. G. Dingler begründeten Polytechnischen Journals finden sich zahlreiche Mitteilungen über in England gemachte Fortschritte auf dem Gebiete der Rechenschieber — wir können nicht unterlassen, auf die köstliche, den damaligen tiefen Stand des technischen Unterrichts kennzeichnende Anmerkung der Redaktion in

1) Diesen Ursprungs könnte der als vortrefflich bezeichnete, aus zwei getrennten Messingstäben von $36\frac{1}{4}$ Wiener Zoll Länge bestehende Rechenschieber sein, den Schulz von Strassnicki unter Nr. XI auf S. 197 seiner „Anweisung“ (s. unten) beschreibt und der aus dem Nachlaß eines Wiener Raritätensammlers „im Preise eines alten Messings“ für die Werkzeugsammlung des Polytechnischen Instituts in Wien erstanden worden war.

Band 32 von 1829, S. 173 hinzuweisen, die mit dem Satze beginnt: „Wir haben von der Notwendigkeit der Verbreitung des Rechenmaßstabes unter unseren Baumeistern, Zimmerleuten u. s. w. schon so oft gesprochen, daß wir uns selbst über unseren unermüdeten Eifer wundern könnten, wenn wir uns nicht noch mehr darüber wundern müßten, daß nur wenige unserer Baumeister u. s. w. wissen, was ein Logarithmus ist“. Als freie Bearbeitung einer schwedischen Schrift aus dem Jahre 1824 ist in Berlin 1825 eine „Anweisung zum Gebrauch eines Rechenstabes für Forstmänner, Technologen und angehende Mathematiker“ von Fr. W. Schneider erschienen.¹⁾ Auf dem Umschlag ist ein Berliner Mechaniker, F. Dübler, genannt, bei welchem Rechenschieber aus Buchsbaum (zu 5 Rthlr. 5 Sgr. = 9 Fl. 18 Kr.) sowie von Messing (versilbert, zu 8 Rthlr. 5 Sgr. = 14 Fl. 42 Kr.) zu haben seien und in dem Vorwort zur „Anleitung zum Gebrauch des Rechenschiebers (!)“ von C. Hoffmann, Berlin 1847 — aus Vorträgen des Verfassers in der Polytechnischen Gesellschaft zu Berlin entstanden — ist von drei Mechanikern in Berlin, Th. Baumann, C. T. Dörffel und C. G. Grunow, ausdrücklich gesagt, daß sie Rechenschieber anfertigen, nicht nur verkaufen (zu 2 Thlr. das Stück). Handelte es sich bei Biler und Lambert um selbständige Leistungen, bei Schneider wahrscheinlich um englische, über Schweden gekommene Einflüsse, so weist uns Hoffmann auf Wien. Hier hatte A. Burg mit dem Rechenschieber bekannt gemacht, für dessen Verbreitung dann hauptsächlich L. C. Schulz von Strassnicki (Strassnitzki) mit größtem Eifer wirkte, besonders durch Veröffentlichung der sehr ausführlichen „Anweisung zum Gebrauche des englischen Rechenschiebers...“, Wien 1843, und durch Vorlesungen, die er als Professor der Mathematik am Polytechnischen Institut (der jetzigen technischen Hochschule) in Wien seit 1843 lange Jahre hindurch (unentgeltlich und an Sonntagen, um sie jedermann zugänglich zu machen) hielt. Schulz von Strassnicki benützte bei seinen Vorträgen schon zur Erklärung einen gewaltigen Rechenschieber von 8 Schuh Länge, wie ähnliche aus späterer Zeit und wohl infolge französischer Anregungen — die Firma Tavernier-Gravet in Paris führt solche von 2 m Länge als „Règles pour démonstration“ noch jetzt — die Sammlungen unserer technischen Hochschulen aufweisen. Auf den unmittelbaren Einfluß desselben Gelehrten sind außer der oben genannten Schrift von Hoffmann noch einige in Wien erschienene zurückzuführen, nämlich die „Leicht falsche Anleitung zum Gebrauch des Rechenstabes...“ von F. von Schwind, 1844, die Beschreibung eines von Schulz von Strassnicki selbst konstruierten, dem österreichischen Maß- und Münzsystem angepaßten besonderen Rechenschiebers für Bauberechnungen von A. Scheffczik, 1845, und die „Anleitung zum Gebrauch einiger logarithmisch geteilter Rechenschieber...“, 1851, deren Verfasser E. Sedlacek Vorträge über den Rechenschieber im Verein der „Freunde der Naturwissenschaften“ zu Wien hielt und verschiedene Aufsätze über denselben in Zeitschriften veröffentlichte. Es wurden damals in Wien Rechenschieber — abgesehen von solchen für besondere Zwecke — in drei Formen hergestellt,

1) Es scheinen englische Vorbilder benützt zu sein, da z. B. die aus England stammende Bezeichnung der vier Skalen der Vorderseite des Rechenschiebers durch die Buchstaben A, B, C, D angewendet ist.

die eine mit in Kupferstich ausgeführten Skalen, die der Technologe Prof. G. Altmütter selbst auf Pappe aufzog — sie kosteten mit Futteral nur 2 Fl. Silbermünze, waren aber nach Sedlaczeks Angabe 1851 schon längst vergriffen¹⁾ — ferner zwei andere aus Buchsbaumholz in der Werkstätte von F. Werner, die 3 Fl. bzw. 5 Fl. Konventionsmünze kosteten. Sedlaczek giebt ferner eine Wiener Firma an, von der echte englische Rechenschieber bezogen werden konnten. Der erwähnte Prof. Altmütter suchte auch durch Anschaffung hauptsächlich englischer und französischer Rechenschieber verschiedener Arten, soviel ihrer aufzutreiben waren, für die Werkzeugsammlung des Polytechnischen Instituts die Bestrebungen Schulz von Strassnickis zu unterstützen; im Anhang I zu des letzteren Schrift sind dieselben (rund ein Dutzend) beschrieben. Wenn wir schliesslich noch erwähnen, daß Schulz von Strassnicki in der im Juli 1842 geschriebenen Vorrede zu seiner „Anweisung“ die Lehrer an technischen Schulen und Realschulen bittet, sich des Rechenschiebers anzunehmen und denselben in ihren Kreisen zu verbreiten, so glauben wir hinlänglich gezeigt zu haben, daß schon in der ersten Hälfte des 19. Jahrhunderts viel, sehr viel gesehen ist, um dem Rechenschieber in Deutschland die verdiente Geltung zu verschaffen.

M.

Mantisse. In seiner „Notiz zur Geschichte der Logarithmentafeln“ in den Mitteilungen der Hamburger Mathematischen Gesellschaft, Bd. 4 (1901), S. 52—56, giebt Herr E. Hoppe an, das Wort Mantisse als Bezeichnung für den dezimalen Teil eines Logarithmus komme bloß in Deutschland vor, und er wirft die Frage auf, ob es nicht besser wäre, dieses Wort wieder fallen zu lassen. Dem gegenüber sei bemerkt, daß in der Schrift von Gros de Perrodil, *Théorie de la règle logarithmique* . . ., Paris 1885, p. 27, von dem Gebrauch „de consacrer un nom particulier (mantisse) à la partie décimale d'un logarithme“ als einem solchen gesprochen wird, „qui tend à se généraliser“.

M.

Preisaufgaben für 1903.

Académie des Sciences, Paris. Prix Fourneyron: Étude théorique et expérimentale des turbines à vapeur. Die Arbeiten müssen, gedruckte in zwei Abdrücken, vor dem 1. Juni 1903 bei dem Secrétariat de l'Institut eingereicht werden.

1) Dieser Versuch zur Herstellung billiger Rechenschieber durch Verwendung von auf Papier gedruckten Skalen ist also älter, als der in Frankreich von L. Lallanne unternommene („Règle à enveloppe de verre“), der in den Anfang der 50er Jahre fällt. Der auf Karton gedruckte Taschenrechenschieber von Prof. A. Wüst in Halle stammt aus dem Jahre 1880. Vor einigen Jahren hat bekanntlich die Firma Gebr. Wichmann in Berlin wieder Rechenschieber mit Papierskalen (auf Holzunterlage) in den Handel gebracht. Übrigens waren schon die Rechenscheiben („Cadrans logarithmiques“) von A. S. Leblond, 1795, auf Papier gedruckt.

Académie Royale de Belgique. Trouver la forme des termes principaux introduits, par l'élasticité de l'écorce terrestre, dans les formules de la nutation en obliquité et en longitude. — Preis 800 Fra. (S. auch diese Zeitschrift Bd. 46, S. 382.)

Auskünfte.

H. H., S. Zur Ergänzung unserer Angaben auf S. 266 dieses Bandes bemerken wir, daß ein Aufsatz von dem Kommandanten E. Guyou „Sur l'application de la division décimale du quart de cercle à la pratique de la navigation“ sich unter C, p. 1—15, im Anhang des Annuaire pour l'an 1902, publié par le Bureau des Longitudes, findet, sowie daß der Compte rendu du Congrès international de Chronométrie de 1900 jetzt erschienen ist. M.

D. S., J. Sehr zu empfehlen ist A. Töplers Vorlesungsapparat zur Statik und Dynamik starrer Körper (vergl. Dycks Katalog mathematischer Modelle u. s. w., Nachtrag, München 1893, S. 83). Die Kräfte können beliebig im Raume liegen. Preis allerdings 500—600 Mark. M.

Anfrage.

In der Geschichte der Astronomie von R. Wolf, München, 1877, ist auf S. 354 bemerkt, Horner habe (in der ersten Hälfte des 17. Jahrhunderts) vorgeschlagen, beim *Rechenschieber* den geraden Stab durch eine Kombination kürzerer und auf einander drehbarer (?) Stäbe zu ersetzen. Kann jemand den Ursprung dieser schwer verständlichen Mitteilung angeben? Handelt es sich vielleicht um das Urbild der Rechenschieber mit gebrochenen Skalen von Mannheim, Everett, Hannyngton, Thacher u. s. w.?

R. MEHRKE.

Bücherschau.

Erich Geyger. *Die angewandte darstellende Geometrie.* Leipzig 1902.
Verlag von Bernh. Friedr. Voigt. 266 S. Preis: geh. 5, geb. 6 M.

Dieses Werk, Bd. XI des von Hans Issel herausgegebenen „Handbuchs des Bautechnikers“, ist in erster Linie für Studierende der Baugewerkschulen, dann aber auch für Bautechniker überhaupt geschrieben und mag nach der Absicht des Verfassers auch als Nachschlagebuch auf dem Bauplatz oder im Konstruktionsbureau von dem Techniker zu Rate gezogen werden. Diesem Standpunkte entsprechend verzichtet der Verfasser auf die Durchführung der mathematischen Beweise und theoretischen Untersuchungen und legt das Hauptgewicht auf anschauliche und praktische Methoden. Er beginnt mit einer Zusammenstellung der wichtigsten Sätze der Elementargeometrie; daran schließen sich die Aufgaben des geometrischen Zeichnens, ferner eine gut und übersichtlich gehaltene Darstellung der Eigenschaften und Konstruktionen der Kegelschnitte. Den Mathematiker werden interessieren die näherungsweise Konstruktion eines regulären n -Eckes über einer gegebenen Seite sowie die Konstruktion verschiedener Gewölbabogen. Der Referent vermisst in diesem nicht engherzig begrenzten Abriss der für den Bautechniker nötigen geometrischen Kenntnisse ungern einige allgemeine Bemerkungen über Flächen, in Sonderheit über die abwickelbaren und Regel-Flächen und deren Tangentialebenen, wobei das hyperbolische Paraboloid als Beispiel sich von selbst darbietet. Vielleicht wäre es auch von Vorteil, den Unterschied zwischen dem Umdrehungs-Kegel und Umdrehungs-Cylinder einerseits und zwischen dem allgemeinen Kegel 2. Ordnung und dem elliptischen Cylinder 2. Ordnung andererseits zu erwähnen, nachdem durch die nicht mehr auszumerzenden Ausdrücke „gerader und schiefer Kreiskegel“, „gerader und schiefer Kreis-Cylinder“ mancherlei Verwirrung angerichtet wird.

Der zweite Teil des Buches enthält die Projektionslehre mit Ausschluss des rein Theoretischen und in einer Anordnung, wie sie sich für den genannten Zweck empfehlen mag. Auch die schiefe und orthogonale axonometrische Projektion werden in einer für den Praktiker durchaus genügenden Weise erörtert. Von den zahlreichen Beispielen sind viele der Praxis entnommen, was einen Vorzug dieses Buches vorstellt. Der Abschnitt über Durchdringungen dürfte bei Besprechung des „Kanten-Verfahrens“ vielleicht auch eine Belehrung darüber enthalten, wie man in diesem Falle auf mechanische Weise die Streckenzüge ableiten kann, aus denen sich eine Durchdringung zweier Vielfache im Allgemeinen zusammensetzt. Die letzten Kapitel behandeln endlich noch: Dachausmittlungen, Schraubenlinien und Schraubenflächen und Schiffungen. Das rein Technische in diesen Ausführungen ent-

zieht sich dem Urteil des Berichterstatters. Den Abschnitt über Dachausmittlungen d. h. über die Ermittlung der Horizontalprojektion eines Daches wird auch der Mathematiker mit Interesse lesen und ebenso den über die Darstellung und Austragung eines Krümlings d. h. des Stückes, das zur Verbindung der inneren Wangen einer Treppe dient.

Von den zahlreichen (439) Figuren sind manche (z. B. 303, 323, 324, 325) durch allzuviel Linien unübersichtlich geworden. Sie würden an Anschaulichkeit und plastischer Wirkung gewinnen, wenn die Konstruktionslinien, (Kantenlote, Spursenkrechte) durch Punktierung gegenüber den Hauptlinien der Figur zurückgedrängt würden. Auch ein Register könnte dem Buche sehr zum Vorteil gereichen. Endlich sind dem Referenten noch folgende Ungenauigkeiten aufgefallen, die bei einer neuen Auflage zu vermeiden wären:

S. 104: „Sind die Flächen eines Vielfachs sämtlich unter sich kongruent und treffen in einer Ecke immer gleich viel Kanten zusammen, so heisst es regulär.“ Es wäre die charakteristische Eigenschaft der regulären Polyeder zu erwähnen, daß die Flächen und die Ecken reguläre Gebilde sind.

S. 122 ff. Wählt man bei einer schief-axonomischen Projektion die Richtungen der Achsen und die Maßstäbe beliebig und überträgt die Koordinaten, so erhält man nicht eine Parallelperspektive des Objektes selbst, sondern bloß eines dazu ähnlichen. Dies wäre ausdrücklich zu betonen, zumal der Pohlkesche Satz vorausgeschickt wurde.

S. 172: „Die Schnittfigur einer Ebene, welche einen geraden (oder schiefen) Kreiskegel schneidet, ist eine Parabel, wenn die Schnittebene einer Kegelkante parallel, eine Hyperbel, wenn sie der Achse des Kegels parallel liegt.“ Dafür müsste es heißen: die Schnittfigur ist eine Parabel oder Hyperbel, je nachdem die durch die Kegelspitze gelegte Parallel-Ebene zur schneidenden Ebene den Kegel berührt oder ihn in zwei reellen Mantellinien schneidet.

München, Febr. 1902.

KARL DOEHLEMANN.

Frederick Slate. The principles of mechanics. An elementary exposition for students of physics. Part I. New-York 1900. X und 299 Seiten.

Das vorliegende Werk ist der erste Teil einer Einführung in die Mechanik, die für Studenten der Physik bestimmt ist. „Studenten dringen selten in das Herz dieser Wissenschaft ein“, meint der Verfasser; der Grund liege, wie Prof. Klein mit gesundem Urteil bemerkt habe, darin, daß sie ihre Aufmerksamkeit zu sehr auf die analytische Herleitung der Gleichungen richten, während sie nicht bloß Kenntnis der Mechanik, sondern auch ein Gefühl für ihre Wahrheiten verraten sollten. Um diesem Mangel abzuhelpen, sollten sie sich dem Gegenstande nähern vermöge seiner genetischen Beziehung zur Physik, nicht vermöge seiner äußerlichen Ähnlichkeit mit der Mathematik; sie sollten die Mühe nicht scheuen, die Elemente gründlich zu studieren, bevor sie zu hochstrebenden Verallgemeinerungen übergehen.

Hiernach läßt sich das Ziel, das Herrn Slate vorgeschwebt hat, so bezeichnen, daß er eine ausführliche und strenge Grundlegung der Mechanik geben wollte, vom Standpunkt eines Physikers aufgefaßt und für Physiker

bestimmt. Ist es seinen angestregten und scharfsinnigen Bemühungen gelungen, dies Ziel zu erreichen? Gewiß besitzt das Werk eigenartige Vorzüge und verdient die Beachtung aller derer, die eine bessere Grundlegung der Mechanik für notwendig halten, allein der Ref. hält es für seine Pflicht, den Bedenken Ausdruck zu geben, die ihn hindern, den von Herrn Slate eingeschlagenen Weg für den richtigen zu halten.

Dafs die Lehre von der *Geschwindigkeit* und *Beschleunigung*, insofern sich diese Begriffe auf Punkte, nicht auf Körper beziehen, als ein Teil der Mathematik angesehen werden darf, ja dafs es blofse Konvention ist, wenn sie in Verbindung mit der eigentlichen Mechanik abgehandelt wird, das wird man dem Verfasser gern zugeben und ihm auch beistimmen, wenn er in den beiden ersten Kapiteln die Kinematik des Punktes und des starren Systems (rigid solid, im Gegensatz zu rigid body, starrer Körper) in einer Weise behandelt, die von der üblichen nicht wesentlich abweicht.

Der Unterschied von der üblichen Auffassung tritt erst in der Dynamik hervor. Anstatt die allgemeinen Gesetze der Bewegung der Körper zu gewinnen, indem nach einem in der theoretischen Physik vielfach angewandten Verfahren zunächst die Bewegung eines möglichst einfachen Gebildes, des materiellen Punktes, betrachtet wird und daraus die Gesetze für die Bewegung von Systemen von Punkten und schliesslich durch einen allerdings ausdrücklich zu rechtfertigenden Grenzübergang die Gesetze für die Bewegung von Körpern abgeleitet werden, beginnt Herr Slate die Dynamik in § 39 mit der Untersuchung der Bewegung eines Körpers. Der materielle Punkt (particle) wird erst viel später, in § 61, eingeführt. Dort heifst es: „Der Massenmittelpunkt eines Systems bewegt sich so, als ob die Gesamtmasse in ihm konzentriert wäre und als ob auf ihn äufsere Kräfte einwirkten, die man auf diesen Punkt übertragen, aber bis auf die Lage unverändert gelassen hat. Die Annahme endlicher Masse und endlicher Kraft in einem Punkte ist selbstverständlich nur eine mathematische Fiktion, die jedoch zweckmäfsig angewandt wird, wenn es ausreicht, die Gröfsen zu kennzeichnen, die sich auf die Bewegung des Massenmittelpunktes beziehen und die anderen Details zu vernachlässigen. Alsdann wird der Körper als *a particle* behandelt, indem man unter diesem Ausdruck eine endliche Masse versteht, deren Ausdehnung vernachlässigt werden darf. Für die Behandlung als *a particle* ist der Massenmittelpunkt der *repräsentative Punkt*, in den man sich die endliche Masse befindlich denkt.“

Ohne Zweifel wird durch diese Ausführungen, die wohl auf Gedanken von Herrn Boltzmann zurückgehen, der Begriff des materiellen Punktes viel schärfer erfaßt, als das in anderen Lehrbüchern geschieht; z. B. sagt Herr Appell (*Mécanique*, t. I, S. 78) weiter nichts als: „Materieller Punkt heifst ein Stück Materie von solcher Kleinheit, dafs man ohne merklichen Irrtum seine Lage wie die eines geometrischen Punktes bestimmen kann.“ Man wird aber auch bedenken müssen, dafs es durchaus zulässig ist, den Begriff des materiellen Punktes zunächst mit Vorbehalt einzuführen und erst hinterher, bei dem Satze von der Bewegung des Massenmittelpunktes eines Systems, weiter auszugestalten, sodafs hier vorliegt, was Herr Volkmann als „rückwirkende Verfestigung“ der einzelnen Teile des Systems der Mechanik bezeichnet.

Herr Slate beginnt die Begründung der Mechanik mit der Einführung des Begriffes der *Trägheit*. Körper äussern ihre Trägheit in dem Masse, als es schwieriger ist, sie in Bewegung zu setzen. Um zu dem Begriffe der *Kraft* zu gelangen, betrachtet er die Translationsbewegung eines starren Körpers, bei der man von einer Geschwindigkeit und einer Beschleunigung des Körpers reden kann. „Kraft wirkt immer, wenn die physikalischen Bedingungen so beschaffen sind, dass Geschwindigkeit nach Richtung oder Grösse geändert wird; die Veränderung der Geschwindigkeit bezogen auf die Zeit misst die Beschleunigung.“ Zwei Systeme physikalischer Bedingungen bringen gleiche Kräfte ins Spiel, wenn sie einem gegebenen Körper die gleiche Beschleunigung erteilen. Kraft hat Richtung und Grösse, die Richtung ist dieselbe wie die der verursachten Beschleunigung. Ferner ist *Masse* das Mass der Trägheit. Das Massenverhältnis zweier Körper ist das umgekehrte Verhältnis ihrer Beschleunigungen, die durch gleiche Kräfte hervorgebracht werden. Hieraus folgt endlich, dass Kraft proportional dem Produkt von Masse und Beschleunigung ist.

Es wäre nicht angebracht, an dieser Stelle Einwendungen gegen die vorstehenden Ausführungen zu machen, da es sich hier um prinzipielle Fragen handelt, die nicht mit einigen Zeilen erledigt werden können. Stellen wir uns daher auf den Standpunkt des Herrn Verfassers und fragen wir, wie er von dieser Grundlage aus weiter geht. Zunächst stellt er sich in § 45 die Aufgabe, die Beschränkung auf Translationsbewegungen aufzuheben. Wenn ein starrer Körper eine Rotationsbewegung hat, so sagt er, gebe es nicht mehr einen gemeinschaftlichen Beschleunigungsfaktor, mit dem man die Gesamtmasse des Körpers zu multiplizieren hat, um den Ausdruck der Kraft zu erhalten, denn die gleichzeitigen Beschleunigungen der verschiedenen Punkte unterscheiden sich im allgemeinen nach Richtung und Grösse. Man müsse daher eine Gruppe von Differentialkräften als wirkend annehmen, von denen eine jede auf ihre Differentialmasse wirkt, und zwar in der Richtung der daselbst stattfindenden Beschleunigung. Ist also x'' die Komponente der Beschleunigung von dm nach der x -Achse, so sei die auf dm wirkende Differentialkraft

$$dP_x = x'' dm,$$

und hieraus ergebe sich für die „Gesamtkraft“ (total force) parallel der x -Achse der Ausdruck:

$$P_x = \int x'' dm;$$

wofür man, indem \bar{x} , \bar{y} , \bar{z} die Koordinaten des Massenmittelpunktes bezeichnen, auch schreiben dürfe:

$$P_x = \int dm \cdot \frac{d^2 \bar{x}}{dt^2}.$$

Diese Gleichung, in der an Stelle der gemeinschaftlichen Beschleunigung eine „mittlere“ Beschleunigung steht, sei in allen Fällen anwendbar. Auf ähnliche Weise gehöre zu jedem Typus von Beschleunigung eine entsprechende Kraft, und man gelange so z. B. zu den Begriffen von Tangential- und Normalkraft. Damit aber seien die Mittel gewonnen, um eine Theorie der Bewegung eines starren Körpers zu entwickeln.

In diesen Darlegungen vermißt man eine Definition der „Beschleunigung der Differentialmasse dm “. Was von dem ganzen Körper gesagt wurde, gilt doch auch für jeden noch so kleinen Teil; solange man also das Massendifferential dm als Körper ansieht, kann von seiner Beschleunigung nicht die Rede sein. Sieht man aber dm als materiellen Punkt von unendlich kleiner Masse an, auf den eine unendlich kleine Kraft wirkt, so ist das nur eine „mathematische Fiktion“, ja noch weniger, denn der Mathematiker wird, wenn er Strenge liebt, den Differentialen keine selbständige Existenz zuerkennen. Die Durchführung des Gedankens, die Mechanik allein auf die Betrachtung von Körpern unter Vermeidung des Begriffes eines materiellen Punktes zu begründen, führt mithin auf Schwierigkeiten, deren Überwindung von Herrn Slate nicht geleistet, ja nicht einmal ernsthaft versucht worden ist (vergl. dazu G. A. Maggi, *Principii della teoria matematica del movimento dei corpi*. Milano 1895).

Auf der anderen Seite soll durchaus nicht geaugnet werden, daß es für das Verständnis mechanischer Vorgänge sehr nützlich ist, wenn man sich stets daran erinnert, daß es sich dabei um die Bewegung von Körpern, nicht von fingierten Punkten handelt, und die Durchführung, die dieser Gedanke in den Kapiteln 6, 7 und 8 gefunden hat, wo es sich um harmonische Bewegung, Pendel, Planetenproblem und ähnliche Aufgaben handelt, kann nur als zweckmäßig, anregend und aufklärend bezeichnet werden. Nicht nur jeder Student der Physik wird diese Kapitel mit Nutzen durcharbeiten, sondern sie werden auch in weiteren Kreisen gern gelesen werden.

Kiel.

PAUL STÄCKEL.

H. A. Roberts. A treatise on elementary dynamics. Dealing with relative motion mainly in two dimensions. London. 1900. XII und 258 Seiten.

Lehrbücher aus einem fremden Lande haben den Vorzug, nicht nur wegen des darin behandelten Gegenstandes zu interessieren, sondern auch zum Vergleiche zwischen dem Zustande des Unterrichtsbetriebes in der betreffenden Disziplin daheim und auswärts anzureizen. Das Buch von Herrn Roberts ist ein Zeichen, daß der Unterricht in der Mechanik in England sich infolge einer langen, sorgfältigen und einsichtigen Pflege auf einer Höhe befindet, die in Deutschland auch nicht entfernt erreicht wird. Ich habe vielmehr den Eindruck, daß die Ausbildung der deutschen Studenten gerade in der Mechanik sehr viel zu wünschen übrig läßt. Der Grund hierfür scheint zum Teil in dem eigentümlichen Charakter dieser Wissenschaft zu liegen, die teils der Mathematik, teils der Physik angehört, und da bedauerlicher Weise an den deutschen Universitäten keine besonderen Professuren für Mechanik bestehen, während das in England, Frankreich und Rußland der Fall ist, so findet die Mechanik häufig nicht die genügende Vertretung. Es wäre höchst verkehrt, wenn entweder der Mathematiker oder der Physiker die Mechanik für sich allein beanspruchen wollten, wie das gelegentlich geschehen ist. Vielmehr sollte der Student in die Mechanik eingeführt werden durch die Vorlesung eines Physikers, der imstande ist, in ihm das Gefühl für das physikalisch Wertvolle in der Mechanik zu erwecken. Auf Grund der so erworbenen Kenntnisse und Fertigkeiten sollte

dann der Mathematiker in einer Vorlesung über analytische Mechanik weiter bauen, denn ohne ein Verständnis der analytischen Mechanik ist es nicht möglich, die Entwicklung der modernen Theorie der Differentialgleichungen und der Differentialgeometrie zu würdigen; damit ist selbstverständlich nicht ausgeschlossen, daß seitens der Physiker die Einleitungsvorlesung nach speziellen Richtungen im Interesse der physikalischen Ausbildung der Studenten weiter geführt wird.

Eine ausgezeichnete, knappe und doch klare Darstellung der Gegenstände, die in einer solchen Einleitungsvorlesung vorzutragen wären, giebt das vorliegende Werk, in dem der Reihe nach Messung und Einheiten, Kinematik, Newtons Gesetze der Bewegung, Arbeit und Energie, Stofs, Ballistik, harmonische Bewegung und Pendel behandelt werden. Besonders zu rühmen sind die zahlreichen, sorgfältig ausgewählten und feinsinnig gestellten Aufgaben; in der Kunst, solche Aufgaben zu stellen, steht England sehr hoch. Es wäre zu wünschen, daß das treffliche Werk des Herrn Roberts ins Deutsche übersetzt würde; allerdings müßten dabei mancherlei auf englische Verhältnisse berechnete Ausführungen umgearbeitet sowie einige Versehen berichtigt werden.

Kiel.

PAUL STÄCKEL.

J. J. van Laar. Lehrbuch der mathematischen Chemie. Leipzig, Barth, 1901. Preis M. 7, geb. M. 8.

Der durch zahlreiche Veröffentlichungen in der Zeitschrift für phys. Chemie bekannte Verfasser hat sich in vorliegender Schrift die Aufgabe gestellt, die Anwendungen der Thermodynamik auf die Chemie in systematischer Weise anzuordnen. Es ist dieses zwar nicht der erste Versuch dieser Art, da ein ähnliches Werk bereits in den von Helm veröffentlichten „Grundzügen der mathematischen Chemie“ (1894, Leipzig, Engelmann) vorliegt, doch bietet das Buch von van Laar insofern etwas ganz Neues, als hier zum ersten Male eine vollständige Behandlung der chemischen Gleichgewichtszustände mit Erfolg durchgeführt worden ist, allerdings mit Verzichtleistung auf die Behandlung der Elektrochemie, welche der Verfasser dem Werke später hinzuzufügen beabsichtigt. Ausgeschlossen ist ferner die ganze Lehre von den Reaktionsgeschwindigkeiten, die auf rein thermodynamischer Grundlage ohne Zuhilfenahme kinetischer Begriffe bis jetzt nicht gegeben werden konnte. Das Werk zerfällt in zwei Abschnitte, einen theoretischen und einen solchen, welcher die Anwendungen auf konkrete Fälle enthält. Beide sind im sprachlichen Ausdruck klar und korrekt geschrieben, die mathematische Behandlung ist möglichst einfach gehalten bei großer Allgemeinheit, auch finden sich darin zahlreiche, bisher nicht veröffentlichte Entwicklungen und Ergebnisse. Im ersten Teile (Buch I) werden aus dem ersten und dem zweiten Hauptsatz die von Gibbs zuerst aufgestellten Fundamentalgleichungen abgeleitet, doch wird bei der Aufstellung der allgemeinen Gleichgewichtsbedingung das zuerst von Planck eingeführte Potential $\Psi = S - \frac{1}{\tau}(E + pV)^1$ benutzt. Die Ausdrücke für

1) τ ist die absolute Temperatur.

die Entropie und die Energie werden nicht allein für Mischungen idealer Gase und verdünnte Lösungen, sondern für beliebige Körpermischungen aufgestellt und in der letzteren Form zur Berechnung von Ψ verwendet. Die hierdurch erlangte Allgemeingiltigkeit aller Formeln ist ein besonderer Vorzug dieses Lehrbuches, immerhin würde es vielleicht mit Rücksicht auf solche Leser, welche in erster Linie Chemiker sind, recht nützlich gewesen sein, die für Mischungen idealer Gase gültigen Gleichungen nicht nur als spezielle Fälle der allgemeinen Ausdrücke abzuleiten, sondern, wo es möglich ist, sie direkt mit Benutzung der Zustandsgleichung $pV = R\tau$ aufzustellen. Da in diesem Falle $\tau \left(\frac{\partial \Omega}{\partial \tau} \right)_p - \Omega = 0$ ist, so läßt sich beispielsweise Gleichung (21) auf etwas einfacherem Wege erreichen. Im weiteren Verlauf dieses einleitenden Teils werden die Eigenschaften der Funktion Ψ sowie ihrer partiellen Differentialquotienten nach den Molekelanzahlen — die molekularen Potentiale — entwickelt. Da diese letzteren ebenso wie die Funktion Ψ homogene Funktionen ersten Grades der Molekelanzahlen sind, so ergeben sich für die Differentialquotienten nach τ und p einige Vereinfachungen, besonders wichtig aber ist der Umstand, daß für den Fall des Dissoziationsgleichgewichtes, obgleich dann die Dissoziationsgrade noch als neue Variable hinzutreten $\frac{d\Psi}{d\tau} = \frac{\partial \Psi}{\partial \tau}$ und $\frac{d\psi_i}{d\tau} = \frac{\partial \psi_i}{\partial \tau}$ gesetzt werden darf. Die theoretischen Erörterungen des ersten Teils sind bis zur Herleitung der Reaktionsisochore sowie zur Berechnung der molekularen Änderung des Volumens und der aufgenommenen molekularen Wärme durchgeführt. Hierbei ist zu bemerken, daß die zweite der Gleichungen (43) nicht von van't Hoff, sondern zuerst von Planck hergeleitet worden ist.

Der zweite, umfangreichere Abschnitt des Buches ist den Anwendungen der Theorie auf konkrete Fälle gewidmet. Sie betreffen zunächst Reaktionen in Mischungen idealer Gase, in flüssigen Gemischen und auch in festen Körpern — den festen Lösungen —, sodann werden auch die Gleichgewichtszustände in Mischungen von je zwei Komponenten aus den drei Aggregatzuständen, sowie der Gleichgewichtszustand einer festen, einer flüssigen und einer luftförmigen Phase behandelt. In einer Anzahl von Fällen sind die theoretisch gefundenen Resultate mit Erfahrungsthatfachen verglichen. Von besonderem Interesse und häufig ziemlich verwickelt ist die Behandlung der Lösungen. Da die Erfahrung gelehrt hat, daß die Molekeln des Lösungsmittels häufig teilweise assoziiert sind — die Dissoziation ist meist äußerst gering — und die Molekeln des gelösten Stoffes, falls er ein Elektrolyt ist, zum Teil in Ionen zerfallen, so ist für jeden dieser Zustände die bezügliche Konzentration zu berechnen und in die Gleichgewichtsbedingung einzusetzen. Die sogenannten Gleichgewichtskonstanten enthalten dann auch noch die Dissoziationsgrade, deren totale Differentialquotienten nach $\sigma \left(= \frac{m}{n} \right)$ nur für den Fall verdünnter Lösungen — wenn also σ ein sehr kleiner Bruch ist — eine nicht zu komplizierte Form haben, da in diesem Falle die Glieder von der Ordnung σ^0 gegen diejenigen von der Ordnung σ^{-1} bzw. σ^1 gegen σ^0 zu vernachlässigen sind. Übrigens würde es erwünscht gewesen sein, wenn der Verfasser die Ausdrücke für die Größen X'_α , X_α etc., aus denen sich ihre Größenordnung

ergiebt, angegeben hätte, da ohne diese Angabe der Leser auch nicht imstande ist, die Größenordnung der Größen X_σ etc. zu bestimmen. Von denjenigen Gleichgewichtszuständen, welche rein chemischer Natur sind, finden die Neutralisationsvorgänge zwischen starken und schwachen Säuren und Basen, die Hydrolyse, ferner die für die analytische Chemie wichtige Beeinflussung der Löslichkeit bei Elektrolyten mit gemeinsamem Ion eingehende Berücksichtigung. Die Grundlage für solche Vorgänge bildet das Verteilungstheorem von Arrhenius, sowie die beiden Löslichkeitsprinzipien. Im letzten Abschnitt des 2. Teils ist auf Grund der Gibbsschen Phasenregel und der Freiheitsgrade die Einteilung aller möglichen Systeme gegeben. Dem Verfasser ist es gelungen, in seiner Arbeit den Beweis zu liefern, daß der mathematischen Chemie gegenüber der reinen und der physikalischen Chemie eine ähnliche selbständige Stellung gebührt, wie sie die mathematische Physik längst inne hat. Das Buch wird gewiß dazu beitragen, das Interesse für die Probleme der neueren Chemie auch in solche Kreise zu tragen, die ihr bislang fremd gegenüberstanden.

Hannover.

P. BRÄUER.

A. Wassilief, P. L. Tschebyscheff und seine wissenschaftlichen Leistungen. — N. Delaunay, *Die Tschebyscheffschen Arbeiten in der Theorie der Gelenkmechanismen.* Leipzig, B. G. Teubner, 1900. 70 S. Preis ungeb. 4 Mark.

Diese beiden Arbeiten sind in einem, mit dem Bilde Tschebyscheffs geschmückten Bändchen vereinigt. Die erste, allgemeiner gehaltene Abhandlung erscheint besonders geeignet, dem aufserussischen Publikum die Leistungen des hervorragenden Mathematikers näher zu führen. An eine kurze Biographie schließt sich eine mit zahlreichen Litteraturnachweisen versehene, sich auch auf die Untersuchungen anderer Mathematiker beziehende kritische Besprechung der Probleme, welche den Gegenstand der Tschebyscheffschen Arbeiten bilden, und der Resultate, die Tschebyscheff selbst gefunden hat. Von seinen Beweismethoden wird nur der Kern mitgeteilt, sodafs der Zusammenhang der historischen Darstellung nirgends unterbrochen wird. Ein Verzeichnis der sämtlichen Arbeiten Tschebyscheffs wird am Schluß gegeben.

Die zweite Abhandlung beschäftigt sich im Besonderen mit denjenigen Untersuchungen Tschebyscheffs, welche sich auf die mechanischen Gliedersysteme beziehen. Der Verfasser hat sich die Aufgabe gestellt: „Erstens auf möglichst elementarem Wege die technische Bedeutung der Gelenkmechanismen Tschebyscheffs und seiner auf diesen Gegenstand bezüglichen Ideen darzulegen; und zweitens die für Mathematiker interessanten Seiten dieser Art in den Arbeiten des russischen Geometers hervorzuheben.“

Charlottenburg.

RUDOLF ROTHE.

Christian Beyel. Darstellende Geometrie. Mit einer Sammlung von 1800 Dispositionen zu Aufgaben aus der darstellenden Geometrie. Leipzig. B. G. Teubner, 1901. 189 S. Preis geb. n. 3,60 M.

Wenn in den mathematischen Disziplinen überhaupt die wirkliche Durchführung von Aufgaben ein unentbehrliches Hilfsmittel vorstellt, um

in das Verständnis der allgemeinen Theorien und Methoden vollständig einzudringen, so sieht die darstellende Geometrie in der konstruktiven Erledigung von Aufgaben der Raumgeometrie geradezu ihren Endzweck und ihr eigentliches Ziel. Trotzdem besteht kein Überfluß an Büchern, welche viele und gute Aufgaben bieten. Vorteilhaft zeichnet sich in dieser Hinsicht das Lehrbuch von Marx aus, von dem freilich infolge des frühen Todes dieses in Bezug auf die Stellung von Aufgaben so ungemein produktiven Mannes nur der erste Abschnitt erschienen ist. — In dem hier zu besprechenden Buche bilden die Aufgaben den wesentlichsten Bestandteil. Dieselben sind mit Dispositionen versehen, indem die Punkte, Geraden oder Ebenen, welche als Datum dienen sollen, durch ihre (ganzzahligen) Koordinaten in Bezug auf die 3 Tafeln gegeben werden. Diese Methode erweist sich nicht bloß beim Elementarunterricht als nützlich. Vielmehr führt der Betrieb der darstellenden Geometrie auch an höheren Schulen bald zu folgender Erfahrung. Gibt man bloß den Text der Aufgabe, so fallen bei den meisten Bearbeitungen die Figuren so ungünstig aus, daß sie nicht zu Ende geführt werden können. Die halbfertige Zeichnung wird weggeworfen und damit Zeit und Lust verloren. Nur ein kleiner Bruchteil der Studierenden giebt sich die Mühe, die gegebenen Elemente so lange zu ändern, bis eine Figur zu stande kommt, welche das Wesentliche der betreffenden Aufgabe auch wirklich zur Anschauung bringt. Um diesem Mißstand zu begegnen — und wohl auch um die so unangenehmen *zu kleinen* Figuren zu vermeiden — hat der Verfasser die Aufgaben so disponiert, daß der Raum, welchen eine Zeichnung einnimmt, 20 Quadratzentimeter nicht überschreitet und daß ein Bogen von 50 auf 33 cm für zwei bzw. drei Aufgaben ansreicht.

Das vorliegende Buch, nach der Absicht des Verfassers nicht zum Selbststudium eingerichtet, besteht aus drei Teilen. Der erste, „Lehrtext“ betitelt, giebt eine kurze, aber sehr gute Darstellung des Grund- und Aufrißverfahrens. Die Herstellung axonometrischer Bilder wird wenigstens besprochen. Die Anführung des Pohlkeschen Satzes wäre wohl nicht überflüssig gewesen. Im übrigen finden die mathematischen Beziehungen eine richtige Würdigung. Ungern vermißt der Referent in diesem Teile die Aufgabe, die vier Schnittlinien zweier konzentrischer Kreiskegel zu konstruieren, welche im § 40 naturgemäß einen Platz finden würde. Denn die Konstruktion eines Dreikants aus den drei Kantenwinkeln gewinnt erst von dieser Seite her die wünschenswerte Klarheit. Wie man hierbei die möglichen Lösungen zählt, ist Sache des Übereinkommens. Die Zahl der Geraden aber, welche zwei gegebene Gerade g und h unter gegebenen Winkeln α und β schneiden, beträgt jedenfalls 4 und nicht 2, wie Seite 36 f. angegeben wird.

Der zweite Teil enthält 190 verschiedene Aufgaben und für jede derselben wieder eine ganze Anzahl verschiedener Dispositionen, so daß wir im ganzen 1800 Dispositionen vorfinden. Die Aufgaben sind mit ganz geringen Ausnahmen leichter Natur, so daß sie von einem mit der Stereometrie Vertrauten ohne besondere Kunstgriffe, dem Gedanken nach, gelöst werden können. Sie beziehen sich auf die „Methodenlehre“, d. h. auf die einfachsten gegenseitigen Beziehungen von Punkten, Geraden und Ebenen sowie auf die Darstellung ganz einfacher Körper. Der Begriff der Schatten-

bildung in seiner primitivsten Form wird hereinbezogen, Durchdringungen bleiben ausgeschlossen. Verbesserungsbedürftig erschienen dem Referenten folgende Aufgaben: I. Kap. G und H (Definition des Oktaeders?); VI. Kap. H (A und B sollen auf a und b liegen); IX. Kap. B (Das Quadrat soll in der Ebene liegen); XI. Kap. I (Überbestimmt), N (Druckfehler). Der Referent hat eine Reihe der gegebenen Aufgaben durchgezeichnet, die sich sämtlich als gut disponiert erwiesen.

Der dritte Teil des Buches enthält „Proben und Bemerkungen zu den vorhergehenden Aufgaben“. Die Proben sind entweder *allgemeiner* Natur, so daß sie für jede Disposition Geltung haben oder sie beziehen sich speziell auf die betreffende Disposition. Beispielsweise wird der Aufgabe (I. Kap. S):

„Man zeichne eine vierseitige Pyramide, deren Grundfläche ein Parallelogramm $ABCD$ ist. Gegeben sind drei auf einander folgende Ecken A, B, C des Parallelogramms und die Spitze M der Pyramide“ beigegeben die folgende

Allgemeine Probe: Die zwei Projektionen der gleichnamigen Seiten des Parallelogramms $ABCD$ schneiden sich in vier Punkten einer Geraden l . Die zwei Projektionen der gleichnamigen Kanten MA, MB, MC, MD schneiden sich in vier Punkten T_a, T_b, T_c, T_d . Dann gehen $T_a T_b$ und die Geraden $A'B', A''B''$ durch einen Punkt. Ebenso $T_b T_c$ und $B'C', B''C''$ u. s. f. Für die vierte Ecke D des Parallelogramms ist $x_a - x_b + x_c - x_d = 0$.

Der Verfasser wird sich ein Verdienst und den Dank vieler im Lehramt Stehenden erwerben, wenn er seinen Vorsatz ausführt und seiner brauchbaren und schönen Sammlung, in der ein großer Aufwand von Zeit und Mühe aufgespeichert liegt, eine weitere Reihe von Aufgaben folgen läßt, die sich auf die Behandlung der Körper, auf Durchdringungen und vielleicht auch auf die Schnittkurven von Flächen 2. Ordnung, in Sonderheit der Kegel- und Zylinderflächen, beziehen.

München, 30. Mai 1902.

KARL DOEHLEMANN.

E. Hammer. Der Hammer-Fennelsche Tachymetertheodolit und die Tachymeterkipppregel zur unmittelbaren Lattenablesung von Horizontaldistanz und Höhenunterschied. (D. R. P. Nr. 122 901). Beschreibung und Anleitung zum Gebrauch des Instruments. Erste Genauigkeitsversuche. Mit 16 Figuren im Text und 2 lithographierten Tafeln. 4^o. 52 S. Stuttgart 1901. Konrad Wittwer.

An Bestrebungen, die tachymetrische Methode durch instrumentelle Einrichtungen oder durch rechnerische und graphische Hilfsmittel zu erleichtern, hat es nicht gefehlt. Der Verf. bespricht sie kurz in der Einleitung. Es ist ihm aber nach mehrjährigen Versuchen gelungen, eine Konstruktion zu finden, die durch einmaliges Anzielen der Latte sowohl die Horizontaldistanz, als auch den Höhenunterschied abzulesen gestattet. Die Vorteile gegenüber anderen Konstruktionen sind einleuchtend: Es sind besondere Einstellungen etwa durch Fadenmikrometer oder Verschiebung eines Meßskeils unnötig, die Ablesungen geschehen nicht an verschiedenen

Instrumententeilen, wie bei Benutzung eines Höhenkreises, die schiefe (zur Fernrohrrichtung senkrechte) Stellung der Latte, wie bei den Projektionstachymetern, ist umgangen. Die Rechnung wird im vorliegenden Falle auf die Multiplikation mit 100 und 20 beschränkt. Dabei ist nicht die höchste erreichbare Genauigkeit angestrebt worden, sondern es sollte dem Bedürfnis der Praxis in Bezug auf die Schnelligkeit der Messung in erster Linie genügt werden.

Das gewünschte Ziel liefs sich am einfachsten durch eine rein optische Einrichtung erreichen. In dem Gesichtsfelde des geraden, nicht durchschlagbaren Fernrohrs erscheint neben dem Lattenbilde in der linken Hälfte, die durch die senkrechte Kante eines Prismas begrenzt ist, das Bild eines Diagramms. Dieses Diagramm ist aus einer genauen Zeichnung durch 20malige Verkleinerung photographisch auf eine ebene Glasplatte übertragen worden und befindet sich in fester Verbindung mit dem Unterteil des Instruments. Die Platte ist der Visierebene parallel seitlich der Mitte des Fernrohrs aufgestellt. Ein im Innern des an dieser Stelle mit einer Öffnung versehenen Fernrohrs angebrachtes Prisma reflektiert das Bild des Diagrammes in der Richtung nach dem Okular zu. Eine Linse, die zwischen dieses Prisma und das Okular geschaltet ist, und sich zur Regulierung der Bildgröfse etwas verschieben läfst, entwirft in der Fadenebene des Okulars ein reelles Bild des Diagramms, das noch durch eine zweite, hier angebrachte Prismeneinrichtung seitlich verschoben wird, damit es die gewünschte Lage in der linken, durch die vertikale Prismenkante begrenzten Hälfte des Gesichtsfeldes einnimmt. Beim Kippen des Fernrohrs verschiebt sich das Bild des Diagramms in der Weise, dafs ein hineingezeichneter Kreisbogen, dessen Zentrum (auferhalb des Diagramms) in der Kippachse liegt, den Horizontalfaden im Gesichtsfelde stets berührt, wenn dieser bei Horizontalrichtung des Fernrohrs Tangente des Kreises war. Bei horizontalem Fernrohr fallen gleichzeitig zwei Marken, deren Verbindungslinie durch den Mittelpunkt des Kreises (also durch die Kippachse) geht, in die vertikale Prismenkante, neben der rechts im Gesichtsfeld die Latte, parallel dazu, eingestellt wird. Bei der Kippung des Fernrohrs fällt ein anderer Radius des Kreisbogens mit der Prismenkante zusammen, der mit dem markierten Radius den Kippungswinkel (α) einschließt. Nun ist das Fernrohr ein Porrosches und die Abmessungen sind so gewählt, dafs der anallaktische Punkt in die Kippachse fällt. Wenn daher die Radien des Kreisbogens um Stücke $dr = l \cdot \cos^2 \alpha$ verlängert werden, wo l konstant ist, so wird das neben dem, bei Kippung um α , senkrecht stehenden Radius liegende Lattenstück von der Länge dr der horizontalen Entfernung der Latte proportional sein. Die Länge dr kann aber an der Latte direkt abgelesen werden, wenn der Horizontalfaden (demnach auch der ihn berührende Kreisbogen) mit der in Instrumenthöhe auf der Latte angebrachten Nullmarke zur Deckung gebracht wird, indem dann eine die Endpunkte der verlängerten Radien verbindende Kurve das Lattenbild in einem Punkte trifft, dessen Ablesung mit einer Konstanten (hier 100) multipliziert der Horizontalabstand e gleich ist. Da $e \cdot \operatorname{tg} \alpha$ der Höhendifferenz proportional ist, so liefert offenbar die Verlängerung der Kreisradien um $\operatorname{tg} \alpha \cdot dr$ die Punkte einer zweiten Kurve (Höhenkurve), deren Schnittpunkt mit dem Lattenbild die Höhe bis auf einen konstanten Faktor (hier 20) unmittelbar ablesen läfst. Die beiden

Äste dieser Kurve sind durch Vorzeichen unterschieden, welche den Höhen- und Tiefenwinkeln entsprechen. Die (im 5fachen Maßstabe der Entfernungskurve gezeichnete) Höhenkurve überschreitet wegen des Wachstums von $\tan \alpha$ schnell das Gesichtsfeld. Um daher noch Kippungswinkel bis 30° verwenden zu können, mußte der Horizontalfaden in die obere Hälfte des Gesichtsfeldes verlegt werden. Hierdurch wird die Gestalt der Kurven etwas verändert und die symmetrische Form der beiden Äste für Höhen- und Tiefenwinkel aufgehoben.

Über die Prüfung und die Korrektionsvorrichtungen des Instruments sind ausführliche Angaben gemacht, der Kollimationsfehler wird durch Verschiebung des Objektivs beseitigt, da in der Fadenebene die senkrechte Prismenkante den Vertikalfaden des Fadenkreuzes vertritt und ohne Störung des Diagrammbildes nicht verändert werden kann.

Von besonderem Interesse sind die allerdings noch nicht am endgültig hergestellten Instrument beobachteten Versuchsreihen. Bis auf Entfernungen von 250 m wurde in der Horizontalstanz nur ausnahmsweise eine Abweichung von 1 m erhalten, bei den Höhen kommt noch die Abweichung von 0,3 m bei einer Messungsreihe vor, bei der ein gewöhnlicher kleiner Tachymetertheodolit die Höhen lieferte, meist überschreitet der Fehler nicht 0,1 m.

Dieselbe Einrichtung läßt sich ebenso auch an einer Kippregel anbringen. Der Tachymetertheodolit kann noch durch einen Höhenkreis, eine Busssole u. a. vervollständigt werden. Für die Konstruktion geeigneter Latten macht der Verf. verschiedene Vorschläge.

Die Ausführung der Ideen des Verf. ist durch die bekannte Firma O. Fennel Söhne in Kassel geschehen, die auch die Konstruktionszeichnungen zur Ergänzung der beigegebenen photographischen Abbildungen geliefert hat.

Potsdam.

A. GALLE

Neue Bücher.

Analysis.

- BAGNI, TULLIO, Saggio di una nuova teoria matematica delle principali operazioni finanziarie in materia di assicurazione. I. 8°. 23 p. Roma 1901, tip. Tiberina di F. Setth.
- PREUX, L., La Physique des nombres. Arithmétique expérimentale. Petit in-8° avec fig. Paris 1901, Laisney. Fr. 1.50.

Astronomie und Geodäsie, Nautik.

- BAULE, ANTON, Lehrbuch der Vermessungskunde. 2. Aufl. gr. 8°. VIII, 471 S. m. 280 Fig. Leipzig 1901, B. G. Teubner. M. 8.80.
- BAUSCHINGER, JUL., Tafeln zur theoretischen Astronomie. gr. 4°. IV, 148 S. m. 2 lith. Taf. Leipzig 1901, Engelmann. geb. in Leinw. M. 12.
- COLVIN, J. H., Nautical Astronomy. 12mo. London, Spon. 2 s. 6 d.
- GUILHAUMON, J. B., Exercices de trigonométrie sphérique, de cosmographie, de navigation et de calculs nautiques. In-4°, avec 3 planches. Paris 1901, Berger-Levrault. Fr. 5.
- HAID, M., Die modernen Ziele der Erdmessung. Festrede. Lex. 8°. 20 S. Karlsruhe 1901, Braun. M. 0.60.
- HANDWÖRTERBUCH der Astronomie. 26. Lfg. Leipzig 1901, Barth. M. 3.60.
- KRISCH, A., Astronom. Lexikon. 2.—5. Lfg. Wien, Hartleben. Je M. 0.50.

Darstellende Geometrie.

- ENRIQUES, FED., Lezioni di geometria descrittiva, pubblicate per cura di Umberto Concina. 8°. XI, 421 p. con 24 tav. Bologna, Zanichelli.
- VOLK, CARL, Das Skizzieren von Maschinenteilen in Perspektive. gr. 8°. IV, 31 S. m. 54 eingedr. Skizzen. Berlin, Springer. geb. in Leinw. M. 1.40.

Geschichte.

- VOGLER, CHR. AUG., Johann Heinrich Lambert und die praktische Geometrie. Festrede. gr. 8°. 21 S. Berlin, Parey. M 1.

Mechanik.

- ANTOMARI, X., et HUMBERT, E., Leçons de mécanique à l'usage des candidats à l'école centrale. In-8°. Paris, Nony. Fr. 5.
- APPELL, P., Cours de mécanique à l'usage des candidats à l'École centrale. In-8°. Paris, Gauthier-Villars. Fr. 7.50.
- BACH, C., Elastizität und Festigkeit. Die für die Technik wichtigsten Sätze und deren erfahrungsmäßige Grundlage. 4. Aufl. XXII, 650 S. m. Abb. u. 18 Taf. in Lichtdr. Berlin, Springer. geb. in Leinw. M. 18.

- CALDARERA, FR., Corso di meccanica razionale. Vol. II. (Statica, dinamica), fasc. I. 8°. fig. Palermo 1901, tip. Matematica.
- FÖPPL, AUG., Die Mechanik im 19. Jahrh. Ein akadem. Festvortrag. gr. 8°. 26 S. München, Reinhardt. M. 0.80.
- FÖPPL, AUG., Résistance des matériaux et éléments de la théorie de l'électricité. Traduit de l'allemand par E. Hahn. gr. in-8° avec 74 fig. Paris 1901, Gauthier-Villars. Fr. 15.
- FRANK, W., Über die analytische Bestimmung der elastischen Verrückungen von Fachwerken und vollwandigen Trägern mit Anwendung auf die Berechnung von statisch unbestimmten Systemen. Diss. Stuttgart 1901. 4°. 58 S.
- GREINER, R., Über die Einführung der Bedingungen in das Hamiltonsche Prinzip. Diss. Freiburg 1901. 8°. 55 S.
- HENROTTE, J., Les engrenages. Principes théoriques, tracé, exécution. Autographie. gr. in-4°. Liège, Imprimerie liégeoise. Fr. 6.
- KECK, WILH., Vorträge über graphische Statik m. Anwendung auf die Festigkeitsberechnung der Bauwerke, als Anhang zu des Verf. „Vorträgen über Elastizitätslehre“. 2. unveränd. Aufl. gr. 8°. VII, 99 S. m. 83 Holzschn. u. 4 Taf. Hannover, Helwing. geb. in Leinw. M. 3.
- LÉVY, MAURICE, Éléments de cinématique et de mécanique, conforme au programme d'admission à l'école centrale des arts et manufactures. gr. in-8°. Paris, Bernard. Fr. 10.
- PASQUIER, ERNEST, Cours de Mécanique analytique. T. I^{er}, Vecteurs. Cinématique. Statique et Dynamique. gr. in-8° avec 101 fig. Paris 1901, Gauthier-Villars. Fr. 12.
- PICARD, EMILE, Quelques réflexions sur la mécanique, suivies d'une première leçon de dynamique. In-8°. Paris, Gauthier-Villars. Fr. 1.50.
- ROUTH, EDWARD JOHN, A treatise on Analytical Statics. With illustr. taken from the theories of Electricity and Magnetism. Vol. 2. 2nd ed. Revised and enlarged. 8vo, pp. 390. Cambridge University Press. 14 s.
- SICARD, H., Traité de cinématique théorique. Avec des notes par A. Labrousse. gr. in-8°. Paris 1901, Gauthier-Villars. Fr. 4.50.
- TESSARI, D., La costruzione degli ingranaggi, ad uso delle scuole degli ingegneri e dei meccanici. XV, 226 p. con 8 tav. 8°. Torino, fratelli Bocca. L. 8.

Physik.

- DUHEM, B., Les théories électriques de J. Clerk Maxwell. Etude historique et critique. gr. in-8°. Paris, Hermann. Fr. 8.
- FERRARIS, GALILEO, Wissenschaftliche Grundlagen der Elektrotechnik. Nach den Vorlesungen über Elektrotechnik geh. in dem R. Museo Industriale in Turin deutsch hrsg. v. Leo Finzi. gr. 8°. XII, 358 S. m. 161 Fig. Leipzig 1901, B. G. Teubner. geb. in Leinw. M. 12.
- FORTSCHRITTE, die, der Physik im Jahre 1902. Dargestellt von der deutschen physikal. Gesellschaft. Halbmonatl. Litteraturverzeichnis, red. v. Karl Scheel u. Rich. Afsmann. 1 Jahrg. 24 Nrn. Nr. 1. 40 S. gr. 8°. Braunschweig, Vieweg & Sohn. M. 4.
- HELMHOLTZ, H., Abhandlungen zur Thermodynamik. Hrsg. v. Max Planck. (Ostwalds Klassiker Nr. 124). 8°. 84 S. Leipzig, Engelmann. Kart. M. 1.40.
- JAHRBUCH der Astronomie und Geophysik. Enthaltend die wichtigsten Fortschritte auf den Gebieten der Astrophysik, Meteorologie und physikal. Erdkunde. 12. Jahrg. 1901. M. 5 Taf. in Schwarz- u. Buntdr. gr. 8°. VIII, 416 S. Leipzig, Mayer. M. 7.
- PERNTER, J. M., Meteorologische Optik. 1. Abschn. gr. 8°. VIII, 54 S. m. Fig. Wien, Braumüller. M. 1.80.

- PILGRIM, LUDW., Einige Aufgaben der Wellen- und Farbenlehre des Lichts. Progr. 4°. 69 S. m. Fig. u. 2 farb. Taf. Cannstatt 1901, Reitzel. M. 3.
- REIGER, R., Innere Reibung plastischer und fester Körper. Diss. Erlangen 1901. 8°. 55 S. m. Abb.
- THOMPSON, SYLVANUS P., Mehrphasige elektrische Ströme und Wechselstrommotoren. 2. Aufl. Übers. v. K. Strecker u. V. Vesper. (In etwa 10 Heften.) 1. Heft. gr. 8°. S. 1—48 m. 2 Taf. Halle 1901, Knapp. M. 2.
- WIEBE, M., Beiträge zur Theorie der Lichtbahnen und Wellenflächen in heterogenen, isotropen Medien. Diss. Rostock 1901. 8°. 60 S. u. Fig.

Rechenapparate, Tafeln.

- BOUVART, G., et A. RATINET, Nouvelles tables de logarithmes à 5 décimales, division centésimale, conforme à l'arrêté ministériel du 3 août 1901 à l'usage des candidats aux écoles Polytechnique et de Saint-Cyr. In-8°. Paris 1901, Hachette. Cart. Fr. 2.
- DUNLOP, H. C., and JACKSON, C. S., Slide rule notes. 4to, pp. 68. London, Simpkin. 3 s.
- GAUSS, F. G., Fünfstellige vollständige trigonometrische und polygonometrische Tafeln für Maschinenrechnen. gr. 8°. XVIII, 100 S. Halle 1901, Strien. geb. in Leinw. M. 7.
- HAMMER, E., Sechsstellige Tafel der Werte $\log^{10} \frac{1+x}{1-x}$. Lex. 8°. IV, 73 S. Leipzig, B. G. Teubner. Kart. M. 3.60.
- RIEM, J., Tables de Multiplications. 2° éd. stéréotype. Petit in-4°. Paris 1901, Gauthier-Villars. Fr. 7.50.
- TABLES des logarithmes à 5 décimales des nombres naturels de 1 à 10 000 et tables des logarithmes à 5 décimales des sinus, cosinus, tangentes et cotangentes des arcs du premier quadrant de minute en minute centésimale, dans le système de la division décimale de la circonférence. In-12. Paris 1901, Delagrave. Fr. 2.50.
- TAFELS van de 2e en 3e macht en van de kwadraat- en kubiekwortels der getallen van 1—1000. Breda 1901, van Turnhout. post 8°. 2 en 23. F. 0.25.

Verschiedenes.

- ANNUAIRE des mathématiciens, 1901—1902, publié sous la direction de C. A. Laisant et Ad. Buhl. In-8°. Paris, Naud. Fr. 5.
- JAHRBUCH über die Fortschritte der Mathematik. 30. Bd. Jahrg. 1899. 2. Heft. Berlin 1901, Reimer. M. 5.60.
- JAHRBUCH über die Fortschritte der Mathematik. 30. Bd. Jahrg. 1899. 3. Heft. Berlin 1901, Reimer. M. 12.
- MATHEMATICAL Questions and Answers from the Educational Times. Edit. by D. Biddle. Vol. 75. Cr. 8 vo. London 1901, Hodgson. 6 s. 6 d.
- PEARSON, KARL, Mathematical Contributions to the Theory of Evolution. X. Supplement to a Memoir on Skew Variation. 4°. London 1901, Dulau. 1 s.
- PRIVAT-DESCHANEL et FOCHLON, Dictionnaire général des sciences théoriques et appliquées. 5° éd. entièrement refondue, par Jules Gay et Louis Mengin. T. I, A-C. gr. in-8° illustré. Paris, Garnier frères. Fr. 10.

Berichtigung.

In der Besprechung von: E. Hammer, Astronomisches Nivellement . . ., diese Zeitschrift Band 46, muß es auf S. 495, Z. 19 v. u., heißen „etwa $\frac{1}{4}$ bis $\frac{1}{3}$ Sekunde“ statt „ $\frac{1}{3}$ bis $\frac{1}{2}$ Sekunde“.

A. Bösch.



Fig. 11

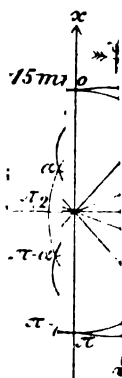


Fig. 12



$$s^2 = r^2 \sin^2 \theta$$

Fig. 13

Neuester Verlag von B. G. Teubner in Leipzig.

Encyklopädie der Mathematischen Wissenschaften, mit Einschluss ihrer Anwendungen. Hrag. im Auftrage der Akademien der Wissenschaften zu München und Wien und der Gesellschaft der Wissenschaften zu Göttingen, sowie unter Mitwirkung zahlreicher Fachgenossen. In 7 Bänden zu je 6—8 Heften. gr. 8. geh.

Bisher erschienen:

I. Arithmetik u. Algebra, red. v. Frs. Meyer.
Heft: 1. [112 S.] 1898. *M.* 3.40; 2. [112 S.] 1899. *M.* 3.40; 3. [128 S.] 1899. *M.* 3.80; 4. [160 S.] 1899. *M.* 4.80; 5. [218 S.] 1900. *M.* 6.40; 6. [272 S.] 1901. *M.* 7.20.

II. Analysis, 2 Teile, red. v. H. Burkhardt.
I. Teil. Heft: 1. [160 S.] 1899. *M.* 4.80; 2/3. [240 S.] 1900. *M.* 7.50; 4. [160 S.] *M.* 4.80. II. Teil. Heft: 1. [175 S.] 1901. *M.* 6.20.

IV. Mechanik, 2 Teile, red. von F. Klein.
I. Teil. Heft: 1. [121 S.] 1901. *M.* 3.40.
II. Teil. Heft: 1. [147 S.] 1901. *M.* 5.80.
[Fortsetzung von Band I, II u. IV u. d. Fr.]

Unter der Presse:

III. Geometrie, 3 Teile, red. v. Frs. Meyer.

V. Physik, 2 Teile, red. v. A. Sommerfeld.

VI. 1: Geodäsie und Geophysik, red. v. E. Wichert.

In Vorbereitung:

VI. 2: Astronomie, red. v. R. Lehmann-Filhés.

VII. Historische, philosophische u. didaktische Fragen behandelnd, sowie Generalregister.

Bardey, Dr. Ernst, algebraische Gleichungen nebst den Resultaten und den Methoden zu ihrer Auflösung. Fünfte Auflage, bearbeitet von FRIEDRICH PIETZKER. [XIII u. 420 S.] gr. 8. 1902. geb. n. *M.* 8.—

Cantor, Moritz, Vorlesungen über Geschichte der Mathematik. In 3 Bänden. III. Band. Von 1668—1758. 2. Aufl. Mit 147 in den Text gedruckten Fig. [X u. 923 S.] gr. 8. 1901. geh. n. *M.* 25.60.

Cesàro, Ernesto, Vorlesungen über natürliche Geometrie. Autorisierte deutsche Ausgabe von Dr. GERHARD KOWALEWSKI. Mit 24 in den Text gedruckten Figuren. [VIII u. 341 S.] gr. 8. 1901. In Leinwand geb. n. *M.* 12.—

Curtze, Maximilian, Urkunden zur Geschichte der Mathematik im Mittelalter und der Renaissance. In zwei Teilen. Erster Teil. Mit 127 Figuren im Text. (Heft XII der „Abhandlungen zur Geschichte der mathematischen Wissenschaften mit Einschluss ihrer Anwendungen“, begründet von MORITZ CANTOR.) [X u. 386 S.] gr. 8. 1902. geh. n. *M.* 16.—

Dickson, L. E., Ph. D., Assistant Professor of Mathematics in the University of Chicago, linear Groups with an exposition of the Galois Field theory. [X u. 312 S.] gr. 8. 1901. [In englischer Sprache.] In Leinw. geb. n. *M.* 12.—

Ferraris, Galileo, wissenschaftliche Grundlagen der Elektrotechnik. Nach den Vorlesungen über Elektrotechnik gehalten in dem R. Museo Industriale in Turin. Deutsch herausgegeben von Dr. LEO FINZI. Mit 161 Figuren im Text. [XII u. 358 S.] gr. 8. 1901. geb. n. *M.* 12.—

Fischer, Dr. Karl T., der naturwissenschaftliche Unterricht in England, insbesondere in Physik und Chemie. Mit einer Übersicht der englischen Unterrichtslitteratur zur Physik und Chemie und 18 Abbildungen im Text u. auf 3 Tafeln. [VIII u. 94 S.] gr. 8. 1902. In Leinw. geb. n. *M.* 3.60.

— neuere Versuche zur Mechanik der festen und flüssigen Körper. Mit einem Anhang über das absolute Masssystem. Ein Beitrag zur Methodik des physikalischen Unterrichts. Mit 55 Figuren im Text. [VI u. 68 S.] gr. 8. 1902. geb. n. *M.* 2.—

Föppl, Prof. Dr. Aug., Vorlesungen über technische Mechanik. In 4 Bänden. gr. 8. Preis des ganzen Werkes in 4 Leinwand-Bänden n. *M.* 44.—

I. Band. Einführung in die Mechanik. (1. Aufl. 1896.) 2. Aufl. [XIV u. 422 S.] 1900. geb. n. *M.* 10.—

II. — Graphische Statik. [X u. 452 S.] 1900. geb. n. *M.* 10.—
III. — Festigkeitslehre. (1. Aufl. 1897.) 2. Aufl. [XVIII u. 512 S.] 1900. geh. n. *M.* 12.—

IV. — Dynamik. [XIV u. 456 S.] 1899. geb. n. *M.* 12.—

- Gleichen, Dr. A.**, Oberlehrer am Königl. Kaiser Wilhelms-Realgymnasium zu Berlin, Lehrbuch der geometrischen Optik. Aus Teubners Sammlung von Lehrbüchern auf dem Gebiete der mathematischen Wissenschaften mit Einschluss ihrer Anwendungen. Band VIII. Mit 261 Fig. im Text. [XIV u. 511 S.] gr. 8. 1902. geb. n. \mathcal{M} 20.—
- Hammer, Dr. E.**, Sechstellige Tafel der Werte $\log \frac{1+x}{1-x}$. Für jeden Wert des Arguments $\log x$ von 8.0—10 bis 9.99000—10 (vom Argument 9.99000—10 an bis 9.999700—10 sind die $\log \frac{1+x}{1-x}$ nur noch fünfstellig angegeben, von dort an vierstellig [IV u. 73 S.] gr. 8. 1902. geb. n. \mathcal{M} 3.60.
- Klein, F.**, Anwendung der Differential- und Integralrechnung auf Geometrie, eine Revision der Principien. Vorlesung, gehalten während des Sommersemesters 1901. Ausgearbeitet von CONRAD MÜLLER. [VIII u. 468 S.] gr. 8. 1902. geb. n. \mathcal{M} 10.—
- Loria, Dr. Gino**, ord. Professor der Geometrie an der Universität Genua, spezielle algebraische und transcendente ebene Kurven. Theorie und Geschichte. Autorisierte, nach dem italienischen Manuskript bearbeitete deutsche Ausgabe von FRITZ SCHÜRTE, Oberl. am Kgl. Gymnasium zu Neuwied. Mit 174 Fig. auf 17 lithogr. Tafeln. (Band V von B. G. Teubners Sammlung von Lehrbüchern auf dem Gebiete der mathematischen Wissenschaften mit Einschluss ihrer Anwendungen.) 1. Hälfte. [416 S.] gr. 8. 1902. geb. n. \mathcal{M} 16.—
- Müller, Felix**, mathematisches Vokabularium, französisch-deutsch und deutsch-französisch, enthaltend die Kunstausdrücke aus der reinen und angewandten Mathematik. [XIV u. 315 S.] Lex.-8. 1901. In Leinw. geb. n. \mathcal{M} 20.—
- Netto, E.**, Lehrbuch der Kombinatorik. [VIII u. 260 S.] 1902. gr. 8. In Leinwand geb. n. \mathcal{M} 9.—
- Pascal, Ernst**, o. Prof. a. d. Universität zu Paris, Repertorium der höheren Mathematik (Definitionen, Formeln, Theoreme, Litteratur). Autorisierte deutsche Ausgabe nach einer neuen Bearbeitung des Originals nach A. SCHREFF, Oberleutnant a. D. zu Wiesbaden. In 2 Teilen: Analysis und Geometrie. gr. 8. In Leinwand geb. I. Teil: Die Analysis. [XII u. 693 S.] 1900. n. \mathcal{M} 10.— II. Teil: Die Geometrie. [X u. 712 S.] 1902. n. \mathcal{M} 12.—
- Perry, Dr. John, F. R. S.**, Professor der Mechanik und Mathematik am Royal College of Science zu London, höhere Analysis für Ingenieure. Autorisierte deutsche Bearbeitung von Dr. ROBERT FRICKE, o. Professor an der technischen Hochschule zu Braunschweig, und FRITZ SÜCHTING, Oberingenieur am städtischen Elektrizitätswerke zu Minden i. W. Mit 106 in den Text gedruckten Figuren. [X u. 423 S.] gr. 8. 1902. geb. n. \mathcal{M} 12.—
- Sellenthin, Dr. Bernhard**, Oberlehrer der Kaiserlichen Marineschule zu Kiel, mathematischer Leitfaden mit besonderer Berücksichtigung der Navigation. Auf Veranlassung der Kaiserl. Inspektion des Bildungswesens der Marine bearbeitet. Mit 324 Figuren im Text. [XI u. 450 S.] gr. 8. 1902. geb. n. \mathcal{M} 8.40.
- Stolz, O., und J. A. Gmeiner**, theoretische Arithmetik. In 2 Abteilungen. I. Abteilung. Zweite umgearbeitete Auflage der Abschnitte I—IV des I. Teiles der Vorlesungen über allgemeine Arithmetik von O. STOLZ. A. u. d. T.: B. G. Teubners Sammlung von Lehrbüchern auf dem Gebiete der Mathematischen Wissenschaften mit Einschluss ihrer Anwendungen. Band IV, 1. [IV u. 98 S.] gr. 8. 1901. geb. n. \mathcal{M} 2.40; in Leinwand geb. n. \mathcal{M} 3.—
- von Weber, Dr. E.**, Privatdocent an der Universität München, Vorlesungen über das Pfaff'sche Problem und die Theorie der partiellen Differentialgleichungen erster Ordnung. A. u. d. T.: Teubners Sammlung von Lehrbüchern auf dem Gebiete der Mathematischen Wissenschaften. Band II. [XI u. 622 S.] gr. 8. 1900. In Leinwd. geb. n. \mathcal{M} 24.—

